

МИНИСТЕРСТВО СЕЛЬСКОГО ХОЗЯЙСТВА
И ПРОДОВОЛЬСТВИЯ РЕСПУБЛИКИ БЕЛАРУСЬ

ГЛАВНОЕ УПРАВЛЕНИЕ ОБРАЗОВАНИЯ, НАУКИ И КАДРОВ

Учреждение образования
«БЕЛОРУССКАЯ ГОСУДАРСТВЕННАЯ
СЕЛЬСКОХОЗЯЙСТВЕННАЯ АКАДЕМИЯ»

А. С. Ярмоленко, О. Н. Писецкая, Т. В. Шулякова

ФОТОГРАММЕТРИЯ И ДИСТАНЦИОННОЕ ЗОНДИРОВАНИЕ ЗЕМЛИ

*Рекомендовано учебно-методическим объединением
по образованию в области сельского хозяйства в качестве
учебно-методического пособия для студентов учреждений,
обеспечивающих получение высшего образования I ступени
по специальностям 1-56 01 01 Землеустройство,
1-56 01 02 Земельный кадастр*

Горки
БГСХА
2020

УДК 528.7(075.8)
ББК 65.32+26.12
Я73

*Рекомендовано методической комиссией
землеустроительного факультета 24.12.2019 (протокол № 4)
и Научно-методическим советом БГСХА 26.12.2019 (протокол № 4)*

Авторы:

доктор технических наук, профессор *А. С. Ярмоленко*;
кандидат технических наук, доцент *О. Н. Писецкая*;
кандидат технических наук, доцент *Т. В. Шулякова*

Рецензенты:

кандидат технических наук, доцент *В. В. Ялтыхов*;
начальник отдела фотограмметрии и геоинформационных систем
РДАУП «БелПСХАГИ» *Г. В. Ошуркевич*

Ярмоленко, А. С.

Я73

Фотограмметрия и дистанционное зондирование Земли :
учебно-методическое пособие / А. С. Ярмоленко, О. Н. Писец-
кая, Т. В. Шулякова. – Горки : БГСХА, 2020. – 174 с.
ISBN 978-985-7231-87-4.

Рассмотрены методы аэрокосмических съемок, технология изготовления фотосхем, анализ одиночного снимка, пары снимков, трансформирование снимков, построение фотопланов, аналитической фототриангуляции способом связок с использованием программы Excel.

Для студентов учреждений, обеспечивающих получение высшего образования I ступени по специальностям 1-56 01 01 Землеустройство, 1-56 01 02 Земельный кадастр.

УДК 528.7(075.8)
ББК 65.32+26.12

ISBN 978-985-7231-87-4

© УО «Белорусская государственная
сельскохозяйственная академия», 2020

ВВЕДЕНИЕ

В связи с широким развитием информационных и цифровых технологий происходит автоматизация процессов аэро- и космических съемок, обработки получаемых при этом снимков, составления планов и карт; разрабатываются и совершенствуются цифровые фотограмметрические станции.

В связи с этим встает острая проблема подготовки соответствующих специалистов и издания современной учебной литературы. Поскольку информационно-цифровые методы все больше находят применение в землеустройстве и кадастре, то издание современного учебного пособия по фотограмметрии и дистанционному зондированию Земли является весьма актуальной задачей. Решению этой задачи и посвящено настоящее пособие, написанное для студентов специальностей «Землеустройство» и «Земельный кадастр» по дисциплине «Фотограмметрия и дистанционное зондирование Земли».

В данной работе на современном уровне изложен весь курс фотограмметрии за исключением наземной фотосъемки и дешифрирования. Названные разделы могут составить предмет отдельного пособия.

В пособии изложены следующие вопросы: виды аэрокосмических съемок; блок-схема топографического аэрофотоаппарата (АФА); определение элементов внутреннего ориентирования снимка и дисторсии изображения; визуальный способ калибровки АФА; пример расчета элементов внутреннего ориентирования и остаточной дисторсии в визуальном способе; определение сдвига оптического изображения и его компенсация; доплеровское измерение скорости и сноса самолета; решающая способность объектива; диафрагма и выдержка аэрофотоаппарата; геометрические параметры плановой топографической аэрофотосъемки; оценка фотограмметрического качества аэрофотосъемочного материала; изготовление фотосхем и фотопланов; зависимость между координатами точки снимка и местности; масштаб снимка; смещение точек на наклонном снимке; трансформирование снимков; определение координат точки местности по координатам ее изображения на стереопаре снимков; взаимное ориентирование снимков; фотограмметрические методы сгущения геодезической опоры; построение аналитической аэрофототриангуляции способом связей в среде Excel.

Таким образом, здесь охвачены все вопросы аэрофотосъемки и обработки снимков. После теоретического изложения каждого вопроса приводятся числовые примеры и задачи для выполнения лабораторных работ. Все разделы сопровождаются контрольными вопросами.

Решение сложных задач проводится в среде системы Excel, чем также отмечается ее современность.

1. МЕТОДЫ АЭРОКОСМИЧЕСКИХ СЪЕМОК

1.1. Виды аэрокосмических съемок

Аэрокосмической фотосъемкой называется процесс фотографирования земной поверхности летательным аппаратом (ЛА) с воздуха или из космоса.

Аэрокосмические съемки подразделяются [1, 2, 6, 7]:

- по *спектральному диапазону*, в котором производится съемка (от ультрафиолетовой зоны спектра до инфракрасной (тепловой), многозональная);

- *виду приемника излучения* (фотографическая, цифровая, телевизионная, радиометрическая, инфракрасная);

- *способу построения изображения* (кадровая, щелевая, панорамная, сканерная).

Фотографирование с воздуха называется *аэрофотосъемкой*, а фотографирование из космоса космическими летательными аппаратами (КЛА) – *космической фотосъемкой*.

Аэрофотосъемки можно классифицировать:

- по назначению (топографическая, разведывательная для инженерных, геологических изысканий и др.);

- способу построения изображения (кадровые, щелевые, панорамные);

- характеру светочувствительных материалов (черно-белая, цветная, спектральнозональная);

- направлению оптической оси аэрофотоаппарата (АФА) (плановая – с углами наклона до 3°, перспективная – с заданным углом наклона более 3°, планово-перспективная);

- охвату территории (маршрутная, площадная).

Кроме того, аэрофотосъемку можно классифицировать по масштабу, времени суток и др. В табл. 1.1 приведены зоны спектра электромагнитного излучения, имеющие отношение к съемкам.

К настоящему времени наибольшее распространение имеет *кадровая* аэрокосмическая съемка (рис. 1.1).

Таблица 1.1. Зоны спектра, в которых может вестись съемка

Длина волны излучения	Излучение
1 нм	Рентгеновское
10–100 нм	Ультрафиолетовое
1–10 мкм	Видимое
10 мкм – 1 мм	Инфракрасное (теплое)
1 мм – 100 мм	Микроволновое (горячее)
1 м – 100 км	Радиоволны

Из центра проекции S (рис. 1.1) в результате одной экспозиции производится 1 фотоснимок (кадр) местности.

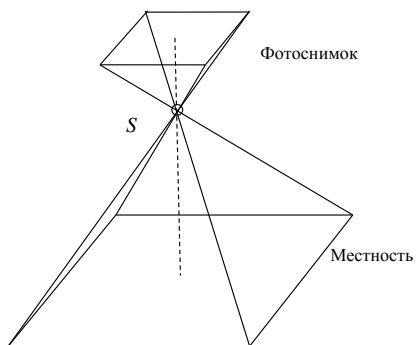


Рис. 1.1. Кадровая съемка

Однако развитие получают *панорамная и щелевая* аэро- и космические съемки.

В панорамной (рис. 1.2) съемке объектив фотоаппарата вращается вокруг точки S . В результате получается обзор большого участка местности. Специальная *щель* проходит по всему периметру пленки и передает на нее изображение местности на определенном интервале. Иногда этот интервал представляет собой полосу – панораму от горизонта до горизонта.

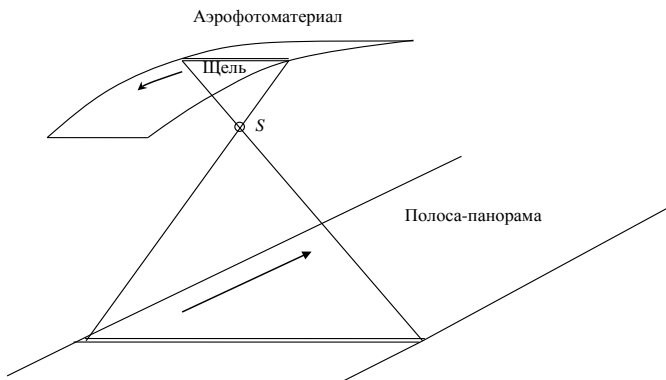


Рис. 1.2. Панорамная съемка

При щелевом аэрофотографировании (рис. 1.3) изображение земной поверхности представляется сплошной лентой – непрерывной последовательностью изображений узких полос земной поверхности.

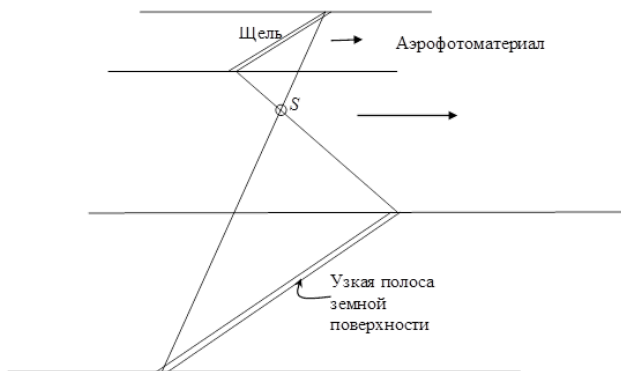


Рис. 1.3. Щелевая съемка

Щелевые системы бывают двух видов:

- с неподвижной щелью, но с подвижной пленкой;
- с подвижной щелью, но с неподвижной пленкой.

1.2. Блок-схема топографического аэрофотоаппарата

Кадровые топографические АФА являются основными при топографических съемках местности. Составными блоками кадрового топографического аппарата являются (рис. 1.4): I – аэрокамера, II – кассеты, III – аэрофотоустановка, IV – командный прибор, V – фотоотсек самолета. В состав *аэрокамеры* входят: 1 – внутренний блок, 2 – наружный блок, 3 – объектив, 4 – затвор, 5 – прикладная рамка.

Затвор – это устройство для проникновения света в течение времени от объекта фотографирования до фотоматериала.

Затвор характеризуется *диафрагмой* (перегородкой), обеспечивающей изменение площади действующего отверстия затвора в течение времени t .

Затворы бывают:

- центральные;
- жалюзийные;
- ленточные;
- шторно-щелевые.

Вторая характеристика затвора – *выдержка* – это промежуток времени, в течение которого осуществляется экспонирование светочувствительного слоя.

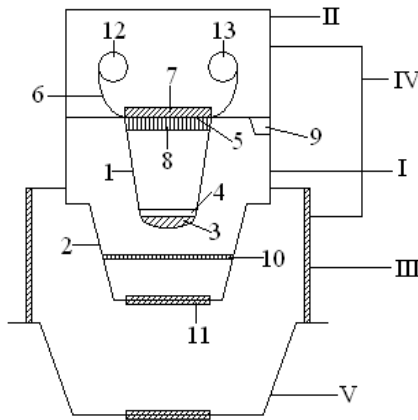


Рис. 1.4. Блок-схема АФА

Прижимным столом 7 фотопленка 6 прижимается к выравнивающему стеклу 8. В блоке регистрации информации 9 записываются сведения о времени полета и объекте фотографирования, типе АФА, данные об элементах внешнего ориентирования снимков, координаты точек фотографирования, курс носителя и др. Светофильтром 10 обеспечивается пропускание излучения определенной зоны спектра. Защитное стекло 11 защищает объектив от повреждений.

В кассете II находятся сматывающая и наматывающая катушки 12, 13 аэрофотопленки.

Обычно аэрофотоснимок имеет координатные метки по осям x и y (рис. 1.5).

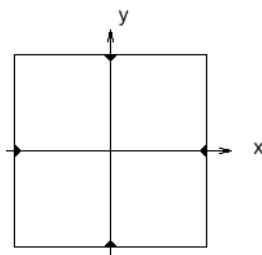


Рис. 1.5. Система координат снимка

Они фотографируются на пленку в плоскости прикладной рамки 5.

Аэрофотоустановка III необходима для крепления фотоаппарата, его ориентирования и виброизоляции.

Аэрофотоустановки бывают:

- плановые, при угле наклона оптической оси фотоаппарата меньше 3° ;
- перспективные, при угле наклона больше 3° ;
- гиристабилизирующие, обеспечивающие горизонтальность АФА в пределах до $10'$ наклона;
- качающие.

Командные приборы (КП) IV бывают:

- с компенсацией сдвига изображения;
- с компенсацией скорости движения изображения;
- с определением интервала фотографирования;
- с регулированием экспозиции.

Для обеспечения тройного перекрытия (**триплета снимков**) при аэрофотосъемке требуется продольное перекрытие снимков более 50 %. (рис. 1.6). Обычно задают продольное перекрытие 60 %. Интервал фотографирования определяется исходя из продольного перекрытия снимков.

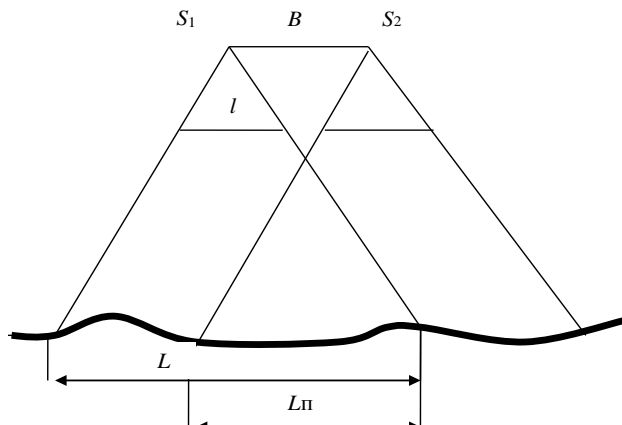


Рис. 1.6. Продольное перекрытие снимков

Согласно рис. 1.6 интервалу фотографирования τ соответствует расстояние B – базис фотографирования – между центрами проекций S_1 и S_2 . Тогда можно вычислить

$$\tau = \frac{B}{W}, \quad (1.1)$$

где W – путевая скорость движения самолета.

Поскольку

$$B = L - L_{\text{п}}, \quad (1.2)$$

где $L_{\text{п}}$ – длина зоны перекрытия

$$L_{\text{п}} = p \cdot L, \quad (1.3)$$

то получим

$$B = (1 - p) \cdot L, \quad (1.4)$$

где p – продольное перекрытие снимков.

Зная знаменатель масштаба аэрофотосъемки m , можно записать

$$L = l \cdot m. \quad (1.5)$$

Тогда

$$B = (1 - p) \cdot lm,$$

а

$$\tau = \frac{(1 - p) \cdot lm}{W}. \quad (1.6)$$

Полагая, что $p = 60 \% = 0,60$; $l = 18$ см, $m = 3000$, $W = 600$ км/ч, найдем

$$\tau = \frac{(1 - 0,60) \cdot 0,18 \cdot 10^{-3} \cdot 3000 \cdot 3600}{600} = 1,296 \text{ с.}$$

Задача 1.1. Рассчитать интервал фотографирования T в секундах при аэрофотосъемке, если известны следующие величины: размер снимка l , продольное перекрытие снимков p , путевая скорость W , знаменатель масштаба аэрофотосъемки m .

Исходные данные по вариантам приведены в табл. 1.2.

Таблица 1.2. Исходные данные к задачам 1.1 и 1.3

Вариант	l , см	p , %	W , км/ч	m	T , с
1	2	3	4	5	6
1	18	60	300	20000	0,001
2	18	70	400	20000	0,001
3	23	80	500	20000	0,0005
4	23	80	600	20000	0,0005
5	23	60	400	15000	0,0005
6	23	60	500	15000	0,0003
7	23	70	600	8000	0,001
8	18	60	500	5000	0,0012
9	23	60	400	2000	0,001
10	23	60	500	4500	0,0005
11	18	70	600	3000	0,0006
12	18	80	700	2000	0,0008
13	23	80	600	2000	0,0004
14	23	60	700	3000	0,001
15	18	70	600	8000	0,0008
16	18	60	500	4500	0,0004
17	18	70	400	2000	0,0005

1	2	3	4	5	6
18	18	80	400	15000	0,0010
19	23	60	300	10000	0,0011
20	23	60	500	20000	0,0012
21	23	80	600	20000	0,0030
22	18	60	700	15000	0,0021
23	18	70	500	10000	0,002
24	23	60	400	8000	0,005
25	18	60	300	4500	0,0006

Фотоотсеки V бывают:

- герметичные;
- негерметичные, но в них обеспечивается постоянство давления и воздуха.

1.3. Требования к топографическим аэрофотоаппаратам

В АФА изображение местности находится в фокальной плоскости, потому что расстояние D от объектива до местности можно принимать бесконечным. В таком случае говорят, что АФА фокусирован на бесконечность.

АФА должны обеспечивать ортоскопичность изображения.

Ортоскопичность изображения предполагает прямолинейность и параллельность оптических лучей, проходящих через объектив. Нарушение ортоскопии объектива ведет к явлению *дисторсии*. Из-за нее изображение искажается на величину Δ (рис. 1.7), так как проецирующий луч отклонился от прямолинейности. И вместо истинного изображения точки a наблюдается ее искаженное изображение a' .

В связи с этим аэрофотоаппараты должны удовлетворять следующим требованиям:

- остаточная дисторсия должна быть менее 1 мкм;
- точность выравнивания фотопленки – 1 мкм;
- уменьшение сдвигов и вибраций аппарата – до 50 мкм;
- применение высокоразрешающих, но малочувствительных пленок;
- компенсация сдвига изображения;
- возможность определения в полете фотографических свойств пленки;

- фиксация калибровочной сетки для учета систематических ошибок;
- элементы внутреннего ориентирования камеры должны быть постоянны (рис. 1.8).

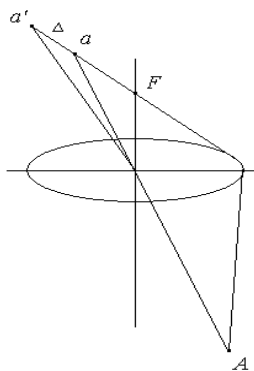


Рис. 1.7. Дисторсия

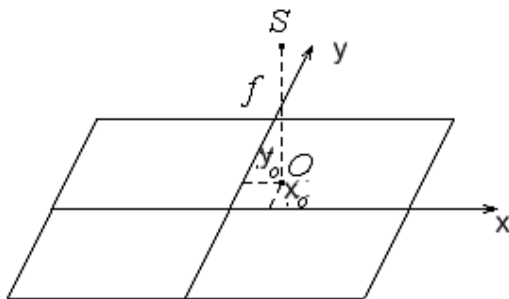


Рис. 1.8. Элементы внутреннего ориентирования снимка

Под элементами внутреннего ориентирования снимка понимают координаты главной точки снимка x_0 , y_0 в системе координат, создаваемой координатными метками. Фокусное расстояние аэрофотоаппарата равно f . На рис. 1.8 S – точка фотографирования, O – главная точка снимка, $SO = f$ – фокусное расстояние АФА.

1.4. Определение элементов внутреннего ориентирования снимка и дисторсии изображения

Задача определения дисторсии изображения и элементов внутреннего ориентирования съемочной камеры называется фотограмметрической **калибровкой** аэрофотоаппарата (АФА). Существуют следующие способы калибровки:

- 1) визуальный;
- 2) фотографический;
- 3) полевой.

1.4.1. Визуальный способ калибровки аэрофотоаппарата

В визуальном способе измеряются углы, нанесенные на выравняющем стекле оптико-механического устройства.

Схема измерений приведена на рис. 1.9.

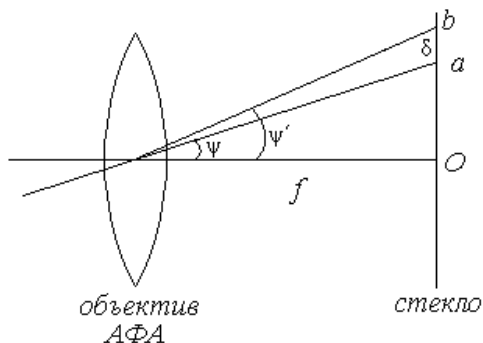


Рис. 1.9. Дисторсия аэрофотоаппарата

Здесь a – метка, b – видимое изображение метки, f – фокусное расстояние аэрофотоаппарата. Дисторсия равна разности

$$\delta = ob - oa ;$$

поскольку

$$\frac{ob}{f} = \operatorname{tg}\psi' , \quad \frac{oa}{f} = \operatorname{tg}\psi ,$$

то очевидно, что

$$\delta = f(\operatorname{tg}\psi' - \operatorname{tg}\psi).$$

Обозначая

$$f\operatorname{tg}\psi = r,$$

запишем:

$$\delta = f\operatorname{tg}\psi' - r. \quad (1.7)$$

Поскольку в данном уравнении два неизвестных – δ и f , то фокусное расстояние находят при условии $\sum \delta^2 = \min$, т. е. записывается следующая минимизирующая функция:

$$\Phi = \sum_{i=1}^n (f\operatorname{tg}\psi_i' - r_i)^2 = \min.$$

В таком случае производная этой функции по фокусному расстоянию равна нулю

$$\frac{\partial \Phi}{\partial f} = 0.$$

Тогда будет справедливо равенство

$$2 \sum_{i=1}^n \operatorname{tg}\psi_i' (f\operatorname{tg}\psi_i' - r_i) = 0$$

или

$$f \sum_{i=1}^n \operatorname{tg}\psi_i' \operatorname{tg}\psi_i' - \sum_{i=1}^n r_i \operatorname{tg}\psi_i' = 0, \quad (1.8)$$

из которого находится фокусное расстояние

$$f = \frac{\sum_{i=1}^n r_i \operatorname{tg}\psi_i'}{\sum_{i=1}^n (\operatorname{tg}\psi_i')^2}. \quad (1.9)$$

Описанный способ является оценочным и неполным, так как в нем не определяются координаты главной точки снимка. Для совместного определения элементов внутреннего ориентирования и дисторсии измеряют углы W (рис. 1.10) в вершине задней узловой точки объектива между марками контрольной сетки. Сама сетка помещается в фокальной плоскости АФА.

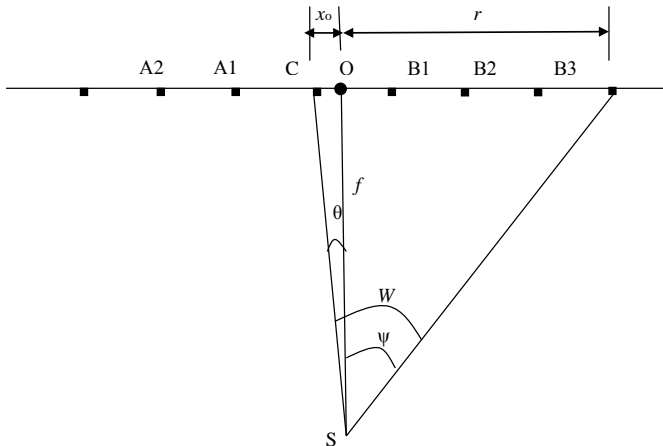


Рис. 1.10. Визуальный способ определения элементов внутреннего ориентирования АФА

Измеренные углы W связаны с определяемыми элементами следующим образом:

- для точек слева от центра C сетки

$$W = -\theta(x_0) + \psi(r, f);$$

- для точек справа от этого центра

$$W = \theta(x_0) + \psi(r, f).$$

Очевидно, что можно записать следующее уравнение, связывающее измеренный угол с неизвестными f, x_0 .

$$W = \theta(x_0) + \arctg(r / f). \quad (1.10)$$

Для записи его в линейном виде введем обозначения

$$f = fo + \Delta f;$$

$$r = ro + \Delta r,$$

где fo , ro – приближенные значения фокусного расстояния f и отрезка r ;

Δf , Δr – поправки к ним.

Через u обозначим поправку в измеренный угол W . В качестве приближенного значения угла θ примем нуль.

Тогда уравнение (1.10) в разложении в ряд Тейлора можно записать так

$$W + u = \arctg(ro / fo) + \theta + (fo^2 / (ro^2 + fo^2))(\Delta r / fo) - (r / (ro^2 + fo^2))\Delta f.$$

Для удобства вычислений его несколько преобразуют

$$W + u = \arctg(ro / fo) + \theta(xo) + (fo^2 / (ro^2 + fo^2))(\Delta r / fo) - (ro^2 / (ro^2 + fo^2))(\Delta f / ro).$$

Поскольку

$$fo^2 / (ro^2 + fo^2) = \cos^2 W;$$

$$ro^2 / (ro^2 + fo^2) = \sin^2 W,$$

то это уравнение будет иметь такой вид

$$W + u = \arctg(ro / fo) + \theta(xo) + \cos^2 W (\Delta r / fo) - \sin^2 W (\Delta f / ro)$$

или

$$u = \theta(xo) + \cos^2 W (\Delta r / fo) - (\sin^2 W \cdot 100 / ro) \cdot (\Delta f / 100) + l, \quad (1.11)$$

где

$$l = \arctg(ro / fo) - W. \quad (1.12)$$

Предположим, что

$$\Delta r = xo,$$

$$\theta(xo) = xo / f = \Delta r / f. \quad (1.13)$$

Дифференциалом угла θ примем сам этот угол, дифференциалом $xo = \Delta r$ примем Δr .

Тогда дифференциал выражения (1.13) будет

$$\Theta = \Delta r / f - \Delta r \Delta f / f^2. \quad (1.14)$$

Допустим, что приближенное значение Δr равно нулю, тогда выражение (1.14) перепишем так:

$$\Theta = \Delta r / f.$$

После подстановки его в выражение (1.11) получим окончательный вид уравнения связи измеренной величины W и неизвестных $\Delta r / fo$, $\Delta f / 100$:

- для точек справа от центра C

$$u = (1 + \cos^2 W) (\Delta r / fo) - (\sin^2 W \cdot 100 / ro) \cdot (\Delta f / 100) + l; \quad (1.15)$$

- для точек слева от центра C

$$u = (-1 + \cos^2 W) (\Delta r / fo) - (\sin^2 W \cdot 100 / ro) \cdot (\Delta f / 100) + l. \quad (1.16)$$

В общем виде эти уравнения можно записать так

$$u = a \cdot (\Delta r / fo) - b \cdot (\Delta f / 100) + l. \quad (1.17)$$

Для удобства изложения введем следующие обозначения:

$$u = \Delta r / fo, v = \Delta f / 100, \quad (1.18)$$

а уравнение (1.17) перепишем в матричном виде

$$AX + L = V, \quad (1.19)$$

где

$$A = \begin{pmatrix} a_1 & b_1 \\ a_2 & b_1 \\ \dots & \dots \\ a_n & b_n \end{pmatrix}, X = \begin{pmatrix} u \\ v \end{pmatrix}, V = \begin{pmatrix} u_1 \\ u_2 \\ \dots \\ u_n \end{pmatrix}. \quad (1.20)$$

Уравнений вида (1.17) составляется столько, сколько измеряется углов W .

Решаются они по методу наименьших квадратов, т. е. при следующем экстремуме:

$$\Phi = \sum_{i=1}^n u_i^2 = \sum_{i=1}^n (a_i u - b_i v + l_i)^2 = \min. \quad (1.21)$$

В точке экстремума производные функции (1.21) по переменным должны равняться нулю:

$$\begin{aligned} d\Phi / du &= \sum_{i=1}^n (a_i u - b_i v + l_i) a_i = 0; \\ d\Phi / dv &= \sum_{i=1}^n (a_i u - b_i v + l_i) (-b_i) = 0. \end{aligned} \quad (1.22)$$

Выражениям (1.22) соответствует следующая система нормальных уравнений:

$$\begin{aligned} u \sum_{i=1}^n a_i a_i - v \sum_{i=1}^n a_i b_i + \sum_{i=1}^n a_i l_i &= 0; \\ -u \sum_{i=1}^n b_i a_i + v \sum_{i=1}^n b_i b_i - \sum_{i=1}^n b_i l_i &= 0, \end{aligned} \quad (1.23)$$

матричный вид которой следующий

$$NX + AL = 0, \quad (1.24)$$

где $N = A' A$, а A' – транспонированная матрица.

Из решения уравнения (1.21) находятся u и v . В матричном виде это такое решение

$$X = -N^{-1} A' L, \quad (1.25)$$

где N^{-1} – обратная к N матрица, а по ним из уравнения (1.18) находятся Δr и Δf .

Значение Δr равно x_0 , а фокусное расстояние вычисляется по формуле

$$f = f_0 + \Delta f.$$

После подстановки вектора неизвестных в уравнение (1.19) находят вектор V остаточной дисторсии.

Отметим, что в частном случае при $\Delta r = 0$ система уравнений (1.23) преобразуется в равенство (1.8).

Это легко проследить по выражениям (1.15), (1.16), приняв в них

$$ro = fotgWo.$$

1.4.2. Пример расчета элементов внутреннего ориентирования и остаточной дисторсии в визуальном способе

Рассмотрим настоящий пример с расчетами в табличном процессоре Excel.

Пусть измерены углы ψ (табл. 1.3). Приближенное значение фокусного расстояния аэрофотоаппарата равно 200,000 мм, а приближенное значение элемента внутреннего ориентирования $x_0 = 0,000$ мм. Определить фокусное расстояние и элемент внутреннего ориентирования x_0 .

Таблица 1.3. Результаты измерений при определении дисторсии

Номера измерений	Расстояние от центра сетки, мм	Значение угла ψ , ° ' "
Вправо		
1	10	2 51 47,2
2	20	5 42 40,3
3	30	8 31 51,1
Влево		
4	10	2 51 46,8
5	20	5 42 40,8
6	30	8 31 53,7

Работу в Excel изложим в следующем порядке.

1. Ввод исходных данных.

Приведенные в табл. 1.2 углы вводятся также в виде столбца (рис. 1.11). Для удобства их значения переведены в секунды. Процесс перевода можно выполнить по приведенной формуле (рис. 1.11), расписав градусы, минуты и секунды углов по отдельным столбцам. Ниже вводятся приближенные (предварительные) значения фокусного расстояния f и элемента внутреннего ориентирования x_0 .

	A	B	C	D	E	F	G	H
1	Ввод исходных данных							
2								
3	Измеренные значения углов W							
4	В ° ' \"	В \"						
5	2 51 47,2	10307,2	10	2	51	47,2		=D5:D10*
6	5 42 40,3	20560,3	20	5	42	40,3		20560,3
7	8 31 51,1	30711,1	30	8	31	51,1		30711,1
8	2 51 46,8	10306,8	10	2	51	46,8		10306,8
9	5 42 40,8	20560,8	20	5	42	40,8		20560,8
10	8 31 53,7	30713,7	30	8	31	53,7		30713,7
11								
12	Приближенные значения							
13	Фокусного расстояния							
14	200							
15	Коорди-							
16	наты цен сетки хо							
17	0							

Рис. 1.11. Ввод исходных данных

2. Вычисление матрицы уравнений поправок.

В соответствии с выражениями (1.15)–(1.17) вычисляются коэффициенты матрицы уравнений поправок (рис. 1.12)

$$a = 1 + \cos^2 W \quad \text{или} \quad a = -1 + \cos^2 W;$$

$$v = \sin^2 W \cdot 100 / r_o.$$

На рис. 1.12 приведена формула вычисления коэффициентов a , а на рис. 1.13 – коэффициентов v .

	A	B	C	D	E	F	G
18	Матрица уравнений поправок						
19	Коэффициенты уравнений поправок				Свободные члены		
20	a	v					
21	1,997505	-0,024949947				-2,54119	
22	1,990097	-0,049515342				-2,16471	
23	1,977995	-0,073351263				-0,3438	
24	-0,00249	-0,024948012				-2,14119	
25	-0,0099	-0,049517742				-2,66471	
26	-0,02201	-0,073363592				-2,9438	

Рис. 1.12. Вычисление коэффициентов a

	a	b	l
21	1,997505	-0,024949947	-2,54119
22	1,990097	-0,049515342	-2,16471

Рис. 1.13. Вычисление коэффициентов b

3. Вычисление свободных членов уравнений поправок.

Свободные члены вычисляются по формуле (1.12), которая в Excel имеет вид, приведенный на рис. 1.14

	a	b	l
21	1,997505	-0,024949947	-2,54119
22	1,990097	-0,049515342	-2,16471
23	1,977995	-0,073351263	-0,3438

Рис. 1.14. Вычисление свободных членов

4. Составление нормальных уравнений и их решение.

Нормальные уравнения составляются в соответствии с выражениями (1.23), (1.24) и решаются в соответствии с формулой (1.25). При этом в Excel выполняются следующие действия (рис. 1.15):

- составляется транспонированная матрица;
- составляется матрица нормальных уравнений;
- находится обратная к ней матрица;
- составляется решение в соответствии с формулой (1.25).

Транспонированная матрица составляется библиотечной функцией ТРАНСП() (рис. 1.15). **Матрица нормальных уравнений** строится библиотечной функцией МУМНОЖ() умножения транспонированной

матрицы A' на исходную A (рис. 1.16). **Обращение** матрицы нормальных уравнений осуществляется функцией МОБР() (рис. 1.17). Каждая из этих функций завершается следующей командой **OK** → **F2** → **Ctrl** + **Shift** + **ENTER**.

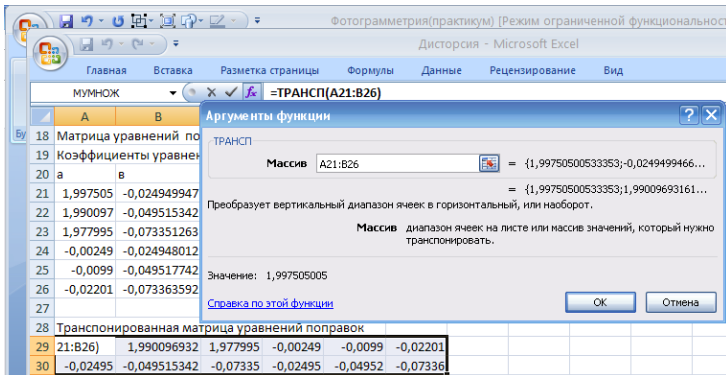


Рис. 1.15. Функция транспонирования матрицы

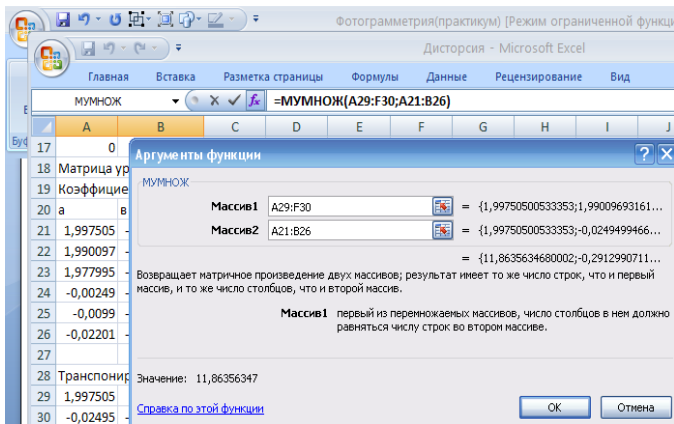


Рис. 1.16. Построение матрицы нормальных уравнений

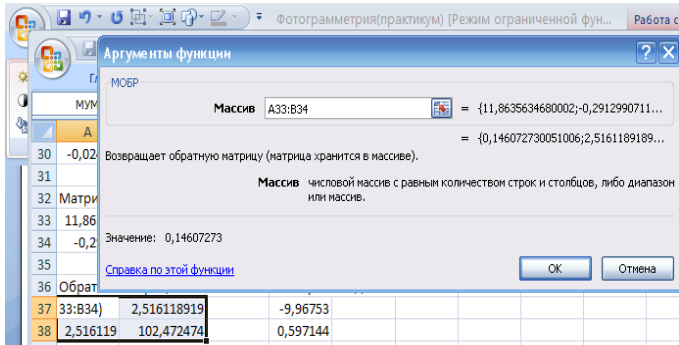


Рис. 1.17. Обращение матрицы нормальных уравнений

Для получения решения находится вектор $A^{-1}L$, формула вычисления которого приведена на рис. 1.18. Само решение осуществляется в соответствии с выражением (1.25) по формуле, приведенной на рис. 1.19.

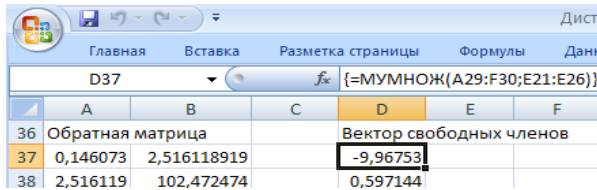


Рис. 1.18. Вычисление вектора $A^{-1}L$

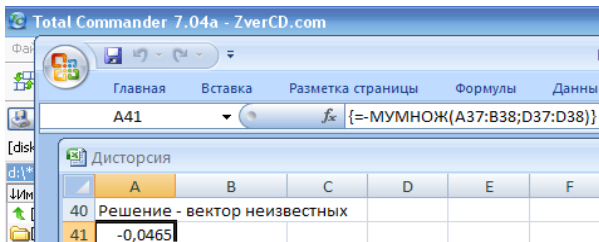


Рис. 1.19. Решение

Для представления решения в миллиметрах осуществляется перевычисление на основании формулы (1.16):

$$\Delta f = v \cdot 100 / 206265;$$

$$x_o = u \cdot f_o / 206265.$$

В Excel перевычисление осуществляется по формулам, приведенным на рис. 1.20, 1.21.

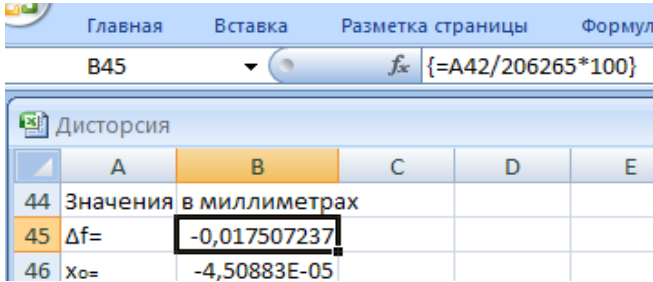


Рис. 1.20. Вычисление Δf

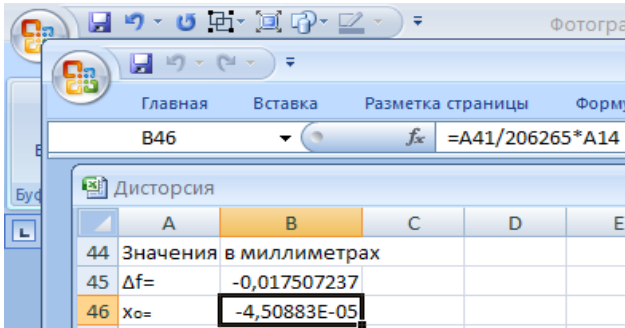


Рис. 1.21. Вычисление x_o

Окончательный результат следующий:

$$f = f_o + \Delta f = 200,000 - 0,018 = 199,982 \text{ мм}, x_o = 0,00005 \text{ мм}.$$

5. Вычисление остаточной дисторсии.

В соответствии с выражением (1.19) вычисляется вектор остаточной дисторсии в угловых секундах (рис. 1.22)

	A	B	C	D	E	F	G
48	Значения остаточной дисторсии			в секундах			
49	-1,7331						
50	-0,46918						
51	2,213027						
52	-1,24016						
53	-0,87609						
54	-0,29353						

Рис. 1.22. Остаточная дисторсия в секундах

И в соответствии с формулой

$$\Delta = u \cdot (f / \cos W / 206265) \cdot 1000$$

вычисляется ее значение в микронах (рис. 1.23).

	A	B	C	D	E	F	G	H
48	Значения остаточной дисторсии			в секундах				
49	-1,7331							
50	-0,46918							
51	2,213027							
52	-1,24016							
53	-0,87609							
54	-0,29353							
55								
56	Значения остаточной дисторсии			в микронах				
57	-1,68256							
58	-0,4572							
59	2,169816							
60	-1,204							
61	-0,85372							
62	-0,2878							

Рис. 1.23. Остаточная дисторсия в микронах

Задача 1.2. Рассчитать элементы внутреннего ориентирования и дисторсию аэрофотоаппарата по данным, приведенным в табл. 1.4. Приближенные значения названных элементов взять из примера. По этим же данным самостоятельно рассчитать фокусное расстояние в соответствии с выражением (1.9) и остаточную дисторсию по формуле (1.7)

Таблица 1.4. Исходные данные к задаче 1.2

Номера вариантов	Значения углов ψ в секундах при расстояниях r в мм					
	Справа от центра сетки			Слева от центра сетки		
	10	20	30	10	20	30
1	10307,2	20561,3	30711,1	10306,8	20561,8	30713,7
2	10308,2	20562,3	30711,1	10306,8	20561,8	30713,7
3	10309,2	20563,3	30711,1	10306,8	20561,8	30713,7
4	10310,2	20564,3	30711,1	10306,8	20561,8	30713,7
5	10311,2	20565,3	30711,1	10306,8	20562,8	30714,7
6	10312,2	20566,3	30711,1	10306,8	20562,8	30714,7
7	10302,2	20560,3	30711,1	10306,8	20562,8	30714,7
8	10303,2	20561,3	30711,1	10306,8	20560,8	30714,7
9	10304,2	20562,3	30711,1	10306,8	20560,8	30714,7
10	10305,2	20563,3	30711,1	10306,8	20561,8	30715,7
11	10306,2	20564,3	30712,1	10306,8	20562,8	30715,7
12	10307,2	20565,3	30712,1	10306,8	20563,8	30715,7
13	10308,2	20566,3	30712,1	10306,8	20564,8	30715,7
14	10309,2	20567,3	30713,1	10306,8	20565,8	30715,7
15	10310,2	20561,3	30713,1	10306,8	20561,8	30716,7
16	10311,2	20562,3	30713,1	10306,8	20562,8	30716,7
17	10312,2	20563,3	30711,1	10306,8	20563,8	30716,7
18	10313,2	20564,3	30711,1	10306,8	20564,8	30716,7
19	10314,2	20565,3	30711,1	10306,8	20561,8	30713,7
20	10315,2	20561,3	30714,1	10306,8	20562,8	30713,7
21	10301,2	20562,3	30714,1	10306,8	20563,8	30713,7
22	10302,2	20563,3	30714,1	10306,8	20564,8	30713,7
23	10303,2	20564,3	30714,1	10306,8	20561,8	30713,7
24	10304,2	20565,3	30714,1	10306,8	20562,8	30716,7
25	10305,2	20561,3	30713,1	10306,8	20563,8	30718,7
26	10306,2	20562,3	30713,1	10306,8	20561,8	30718,7
27	10307,2	20563,3	30713,1	10306,8	20562,8	30718,7
28	10306,2	20565,3	30711,1	10306,8	20565,8	30715,7
29	10307,2	20565,3	30712,1	10306,8	20565,8	30715,7
30	10308,2	20565,3	30713,1	10306,8	20567,8	30715,7

1.4.3. Иные способы калибровки аэрофотоаппарата

Фотографический способ.

В данном способе измеряются углы ψ_1 , ψ_2 между коллиматорами (рис. 1.24), а также углы ψ_1' , ψ_2' на изображении марок коллиматоров m_1 , m_2 , m_3 .

По выведенным ранее формулам определяется фокусное расстояние и дисторсия.

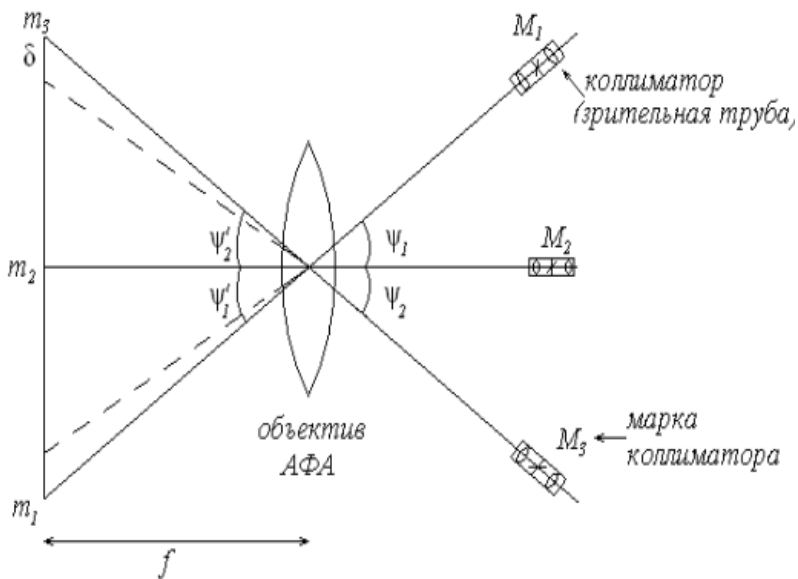


Рис. 1.24. Фотографический способ калибровки АФА

Полевой способ калибровки.

Этот способ включает следующие виды:

а) фотографирование искусственных объектов. Этот способ похож на фотографический. Только вместо марок коллиматоров наблюдаются точки местности. В точке установки объектива измеряют углы ψ_1 , ψ_2 . Далее фокусное расстояние и дисторсию вычисляют рассмотренным выше способом;

б) фотографирование испытательного полигона – вместо искусственных объектов фотографируются точки испытательного полигона;

в) фотографирование звездного неба – опорными здесь служат звезды зодиака, астрономические координаты которых известны;

г) самокалибровка – в этом способе элементы внутреннего ориентирования определяются при фотограмметрическом сгущении плано-высотной опоры аэрофотосъемки. Данный раздел будет рассмотрен нами ниже.

1.5. Определение сдвига оптического изображения и его компенсация

1.5.1. Сдвиг оптического изображения

Согласно рис. 1.25 сдвиг изображения точки за время экспозиции T соответствует отрезку aa_1 .

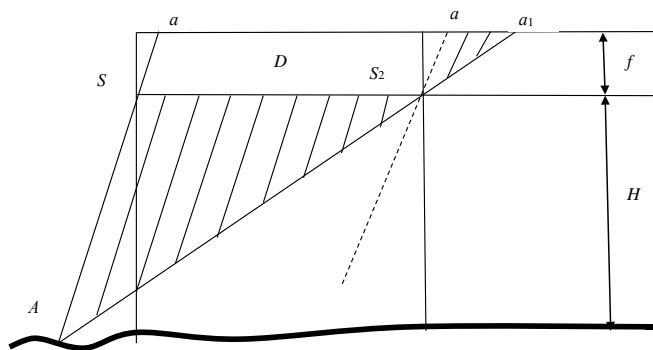


Рис. 1.25. Сдвиг оптического изображения

Из подобия заштрихованных треугольников запишем:

$$\frac{aa_1}{D} = \frac{f}{H} \quad (1.26)$$

и

$$aa_1 = \frac{f}{H} D, \quad (1.27)$$

где f – фокусное расстояние аэрофотоаппарата;

H – высота аэрофотографирования.

Поскольку

$$\frac{f}{H} = \frac{1}{m}, \quad (1.28)$$

то

$$\Delta = a a_1 = \frac{1}{m} D. \quad (1.29)$$

Поскольку скорость полета W и выдержка T известны, то

$$D = W \cdot T \quad (1.30)$$

и

$$\Delta = \frac{W}{m} \cdot T. \quad (1.31)$$

Пусть $W = 300$ км/ч, $m = 5000$, $T = 0,001$ с, тогда

$$\Delta = \frac{300 \cdot 0,001 \cdot 10^6}{5000 \cdot 3600} = 0,0016 \text{ мм.}$$

Для определения знаменателя масштаба съемки, при котором сдвиг будет менее 5 мкм ($\Delta = 5 \text{ мкм} = 0,005 \text{ мм}$), следует найти

$$m = \frac{W \cdot T}{\Delta} \quad (1.32)$$

при тех же исходных данных.

Задача 1.3. Определить сдвиг изображения Δ точки на снимке в процессе полета самолета со скоростью W за время экспозиции T при масштабе аэрофотосъемки $\frac{1}{m}$. При каком масштабе съемки сдвиг изображения будет менее 5 мкм? Исходные данные приведены в табл. 1.2.

1.5.2. Компенсация сдвига изображения

Компенсировать сдвиг изображения можно способами линейной и угловой компенсации. Рассмотрим способ **линейной** компенсации:

1) перемотка пленки вдоль направления полета со скоростью, исходя из формулы (1.31)

$$V_n = \Delta / T = W / m; \quad (1.33)$$

2) смещение объектива в сторону, противоположную полету, на величину $S_2 S_2'$ (рис. 1.26).

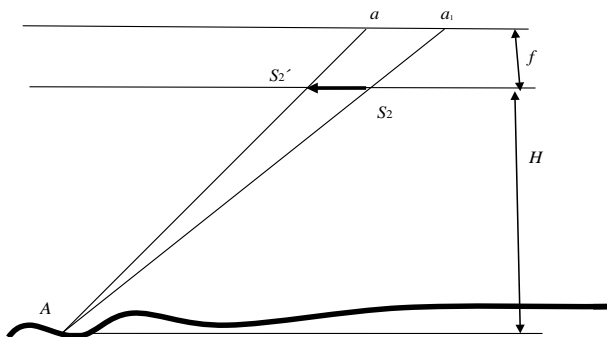


Рис. 1.26. Компенсация сдвига изображения способом смещения объектива

Величину смещения объектива можно найти из следующего соотношения подобия треугольников:

$$\frac{S_2 S_2'}{H} = \frac{a_1 a}{H + f},$$

тогда

$$S_2 S_2' = a_1 a \frac{H}{H + f} = \Delta \frac{H}{H + f} = \frac{WT}{m} \cdot \frac{H}{H + f}.$$

Скорость передвижения объектива для компенсации сдвига составит

$$V_s = \frac{S_2 S_2'}{T} = \frac{W}{m} \frac{H}{H + f} = V_n \frac{H}{H + f}. \quad (1.34)$$

Рассмотрим теперь способ **угловой** компенсации (рис. 1.27). Для того чтобы изображения точек a и a_1 совпали, ось камеры необходимо повернуть на угол φ . Найдем скорость поворота камеры.

Так как

$$\operatorname{tg} \varphi = \frac{r}{f}$$

и

$$r = f \operatorname{tg} \varphi,$$

то, взяв производную по времени, получим

$$\frac{\partial r}{\partial t} = \frac{f}{\cos^2 \varphi} \frac{\partial \varphi}{\partial t}. \quad (1.35)$$

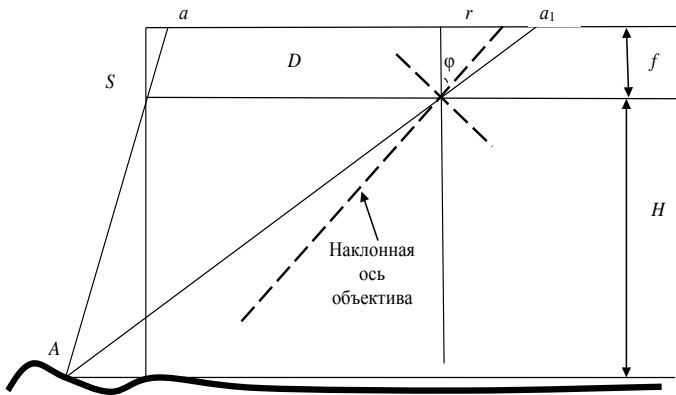


Рис. 1.27. Компенсация сдвига изображения способом поворота объектива

В выражении (1.35) производные являются соответствующими скоростями: линейной и угловой.

Тогда скорость компенсации

$$\frac{\partial \varphi}{\partial t} = \frac{\partial r}{\partial t} \frac{\cos^2 \varphi}{f}$$

или

$$\varphi = V \frac{\cos^2 \varphi}{f},$$

где V – скорость движения точек изображения, равная Vn .

Пусть $W = 300$ км/ч, $m = 5000$, $H = 1000$, $\varphi = 30^\circ$.

Тогда

$$Vn = W/m = 300/5000 = 0,06 \text{ км/ч} = 16,666 \text{ мм/с};$$

$$V_s = V_n \frac{H}{H + f} = 16,666 \frac{1000}{1000 + 0,2} = 16,663 \text{ мм/с};$$

$$\varphi = V \frac{\cos^2 \varphi}{f} = 16,666 \frac{0,866025^2}{200} = 16,666 \frac{0,750000}{200} = 0,062497 \text{ рад/с}.$$

Задача 1.4. При заданных по вариантам значениях W, m (табл. 1.2), $H = 1000$ м найти:

- скорость перемотки пленки V_n , скорость передвижения объектива V_s в способе линейной компенсации;

- скорость компенсации φ в угловом способе компенсации при углах φ , равных 0° и 45° .

1.6. Доплеровское измерение скорости и сноса самолета

Пусть приемник, установленный на самолете, принимает электромагнитные колебания излучателя, неподвижно установленного на земле. Фаза колебаний излучателя в момент t_1 равна

$$\varphi_1 = 2\pi f t_1. \quad (1.36)$$

В момент t_2 их приема фаза колебаний приемника будет

$$\varphi_2 = 2\pi f t_2, \quad (1.37)$$

где $t_2 = t_1 + \tau$;

f – частота колебаний,

τ – время прохождения колебаниями расстояния D (рис. 1.28).

Считается, что приемник неподвижен.

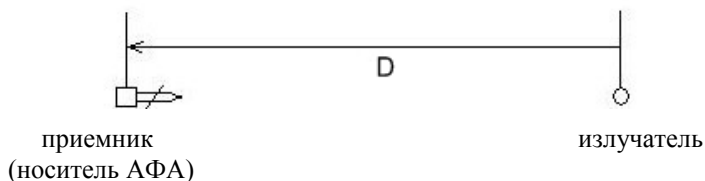


Рис. 1.28. Прием электромагнитных колебаний при неподвижном приемнике

Разность фаз составит величину

$$\varphi_2 - \varphi_1 = 2\pi f \cdot \tau. \quad (1.38)$$

Если приемник подвижен и им за время Δt пройден путь S со скоростью W (рис. 1.29), то очевидно, что

$$S = W \cdot \Delta t; \quad (1.39)$$

$$D - S = c \cdot \Delta t, \quad (1.40)$$

где c – скорость распространения электромагнитных волн.

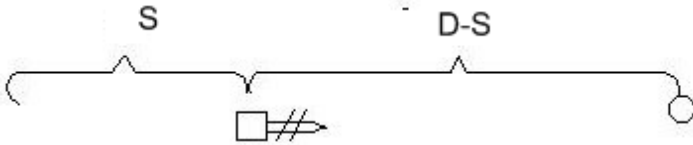


Рис. 1.29. Прием электромагнитных колебаний при подвижном приемнике

Фаза колебаний приемника в момент $t_2 - \Delta t$

$$\Phi_2 = 2\pi f \cdot (t_2 - \Delta t) = 2\pi f \cdot \left(t_2 - \frac{D - S}{c}\right). \quad (1.41)$$

Разность фаз

$$\Delta\varphi = \varphi_2 - \varphi_1 = 2\pi f \cdot \left(t_2 - t_1 - \frac{D}{c} + \frac{W \cdot \Delta t}{c}\right). \quad (1.42)$$

Поскольку

$$t_2 - t_1 = \frac{D}{c}, \quad (1.43)$$

то разность фаз

$$\Delta\varphi = 2\pi f \cdot \left(\frac{W \cdot \Delta t}{c}\right). \quad (1.44)$$

Поскольку

$$\frac{f}{c} = \frac{1}{\lambda},$$

где λ – длина электромагнитной волны,
то

$$\Delta\varphi = 2\pi \frac{W}{\lambda} \cdot \Delta t. \quad (1.45)$$

Величину

$$\frac{W}{\lambda} = F$$

называют доплеровским сдвигом частот. Таким образом, по разности фаз $\Delta\varphi$ из выражения (1.45) можно найти

$$F = \frac{\Delta\varphi}{2\pi \cdot \Delta t} \quad (1.46)$$

и вычислить скорость полета

$$W = F \cdot \lambda. \quad (1.47)$$

Скорость в направлении β относительно оси излучатель – приемник вычисляется по формуле

$$W = \frac{F \cdot \lambda}{\cos\beta}. \quad (1.48)$$

Угол сноса α приемника можно найти по формуле

$$\operatorname{tg}\alpha = \frac{W_y}{W_x}, \quad (1.49)$$

где

$$W_x = \frac{(F_1 - F_2) \cdot \lambda}{\cos\beta \cdot \sin\delta} \text{ и } W_y = \frac{(F_1 - F_2) \cdot \lambda}{\cos\beta \cdot \cos\delta},$$

а F_1 и F_2 – доплеровские сдвиги относительно излучателей 1 и 2 (рис. 1.30).

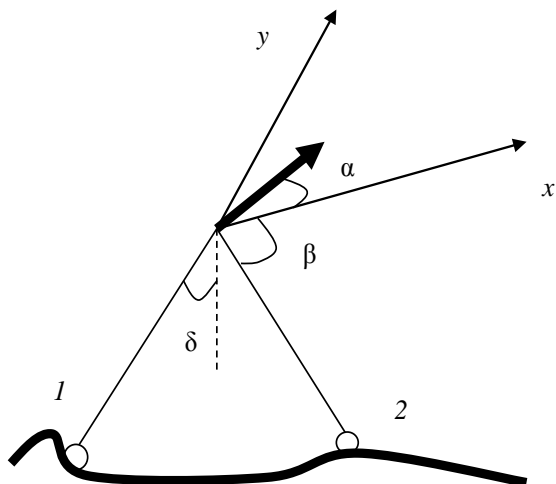


Рис. 1.30. Доплеровские измерения

Пусть $\Delta\phi = 100056,7$, $\pi = 3,14$, $\lambda = 3$ см, $\Delta t = 5$ с, $\beta = 40^\circ$.
Тогда, исходя из выражения (1.46),

$$F = \frac{100056,7}{2 \cdot 3,14 \cdot 5} = 3186,52 \frac{1}{c},$$

а, исходя из выражения (1.47),

$$W = \frac{3186,52 \cdot 3 \cdot 3600}{\cos 40^\circ \cdot 100000} = 449,2 \text{ км/ч};$$

$$W_x = \frac{(32000 - 31000) \cdot 3 \cdot 3600}{\cos 40^\circ \cdot \sin 30^\circ \cdot 100000} = 281,97 \text{ км/ч};$$

$$W_y = \frac{(32000 - 31000) \cdot 3 \cdot 3600}{\cos 40^\circ \cdot \cos 30^\circ \cdot 100000} = 162,80 \text{ км/ч};$$

$$\alpha = \operatorname{arctg} \frac{162,80}{281,97} = 3^{\circ},304 \cdot$$

Задача 1.5. Используя метод Доплера, определить скорость самолета носителя АФА W и его угол сноса α через Δt секунд после взлета. Исходные данные приведены в табл. 1.5.

Таблица 1.5. Исходные данные к задаче 1.5

Вариант	$\Delta\varphi$	λ , см	Δt , с	β , град	Δ , град	F_1	F_2
1	11002	3	4	65	15	27000	26000
2	11002	3	1	66	15	28000	26000
3	11002	3	2	67	16	27000	26000
4	11002	3	3	68	17	28000	27000
5	11002	4	4	69	18	27000	26000
6	11002	4	5	70	19	26000	25000
7	11002	5	6	71	20	25000	24000
8	11002	5	7	72	21	24000	23000
9	11002	5	8	73	22	23000	22000
10	11002	5	9	74	23	25000	23000
11	11002	3	10	75	24	27000	25000
12	11002	3	11	76	25	29000	27000
13	11002	3	12	77	26	30000	28000
14	11002	3	13	78	27	31000	29000
15	11002	4	14	79	28	32000	30000
16	11002	4	15	80	29	33000	31000
17	11002	4	16	66	30	34000	32000
18	11002	4	17	67	31	35000	33000
19	11002	5	18	68	32	36000	33000
20	11002	5	19	69	33	37000	36000
21	11002	5	20	70	34	38000	37000
22	11002	5	21	71	35	39000	37000
23	11002	5	22	72	36	40000	38000
24	11002	3	23	73	37	41000	40000
25	11002	3	24	74	38	42000	40000

1.7. Разрешающая способность объектива

Из-за аберрации объектива может нарушиться прямолинейное пространство света (рис. 1.31). В результате точка изобразится в виде отрезка r .

Разность хода лучей BC и OA составляет величину

$$\Delta = 1,22\lambda, \quad (1.50)$$

где λ – длина световой волны.

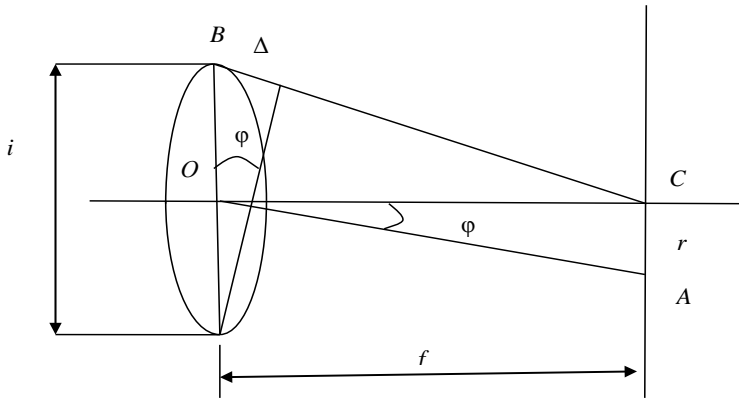


Рис. 1.31. Определение разрешающей способности объектива

Поскольку

$$\operatorname{tg} \varphi = \frac{\Delta}{i} = \frac{r}{f}, \quad (1.51)$$

то

$$r = \frac{i}{f} \cdot \Delta \quad (1.52)$$

или

$$r = \frac{\Delta}{n_0} = \frac{1,22\lambda}{n_0}, \quad (1.53)$$

где $n_0 = f / i$ – диафрагменное число (диафрагма).

Величину r называют дифракционной разрешающей способностью объектива. Допустим, что $\lambda = 0,5 \text{ мкм} = 0,0005 \text{ мм}$, а $n_0 = 0,2$, тогда

$$r = \frac{1,22 \cdot 0,0005}{0,2} = 0,003 \text{ мм} = 3 \text{ мкм}.$$

Круг диаметром 3 мкм является изображением идеальной точки в объективе, или на 1 мм изображения будут раздельно передаваться

$$\frac{1}{R} = \frac{1}{0,003} = 333 \text{ линии.}$$

Задача 1.6. Определить разрешающую способность R аэрофото-объектива при следующих исходных данных: относительное отверстие объектива равно n_0 , а длина световой волны равна λ .

Исходные данные приведены в табл. 1.61.

Таблица 1.6. Исходные данные к задаче 1.6

Вариант	λ , мкм	n_0	f , мм	H , м
1	0,1	0,2	200	1000
2	0,5	0,3	100	2000
3	0,6	0,4	200	3000
4	0,7	0,5	100	4000
5	0,8	0,6	500	5000
6	0,3	0,7	200	6000
7	0,4	0,8	100	7000
8	0,5	0,9	500	8000
9	0,6	1,0	100	9000
10	0,7	0,2	200	10000
11	0,8	0,3	300	1000
12	0,3	0,4	400	2000
13	0,4	0,5	500	3000
14	0,5	0,6	100	4000
15	0,6	0,7	200	5000
16	0,7	0,8	300	6000
17	0,8	0,9	400	7000
18	0,3	1,0	500	8000
19	0,4	0,2	100	9000
20	0,5	0,3	200	10000
21	0,6	0,4	300	1000
22	0,7	0,5	400	2000
23	0,8	0,6	500	3000
24	0,3	0,7	100	4000
25	0,4	0,8	200	5000

Минимальный размер объекта на снимке равен величине $\frac{1}{2R}$, так как промежутки между раздельно передаваемыми линиями также являются объектами.

Поскольку знаменатель масштаба съмки m связан с фокусным расстоянием и высотой фотографирования соотношением (см. рис. 1.32)

$$\frac{1}{m} = \frac{f}{H} = \frac{ab}{AB},$$

то минимальный размер объекта местности, распознаваемого на снимке (рис. 1.32),

$$L_{\min} = m \cdot \frac{1}{2R} = \frac{H}{f} \cdot \frac{1}{2R}.$$

Допустим, что $R = 0,003$, $f = 200$ мм, $H = 1000$ м, найдем

$$L_{\min} = \frac{1000}{0,2} \cdot \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{333} = 8,3 \text{ мм.}$$

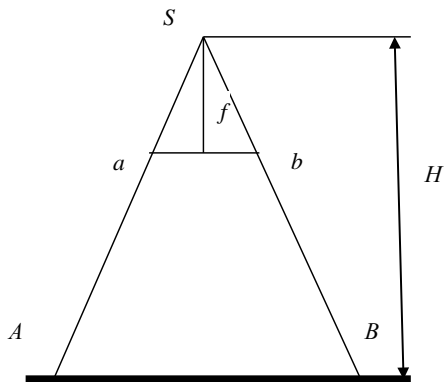


Рис. 1.32. К масштабу горизонтального снимка

Задача 1.7. Определить минимальный размер L_{\min} объекта фотографирования при разрешающей способности R , фокусном расстоянии АФА f и высоте фотографирования H .

Исходные данные берутся из табл. 1.6, значение R – из решения задачи 1.6.

1.8. Диафрагма и выдержка аэрофотоаппарата

Выдержка – промежуток времени, в течение которого светочувствительный слой подвергается воздействию световой энергии, – определяют, исходя из формулы

$$H = E \cdot t, \quad (1.54)$$

где H – экспозиция;

E – энергетическая освещенность.

Тогда

$$t = \frac{H}{E}. \quad (1.55)$$

В формуле (1.55) экспозицию выражают через светочувствительность

$$H = \frac{K}{S}, \quad (1.56)$$

где S – светочувствительность;

K – произвольный коэффициент.

В соответствии с выражением (3.20) [1] рассчитывают энергетическую освещенность по следующей формуле:

$$E = \frac{1}{4} \pi B T_0 n_0^2, \quad (1.57)$$

где T_0 – коэффициент прозрачности объектива, вычисляемый по формуле,

$$T_0 = \frac{\Phi}{\Phi_0}, \quad (1.58)$$

где Φ – пропущенный через объектив световой поток;

Φ_0 – падающий на объектив световой поток.

В формуле (1.57) яркость объекта B определяется энергией, излучаемой в единицу времени внутри телесного угла элементом поверхности. Она измеряется в **канделах** на $1 \text{ м}^2 \cdot 1 \frac{\text{Кд}}{\text{м}^2}$ – яркость поверхности,

излучающей в пределах 1 стерадиана световой поток, равный 1 люмену. После подстановки значений из формул (1.56), (1.57) в формулу (1.55) найдем

$$t = \frac{4K}{S \cdot \pi \cdot B \cdot T_0 \cdot n_0^2}. \quad (1.59)$$

Пусть $K = 1$, $S = 10$, $\pi = 3,14$, $B = 50$, $T_0 = 0,9$, $n_0 = 0,01$.

Тогда

$$t = \frac{4}{10 \cdot 3,14 \cdot 50 \cdot 0,9 \cdot 0,01} = 0,28 \text{ с.}$$

Для определения светочувствительности S фотоматериала необходимо построить его характеристическую кривую. Для этого по оси ординат откладывают оптические плотности D -изображения, а по оси абсцисс – десятичные логарифмы экспозиции $\lg H$. По значениям оптических плотностей и логарифмов экспозиций строится график (рис. 1.33). На нем для плотности $D_0 + 0,85$ интерполируется значение логарифма экспозиции. По логарифму экспозиции находится ее значение H и вычисляется светочувствительность.

$$S = \frac{10}{H}.$$

Здесь D_0 – оптическая плотность вуали, т. е. потемнения фотоматериала при его экспонировании в абсолютной темноте.

Характеристическая кривая имеет следующие участки [1, § 6.21]:

- начальный, до точки 1, – градиент плотности увеличивается;
- прямолинейный (интервал 1–2) – градиент плотности постоянный;
- конечный (2–3) – градиент плотности увеличивается непрямолинейно с последующим убыванием.

Рабочим участком является прямолинейный участок. В табл. 1.7 по вариантам приведены значения D и $\lg H$ для построения характеристической кривой.

Задача 1.8. Установить оптимальное соотношение между диафрагменным числом n_0 (диафрагмой) и выдержкой t исходя из характеристической кривой фотографического материала. Вычислить выдержку по диафрагме.

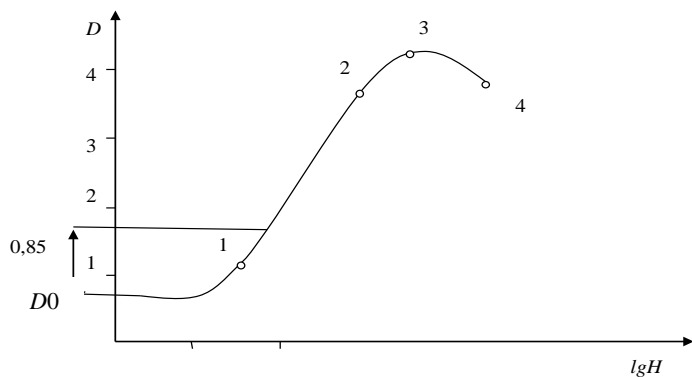


Рис. 1.33. Характеристическая кривая

Исходные данные по вариантам приведены в табл. 1.7.

Таблица 1.7. Исходные данные к задаче 1.8

Вариант	Значения $\lg H, D$	Номера точек						
		1	2	3	4	5	6	7
1	2	3	4	5	6	7	8	9
1	$\lg H$	-2,9	-2,0	-1,5	-1,1	0,8	1,6	2,5
	D	0,2	0,21	0,4	0,9	3,0	3,5	3,1
2	$\lg H$	-2,7	-2,1	-1,7	-1,2	0,7	1,5	2,4
	D	0,2	0,2	0,5	0,9	3,1	3,5	2,9
3	$\lg H$	-3,1	-2,1	-1,8	-1,1	0,9	1,6	2,7
	D	0,3	0,3	0,5	0,9	3,2	3,7	2,9
4	$\lg H$	-2,9	-2,0	-1,7	-1,0	1,2	1,5	2,7
	D	0,2	0,2	0,5	0,8	2,6	3,9	2,5
5	$\lg H$	-2,7	-1,9	-1,5	-0,8	1,1	1,4	2,6
	D	0,2	0,2	0,4	0,7	2,5	3,8	2,6
6	$\lg H$	-3,1	-2,0	-1,4	-0,9	1,0	1,7	2,8
	D	0,3	0,2	0,5	0,8	2,6	4,0	2,6
7	$\lg H$	-3,0	-2,1	-1,5	-0,9	1,1	1,8	2,9
	D	0,2	0,3	0,4	0,7	2,6	3,3	2,7
8	$\lg H$	-3,1	-2,2	-1,6	-1,0	1,2	3,9	3,0
	D	0,2	0,2	0,4	0,8	2,6	3,4	2,6
9	$\lg H$	-3,2	-2,3	-1,7	-1,1	1,3	4,0	3,1
	D	0,2	0,2	0,3	0,9	2,5	3,3	2,5
10	$\lg H$	-3,3	-2,4	-1,8	-1,2	1,4	2,1	3,2
	D	0,3	0,3	0,4	0,8	2,3	3,2	2,2

1	2	3	4	5	6	7	8	9
11	lgH	-2,9	-2,1	-1,5	-0,9	1,1	1,8	2,9
	D	0,2	0,2	0,3	0,7	2,2	3,3	2,4
12	lgH	-2,7	-2,0	-1,4	-0,8	1,0	1,7	2,8
	D	0,2	0,2	0,4	0,8	2,5	3,6	2,2
13	lgH	-2,6	-1,9	-1,3	-0,7	0,9	1,6	2,7
	D	0,3	0,3	0,5	1,0	2,6	3,6	2,6
14	lgH	-3,1	-2,0	-1,4	-0,6	0,8	1,8	3,2
	D	0,2	0,2	0,4	1,0	2,7	3,5	2,7
15	lgH	-2,9	-1,9	-1,5	-0,7	0,9	1,9	3,4
	D	0,2	0,2	0,3	1,0	2,7	3,5	2,6
16	lgH	-2,8	-1,7	-1,4	-0,7	0,8	1,8	3,2
	D	0,2	0,2	0,3	1,1	2,6	3,4	2,6
17	lgH	-2,7	-1,6	-1,3	-0,9	0,9	1,7	3,1
	D	0,2	0,2	0,3	1,2	2,5	3,5	2,6
18	lgH	-3,2	-2,2	-1,7	-1,0	1,2	2,1	3,1
	D	0,3	0,2	0,5	1,0	2,7	3,1	2,5
19	lgH	-3,1	-2,0	-1,6	-0,9	1,0	2,0	3,0
	D	0,2	0,2	0,4	1,0	2,7	3,3	2,6
20	lgH	-3,0	-2,0	-1,5	-1,0	1,1	2,1	3,1
	D	0,2	0,2	0,3	1,0	2,8	3,2	2,7
21	lgH	-3,1	-1,9	-1,4	-0,8	1,0	2,1	3,2
	D	0,2	0,3	0,4	1,1	2,6	3,1	2,5
22	lgH	-3,0	-1,8	-1,3	-0,9	1,1	2,2	3,1
	D	0,2	0,2	0,4	1,2	2,6	3,0	2,5
23	lgH	-3,0	-1,9	-1,0	-0,5	1,0	2,1	3,2
	D	0,2	0,3	0,5	1,1	2,6	3,1	2,5
24	lgH	-2,9	-2,6	-2,0	-1,0	1,2	2,2	3,2
	D	0,2	0,2	0,6	1,2	2,6	3,0	2,4
25	lgH	-2,8	-2,7	-2,1	-1,0	1,4	2,4	3,4
	D	0,2	0,3	0,6	1,1	2,6	3,2	2,4

1.9. Геометрические параметры плановой топографической аэрофотосъемки

К настоящему времени аэрофотосъемка производится с летательных аппаратов – носителей аэрофотосъемочной аппаратуры, приведенных в табл. 1.8 [1].

Аэрофотосъемка производится при отсутствии облачности и дымов над фотографируемой местностью. Высота Солнца над горизонтом должна быть не менее 20° для фотографирования на черно-белую пленку и не менее 25° при фотографировании на цветную и спектрозональную.

Таблица 1.8. Основные технические характеристики носителей, применяемых для аэрофотосъемки

Характеристики	Самолеты				Вертолеты	
	ТУ-134	АН-30	Ил-14	АН-2	Ка-26	Ми-8
Максимальная взлетная масса, кг	44 500	23 000	17 000	5 250	3 070	12 000
Вес пустого носителя, кг	27 000	15 500	12 000	3 560	2 020	7 200
Топливо	Керосин	Керосин	Бензин	Бензин	Керосин	Керосин
Максимальный запас топлива, л	14 500	7 100	4 380	1 200	360	1 450
Примерный часовой расход топлива при крейсерской скорости, кг	2 500	1 200	600	200	–	–
Крейсерская скорость, км/ч	600–800	350–400	300	160–190	140	200
Скорость отрыва, км/ч	260	210	160	80–90	–	–
Длина разбега при взлете, м	1090	770	500	250	–	–
Длина разбега при посадке, м	850	660	500	250	–	–
Практический потолок, м	11 800	8 000	6 500	4 500	3 100	6 000
Дальность полета с навигационным часовым запасом топлива, км	2 900	2 300	2 100	1 200	400	640
Длина взлетно-посадочной полосы, м	2 180	1 200	1 100	750	–	–
Допустимая центровка самолета, передняя (задняя), %	26–37	15–33	13–21	17–33	–	–
Наличие фотололков	–	3	3	2	–	–

К основным геометрическим параметрам плановой АФС относят:

- высоту полета летательного аппарата (ЛА);
- максимальную выдержку;
- число маршрутов;
- число аэроснимков в маршруте;
- время, затраченное на аэрофотосъемку участка.

1. Высота полета ЛА необходима для определения масштаба аэрофотоснимков. Ее соблюдением выдерживается масштаб аэрофотосъемки. Достоверной известностью высоты повышается точность фотограмметрических построений и соответственно карт и планов, изготавливаемых по аэрофотоснимкам.

Под ней понимается расстояние по вертикали от начального уровня высот до ЛА (рис. 1.34).

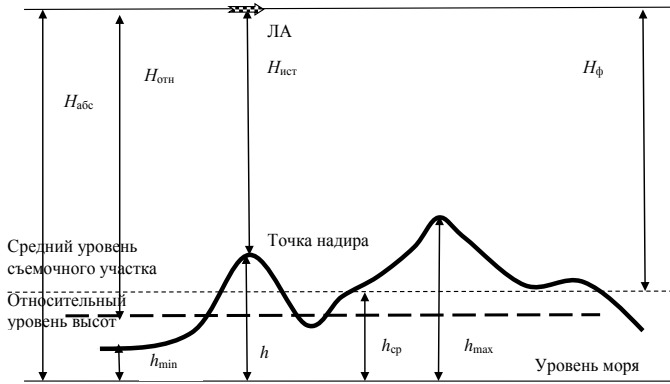


Рис. 1.34. Высота полета ЛА, используемая при топографической съемке

При этом различают следующие виды высот ЛА:

- $H_{\text{абс}}$ – абсолютная высота над уровнем моря, м;
- $H_{\text{отн}}$ – высота над уровнем аэродрома или относительным уровнем высот, м;
- $H_{\text{ист}}$ – высота над точкой надира земной поверхности, м;
- $H_{\text{ф}}$ – высота фотографирования – это высота над средним уровнем съемочного участка, м.

Обычно измеряют истинную высоту $H_{\text{ист}}$.

По ней находится высота фотографирования

$$H_{\text{ф}} = H_{\text{ист}} + h - h_{\text{сп}}, \quad (1.60)$$

где

$$h_{\text{сп}} = \frac{h_{\text{min}} + h_{\text{max}}}{2},$$

а h , h_{min} , h_{max} – соответственно абсолютные высоты точек земной поверхности над уровнем моря: надирная, минимальная и максимальная из абсолютных высот точек съемочного участка, м.

При выполнении аэрофотосъемки постоянно выдерживается заданная высота фотографирования

$$H_{\phi} = f \cdot m,$$

где f – фокусное расстояние АФА;
 m – масштаб АФС.

Ее определенное в полете по формуле (1.60) значение должно быть равно заданной высоте (рис. 1.35).

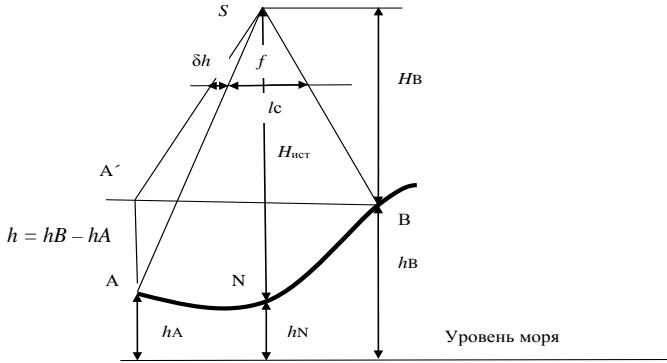


Рис. 1.35. Расчет истинной высоты фотографирования

Для навигации по высоте фотографирования рассчитывают $H_{ист}$, по которой контролируется высота полета.

Из рис. 1.35 следует, что

$$H_{ист} = (H_B + h_B) - h_N. \quad (1.61)$$

Для вычисления H_B из подобия треугольников запишем пропорцию

$$\frac{H_B}{f} = \frac{A'B}{l_c + \delta h}. \quad (1.62)$$

Очевидно, что по условию задачи

$$A'B = l_n M. \quad (1.63)$$

Поправка за рельеф δh вычисляется по формуле

$$\delta h = \frac{r}{H} h. \quad (1.64)$$

Высоту H для вычисления этой поправки можно найти из выражения

$$M \cdot l_n = m \cdot l_c, \quad (1.65)$$

где m – масштаб аэрофотоснимка.

Подставляя в эту формулу вместо m его выражение через высоту фотографирования и фокусное расстояние

$$m = H / f, \quad (1.66)$$

найдем

$$H = \frac{l_n}{l_c} f M. \quad (1.67)$$

В формуле (1.67)

$$\frac{l_n}{l_c} M = m. \quad (1.68)$$

Подставляя выражения (1.63) и (1.64) с учетом выражения (1.67) в формулу (1.62), можно найти

$$H_B = \frac{f A'B}{l_c + \delta h} \quad (1.69)$$

и соответственно $H_{\text{ист}}$ по формуле (1.61).

Пусть:

$$f = 200 \text{ мм};$$

$$l_c = 153,4 \text{ мм}, l_n = 302,1 \text{ мм}, M = 2000;$$

$$h_A = 106,7 \text{ м}, h_B = 206,1 \text{ м}, h_N = 105,8 \text{ м}, h_{\text{сп}} = 153,4 \text{ м};$$

$$r = 74,8 \text{ мм}.$$

Найдем:

$$A'B = 302,1 \cdot 2000 = 604,2 \text{ м};$$

$$H = h_B - h_A = 206,1 - 106,7 = 99,4 \text{ м};$$

$$H = (302,1 : 153,4) \cdot 200 \cdot 2000 = 787,7 \text{ м};$$

$$\Delta h = 74,8 \cdot 99,4 : 787,7 = 9,4 \text{ мм};$$

$$H_B = 200 \cdot 604,2 : (153,4 + 9,4) = 742,3 \text{ м};$$

$$H_{\text{ист}} = (742,3 + 206,1) - 105,8 = 842,6 \text{ м};$$

$$m = (302,1 : 153,4) \cdot 2000 = 3938.$$

Далее по формуле (1.61) можно найти высоту фотографирования $H_{\text{ф}}$.

$$H_{\text{ф}} = (842,6 + 105,8) - 153,5 = 794,9 \text{ м}.$$

Задача 1.9. Даны (см. рис. 1.35):

- абсолютные высоты точек: надира h_N , $A - h_A$, $B - h_B$;
- расстояние между точками A и B на снимке – lc ;
- фокусное расстояние АФА – f ;
- расстояние l_n между точками A и B на плане масштаба M ;
- измерено расстояние r от главной точки снимка до точки A .

Определить истинную высоту фотографирования $H_{\text{ист}}$, высоту фотографирования $H_{\text{ф}}$, масштаб аэрофотосъемки m . Числовые значения исходных данных по вариантам приведены в табл. 1.9. Недостающие значения берутся из приводимого выше числового примера.

Таблица 1.9. Исходные данные к задаче 1.9

Номер варианта	h_N	$h_{\text{ср}}$	h_A	l_n	l_c	r
1	105,0	153,1	106,1	301,2	151,7	75,2
2	106,0	152,1	107,1	302,2	152,7	76,2
3	107,0	151,1	108,1	303,2	152,7	77,2
4	104,0	152,1	105,1	300,2	150,7	74,2
5	103,0	151,1	105,1	300,2	150,7	73,2
6	102,0	150,1	104,1	300,0	150,7	72,2
7	101,0	149,1	103,1	299,2	149,7	71,2
8	100,0	148,1	102,1	299,7	148,7	70,2
9	99,0	147,1	101,1	298,2	147,7	69,2
10	106,0	157,1	100,1	304,2	153,7	77,2
11	107,0	158,1	100,1	305,2	154,7	78,2
12	108,0	159,1	99,1	306,2	155,7	79,2
13	109,0	158,1	98,1	306,2	156,7	80,2
14	110,0	159,1	99,1	307,2	157,7	81,2
15	111,0	160,1	98,1	306,2	156,7	80,2
16	109,0	158,1	98,1	307,2	157,7	82,2
17	109,0	148,1	98,1	306,2	156,7	80,2
18	112,0	158,1	97,1	301,2	156,7	83,2
19	113,0	157,1	96,1	302,2	151,7	75,2
20	114,0	158,1	96,1	302,2	152,7	76,2
21	115,0	157,1	97,1	303,2	153,7	77,2
22	113,0	157,1	96,1	302,2	151,7	75,2
23	115,0	158,1	98,1	303,2	152,7	78,2
24	115,0	159,1	99,1	303,2	153,7	79,2
25	116,0	157,1	96,1	302,2	154,7	80,2

2. Максимальная выдержка рассчитывается на основании формулы (1.31)

$$T = \frac{m \cdot \Delta}{W},$$

где Δ – максимальная допустимая величина сдвига изображения (смаза);

m – знаменатель масштаба изображения;

W – путевая скорость.

Например, при $\Delta = 0,01$ мм, $W = 200$ км/ч, $m = 10000$.

$$T = \frac{10000 \cdot 0,01 \cdot 3600}{200 \cdot 10^6} = 0,0018 \text{ с.}$$

3. Число маршрутов K_m определяется по формуле

$$K_m = \frac{D_y}{B_y} + 0,5n, \quad (1.70)$$

где D_y – ширина съёмочного участка (рис. 1.36);

B_y – поперечный базис фотографирования;

n – число продольных границ съёмочного участка, в данном случае равное 2.

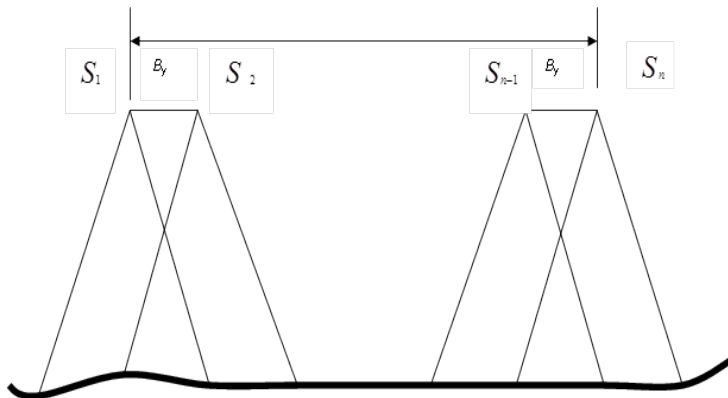


Рис. 1.36. Число маршрутов

Значение базиса B_y рассчитывается по формуле

$$B_y = \frac{l_y \cdot m}{100} \cdot (100 - P_y), \quad (1.71)$$

где l_y – размер снимка;

P_y – поперечное перекрытие, выраженное в процентах.

4. Число аэроснимков N_x в маршруте рассчитывается аналогично числу маршрутов, только здесь вместо ширины съемочного участка берется длина маршрута, а вместо поперечного базиса – продольный базис фотографирования:

$$N_x = \frac{D_M}{B_x} + N_3, \quad (1.72)$$

где D_M – длина маршрута;

B_x – продольный базис фотографирования;

N_3 – число аэроснимков для зарамочного оформления.

Продольный базис вычисляется по формуле

$$B_x = \frac{l_x \cdot m}{100} \cdot (100 - P_x). \quad (1.73)$$

5. Время, затраченное на аэрофотосъемку участка, вычисляется по формуле

$$T_s = \frac{L_s}{W}, \quad (1.74)$$

где

$$L_s = \frac{1,2 \cdot S}{B_y}; \quad (1.75)$$

S – площадь участка, км².

На основе выполненных расчетов составляют задание на аэрофотосъемочные работы, в котором указываются:

- географические и прямоугольные координаты границ объекта;
- масштаб аэрофотосъемки;
- высота полета;
- величины продольных и поперечных перекрытий;
- тип АФА и его фокусное расстояние;

- размер стороны аэрофотонегатива;
- число маршрутов и общее количество аэрофотоснимков;
- съемочное время.

По требованию летносъёмочного отряда дополнительно в задании могут быть приведены тип и количество аэрофотоплёнки, объём горюче-смазочных материалов.

Задача 1.10. Рассчитать задание на аэрофотосъёмку площади. При этом:

- выбрать летательный аппарат (ЛА) – носитель аэрофотосъёмочной аппаратуры;
 - рассчитать:
 - высоту полета летательного аппарата (ЛА);
 - максимальную выдержку;
 - число маршрутов;
 - число аэроснимков в маршруте;
 - время на аэрофотосъёмку участка
- при исходных данных, приведенных в табл. 1.10.

Таблица 1.10. Исходные данные для выполнения задачи 1.10

Номер варианта	W	m	Δ , мм	D_y , км	D_M , км	$l_x = l_y$, см	P_x	P_y
1	2	3	4	5	6	7	8	9
1	200	20000	0,010	60	80	23	60	30
2	150	10000	0,005	50	70	23	60	30
3	200	20000	0,010	50	80	23	60	30
4	150	10000	0,005	60	70	23	60	30
5	150	20000	0,010	50	80	18	60	30
6	200	10000	0,005	60	70	18	60	30
7	200	20000	0,010	50	80	18	60	30
8	200	10000	0,005	60	70	18	60	30
9	150	20000	0,010	50	70	23	60	30
10	150	10000	0,005	60	80	23	60	30
11	150	20000	0,010	60	80	23	60	30
12	200	10000	0,005	50	70	18	60	30
13	200	20000	0,010	50	80	23	60	30
14	200	10000	0,005	60	80	18	60	30
15	150	20000	0,010	60	70	18	60	30
16	150	10000	0,005	50	80	23	60	30
17	150	20000	0,010	60	70	23	60	30
18	200	10000	0,005	50	80	18	60	30
19	200	20000	0,010	60	70	23	60	30

1	2	3	4	5	6	7	8	9
20	200	10000	0,005	50	80	18	60	30
21	150	20000	0,010	60	70	23	60	30
22	150	10000	0,005	50	80	18	60	30
23	150	20000	0,010	60	70	23	60	30
24	200	10000	0,005	50	80	18	60	30
25	200	20000	0,010	60	70	23	60	30

1.10. Оценка фотограмметрического качества аэрофотосъемочного материала

Оценка фотограмметрического качества аэрофотосъемочного материала осуществляется по накидному монтажу.

Перед выполнением накидного монтажа после фотолабораторной обработки нумеруются и регистрируются:

- аэрофильмы;
- статограммы;
- высотограммы.

Каждый негатив получает подпись, например,

$$\text{И-912А} \frac{17}{X} 87-201,$$

где указан шифр объекта – И-912А, дата фотографирования – 17 октября 1987 г. и номер негатива – 201.

Монтаж начинается с северного маршрута. Каждый маршрут монтируется с восточного края. Аэроснимки располагаются так, чтобы были видны их регистрационные номера, расположенные в верхних правых углах. В результате получается непрерывное изображение местности.

По накидному монтажу определяют:

- обеспечение границ съемочного участка;
- прямолинейность съемочных маршрутов;
- отклонение продольных и поперечных перекрытий от заданных величин;
- непараллельность продольной стороны снимков продольному базису фотографирования;
- отклонение фактической высоты фотографирования от заданной.

Обеспеченность границ

Вначале участок съемки на накидном монтаже разбивается на трапеции, границы которых определяются по идентичным контурам мелкомасштабной карты проекта съемки и снимков. Если такие граничные контура отсутствуют, то соответствующие точки получают засечками от существующих идентичных контуров. Также определяются и границы съёмочного участка, которые обозначаются полосками белой бумаги шириной 5 мм. Обеспечение границ достигается, если:

- оси крайних маршрутов проходят по границам участков;
- маршруты превышают поперечную границу на 1 базис.

Прямолинейность съёмочных маршрутов

Непрямолинейность выражается стрелой прогиба Δ и вычисляется как

$$\frac{\Delta}{L} 100\% ,$$

где L – длина съёмочного маршрута (рис. 1.37).

Она не должна превышать 2 % при аэрофотосъемке в масштабе мельче 1:5000 и при высоте полета более 750 м. При высоте полета менее 750 м, масштабе фотографирования 1:5000 и крупнее непрямолинейность маршрута допускается до 3 %.

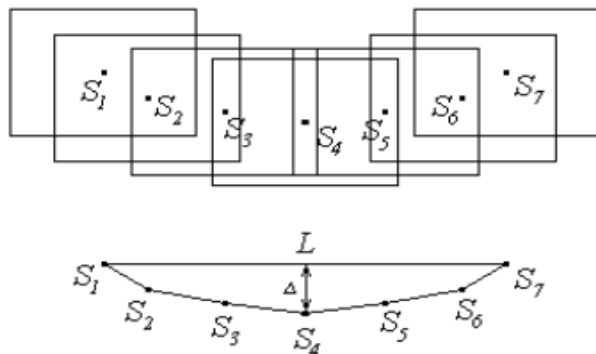


Рис. 1.37. Непрямолинейность съёмочных маршрутов

Отклонение продольных и поперечных перекрытий от заданных величин

Контроль продольного и поперечного перекрытий аэроснимков производится специально изготовленной линейкой, продольная шкала которой оцифрована в процентах и имеет разбивку, пропорциональную размеру снимка. Формат снимка – 18 см, 22 см, 30 см – принимается в линейке равным 100 %. Требования к продольному и поперечному перекрытиям приведены в табл. 1.11 и 1.12 соответственно [1].

Таблица 1.11. Требования к продольным перекрытиям

Заданное P_x , %	P_x , %	$\Delta h / H\phi \leq 0,2$	$\Delta h / H\phi > 0,2$	$\Delta h / H\phi > 0,3$
60	56	66	70	75
80	78	83	85	75
90	89	92	93	75

Таблица 1.12. Требования к поперечным перекрытиям

Масштаб аэроснимков	P_y , %	P_{ymin} , %	P_{ymax} , %
1:25 000–1:70 000	$30 + 70 \Delta h / H\phi$	20	$P_y + 10$
1:25 000–1:10 000	$35 + 65 \Delta h / H\phi$	20	$P_y + 15$
1:10 000 и крупнее	$40 + 60 \Delta h / H\phi$	20	$P_y + 20$

Непараллельность продольной стороны снимков продольному базису фотографирования

Для определения непараллельности базиса на соседних снимках наносится базис фотографирования (рис. 1.38) и координатная ось x . Угол α между ними измеряется транспортиром. Максимальные углы непараллельности базиса фотографирования стороне снимка при фокусных расстояниях 100, 140, 200, 350 и 500 мм не должны превышать соответственно 5, 7, 10, 12 и 14'.

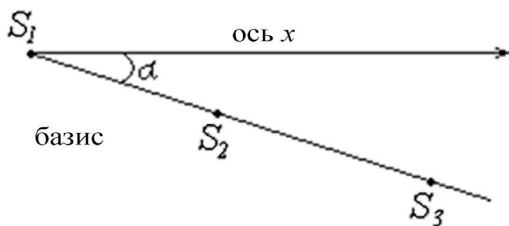


Рис. 1.38. Непараллельность базиса

С накидного монтажа изготавливается уменьшенная в 3–4 раза репродукция. Масштаб и качество репродукции должны обеспечивать хорошую читаемость номеров аэрофотоснимков и контуров местности. На всех негативах репродукции с эмульсионной стороны тушью в свободном поле указывается шифр объекта, год производства аэрофотосъемки и условная номенклатура.

Отклонение фактической высоты фотографирования от заданной

Вначале по статограмме определяется изменение высоты фотографирования (рис. 1.39)

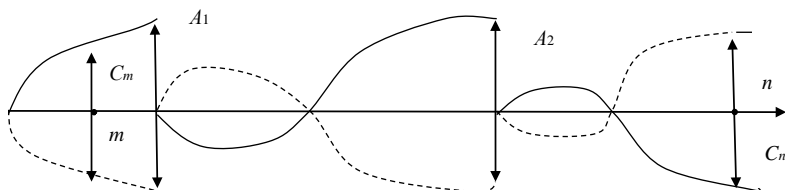


Рис. 1.39. Схема выполнения измерений на статограмме

Изменение высоты полета между двумя снимками с номерами m и n вычисляется по формуле

$$\Delta H_{m-n} = K(C_n - C_m + \Sigma A),$$

где K – коэффициент пропорциональности;

C_m и C_n – отсчеты по статограмме;

ΣA – сумма переключений статограммы между снимками m и n .

Отсчетом по статограмме называется расстояние, измеренное в миллиметрах по перпендикуляру к оси симметрии в точку экспозиции данного аэроснимка между кривыми линиями. Такой отсчет положителен, если прерывистая кривая находится выше оси симметрии и отрицателен, если она ниже оси симметрии. Точно также определяется и величина переключения A .

Очевидно, что истинную высоту полета в точке надира снимка n можно определить по формуле

$$H_n = H_m + \Delta H_{m-n}.$$

Фактическая высота фотографирования $H_{\text{фак}}$ для снимка n будет равна

$$H_{\text{фак}} = H_n + h - h_{\text{ср}},$$

где h – высота над уровнем моря (отметка) точки местности, над которой определялась H_n ;

$h_{\text{ср}}$ – высота над уровнем моря средней плоскости съемочного участка.

Отметим, что H_n может определяться и по радиовысотомеру.

Средняя фактическая высота полета вычисляется по формуле

$$H_{\text{фак. ср}} = \frac{\sum_1^n H_{\text{фак}}}{n}.$$

Отклонение $\Delta H_{\text{ф}}$ средней фактической высоты фотографирования от заданной H вычисляется по формуле

$$\Delta H_{\text{ф}} = \frac{H_{\text{фак. ср}} - H}{H} \cdot 100 \%$$

и не должно превышать 3 % в равнинных и 5 % в горных районах.

Задача 1.11. Оценить фотограмметрическое качество АФС-материалов. Определить отклонение фактической высоты фотографирования от заданной.

2. ФОТОСХЕМЫ

Фотосхема – фотографическое изображение местности, составленное из плановых фотоснимков.

В равнинной и равнинно-всхолмленной местности фотосхема может рассматриваться как приближенный фотографический план.

Фотосхемы применяются:

- для полевого дешифрирования в качестве обзорного материала;
- для измерительных работ в случаях, когда необходима более низкая точность измерений, чем на планах и картах.

При изготовлении фотосхемы осуществляется монтаж аэрофотоснимков одним из следующих способов:

- по начальным направлениям;
- по контурам.

Для выполнения измерительных операций фотосхему монтируют по начальным направлениям, для дешифрирования – по контурам.

В зависимости от количества маршрутов фотосхемы бывают:

- одномаршрутные;
- многомаршрутные.

2.1. Изготовление одномаршрутной фотосхемы по начальным направлениям

Порядок изготовления фотосхемы по начальным направлениям следующий:

1. На всех снимках маршрута выбирают и **накальвают** центральные точки O_1 и переносят их на соседние снимки. В качестве центральной точки принимается четко видимая точка контура в двухсантиметровой области центра снимка.

2. На нечетных снимках карандашом проводят **начальные направления** – прямые отрезки, соединяющие их центральные точки O_1 (рис. 2.1) и изображенные на них центральные точки соседних снимков O_2 .

3. Примерно в середине продольного перекрытия вблизи начальных направлений **накальвают** контрольные точки K_1, K_2, \dots .

4. На четных снимках пуансоном **пробиваются** отверстия во всех **наколотых** точках.

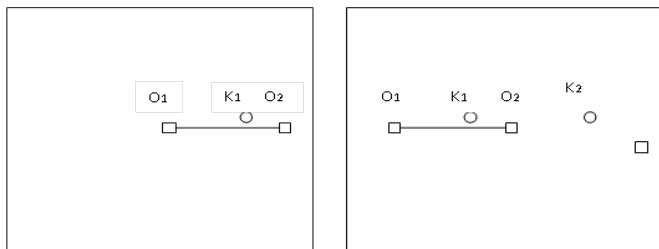


Рис. 2.1. Начальные направления O_1O_2

5. При монтаже снимок с пробитыми отверстиями (четный) должен быть верхним. Он укладывается так, чтобы вначале центр отверстия K_1 совместился с наколом нижнего снимка. Потом снимок поворачивается в своей плоскости так, чтобы начальное направление на нижнем снимке прошло через пробитые отверстия в точках O_1 и O_2 на верхнем.

6. Снимки прижимаются грузиками и разрезаются посередине продольного перекрытия.

Разрезание снимков еще называют обрезкой. Она бывает **совместной и индивидуальной**.

В данном случае осуществляется совместная обрезка.

Для того чтобы можно было **восстановить взаимное положение снимков перед их разрезанием**, форма линии разреза должна быть **извилистой**.

При этом соблюдаются следующие условия:

- линию пореза рекомендуется проводить по изображениям, имеющим ровный фототон при отсутствии явно выделяющихся контуров;
- линейные контуры (дороги, реки, канавы, границы сельскохозяйственных угодий и растительности) разрезаются под углом, близким к прямому;
- населенные пункты по возможности необходимо обходить. Если их невозможно обойти, то разрез следует располагать по областям одинакового фона – улицам, площадям, огородам и др.

Разрезают снимки скальпелем. Для соблюдения качества разреза необходимо соблюдать следующие правила:

- скальпель располагается под углом $60-90^\circ$ к горизонтальной плоскости;
- при разрезании указательным пальцем следует надавливать на режущую часть скальпеля;

- с целью исключения заминаний и разрывов снимков не следует делать резких поворотов скальпеля;
- при недостаточной остроте поправляется скальпель на мелкозернистом бруске;
- не допускается проводить скальпелем второй раз вдоль линии пореза. Если нижний снимок получился неразрезанным, то его изгибают по линии продавленной эмульсии в сторону подложки. После этого снимок разрезается снизу по сгибу.

Центральные части снимков монтируют с соседними соответственно в левую и правую стороны от середины. Отрезанные краевые части снимков откладываются в сторону для дальнейшего **контроля** фотосхемы. Эти части снимков еще называют **обрезками**.

7. Центральные части снимков соединяют в одно общее изображение и на основе отмечают границы занимаемого снимками участка. Для приклеивания снимков к основе используется только безводный клей – в основном резиновый или ацетоновый.

Вначале приклеивают к основе средний снимок маршрута. Для этого тонкий слой клея наносится на подложку снимка. Снимок изгибают в сторону подложки, прикладывают его среднюю часть к основе и раскатывают от середины к краям.

Соседние снимки подклеивают, состыковывая их с предыдущим по линии пореза так, чтобы не было разрывов и напластований.

Контроль фотосхемы по порезам

Обрезки снимков прикладывают к порезам на фотосхеме таким образом, чтобы разрезанные ранее на снимках объекты снова соединились. Закрепив обрезки грузиками, накальвают на них примерно через 2 см в двухсантиметровой полосе линии пореза ряд четких контуров. По несовпадениям наколов и контуров на фотосхеме можно судить о точности ее изготовления.

На корректурном листе – схеме линий порезов (рис. 2.2) – выписываются измеренные с точностью 0,1 мм значения δ названных несовпадений.

По их значениям вычисляют среднюю квадратическую ошибку m монтирования фотосхемы

$$m = \sqrt{\frac{[\delta^2]}{2n}} . \quad (2.1)$$

Ее значение не должно превышать 1 мм при предельной величине расхождения контуров 2 мм.

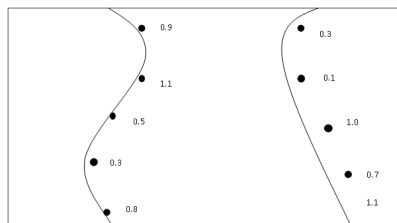


Рис. 2.2. Корректирный лист

Определение масштаба фотосхемы

Масштаб фотосхемы определяется многократно и из нескольких значений находится его среднее значение

$$\frac{1}{m} = \frac{\sum_{i=1}^n \frac{1}{m_i}}{n}, \quad (2.2)$$

где m_i и m – соответственно частное и среднее значения знаменателя масштаба;

n – число отрезков, используемых для определения масштаба.

Частный знаменатель масштаба определяется по формуле

$$m_i = \frac{L_i}{l_i}, \quad (2.3)$$

где L_i – длина соответствующего отрезка на местности;

l_i – длина отрезка на фотосхеме.

Если известны координаты крайних точек отрезка, то его длина вычисляется из обратной геодезической задачи по координатам. Если данный отрезок определяется по карте, то его длина

$$L_i = l_k M, \quad (2.4)$$

где l_k – длина отрезка на карте;

M – знаменатель масштаба карты.

Допустимое отклонение частных масштабов друг от друга рассчитывается по формуле

$$\delta m = m \frac{\delta l}{l}, \quad (2.5)$$

где δm , δl – соответственно предельные ошибки измерения отрезка на фотосхеме и знаменателя масштаба.

Из выражения (2.5) следует, что для определения масштаба следует выбирать отрезки максимальной длины.

Оформление фотосхемы

После наклеивания всех снимков осуществляется обрез фотосхемы по краям и ее зарамочное оформление (рис. 2.3).

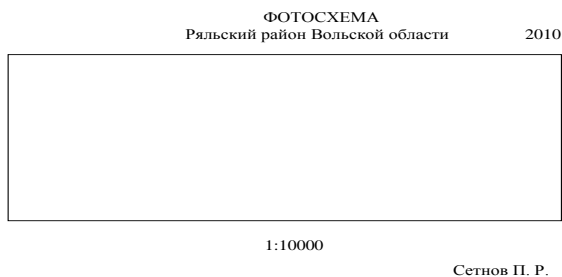


Рис. 2.3. Оформление фотосхемы

Для этого над фотосхемой посередине выписывают слово «Фотосхема», в следующей строке указывают номенклатуру трапеции или наименование района местности фотосхемы. Над ее правым верхним углом подписывают год изготовления.

Внизу фотосхемы посередине подписывается численное значение масштаба. В нижнем правом углу указывается фамилия исполнителя.

2.2. Изготовление фотосхемы по контурам при совместной обрезке снимков

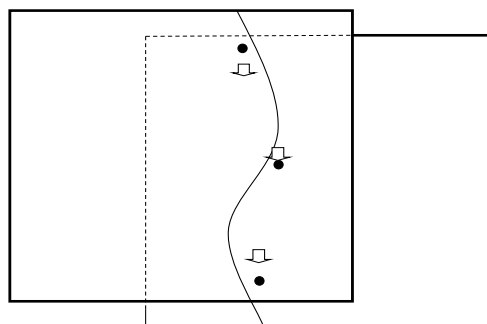
1. Берутся два соседних снимка из середины маршрута. Правый снимок кладется на монтажный стол и прикрепляется грузиками. Ле-

вый снимок, являясь верхним, располагается так, чтобы контура в середине продольного перекрытия максимально совпали с соответствующими контурами правого снимка. Такое расположение достигается приближениями. При этом каждый раз для проверки левой рукой придерживают левый снимок, а правой приподымают его правый край. И если контура левого снимка зрительно не «прыгают», то можно считать, что эти два снимка смонтированы.

2. Ориентировочно намечается линия пореза (совместной обрезки снимков). Она проводится так же, как и в способе по начальным направлениям. Для уточнения ориентации левого снимка относительно правого вдоль линии пореза намечаются и накальваются три четких контура – в середине продольного перекрытия и по краям.

Передвигают и разворачивают левый снимок относительно правого таким образом, чтобы идентичные контуры в центре перекрытия совпали, а наколы на крайних контурах располагались выше или ниже идентичных контуров на правом снимке, но не имели продольного сдвига (рис. 2.4).

3. Совместная обрезка снимков, дальнейшее монтирование фотосхемы, приклеивание снимков к основе, контроль фотосхемы, определение ее масштаба, оформление фотосхемы осуществляются так же, как и в способе по начальным направлениям.



- Контур на правом (нижнем) снимке
- Положение накола на правом (нижнем) снимке

Рис. 2.4. Монтаж пары снимков по контурам

2.3. Изготовление фотосхемы по контурам при индивидуальной обрезке снимков

1. На левом и правом снимках находят два и более идентичных контура (рис. 2.5), например, 1 и 2 соответственно на краях снимков в середине области продольного перекрытия.

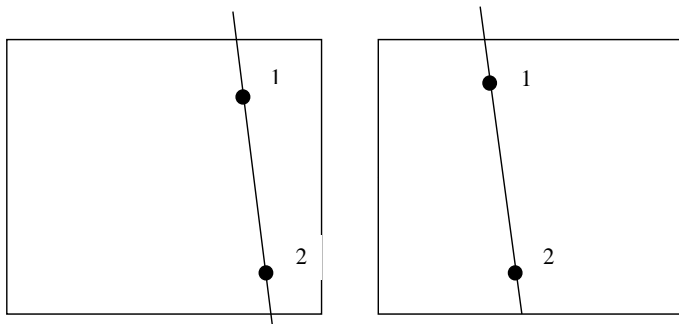


Рис. 2.5. Идентичные контуры для индивидуальной обрезки

2. Снимки разрезаются индивидуально по линиям 1 и 2 на центральные и краевые части. Центральные части монтируют таким образом, чтобы достигалось максимальное совпадение контуров в центральной части продольного перекрытия.

3. Дальнейшее монтирование фотосхемы, приклеивание снимков к основе, контроль фотосхемы, определение ее масштаба, оформление фотосхемы осуществляются описанным выше образом.

2.4. Монтирование многомаршрутной фотосхемы

Монтирование многомаршрутной фотосхемы может осуществляться одним из способов:

- подмонтированием к среднему маршруту;
- монтированием каждого маршрута в отдельности.

Рассмотрим каждый из способов в отдельности.

Подмонтирование к среднему маршруту

1. Способом монтирования каждого маршрута в отдельности осуществляют монтирование среднего маршрута. При этом приклеиваются к основе лишь средние части снимков. Верхние и нижние остаются свободными.

2. Два средних снимка смежного маршрута укладываются (но не приклеиваются) таким образом, чтобы совпадали контуры как в продольном перекрытии, так и в поперечном с предыдущим маршрутом.

3. Укладываются остальные снимки нового маршрута.

4. В случае недопустимых расхождений с предыдущим маршрутом на краях выполняется переукладка в обратном направлении.

5. Уложенные снимки нового маршрута разрезаются по продольным перекрытиям и приклеиваются к основе их средние части.

6. Перекрывающиеся части обоих маршрутов разрезают по поперечным перекрытиям и приклеивают.

7. Контроль фотосхемы, определение ее масштаба, оформление фотосхемы осуществляются описанным выше способом. Оценка точности при этом осуществляется как по продольным порезам, так и по поперечным.

Монтирование каждого маршрута в отдельности

1. Каждый маршрут монтируют на отдельную основу – кальку или тонкую бумагу.

2. Средний маршрут приклеивают к общей основе, оставляя неприклеенными его верхнюю и нижнюю части, т. е. зоны поперечного перекрытия.

3. Следующий (смежный с ним) маршрут располагают так, чтобы в его середине по поперечному перекрытию достигалось максимальное совпадение контуров. Потом его поворачивают так, чтобы совпадали контуры на краях или чтобы их поперечные отклонения были одинаковы как по величине, так и по знаку.

4. Поперечным смещением маршрута уменьшают эти отклонения наполовину.

5. Продольным сдвигом маршрута добиваются различных по знаку и одинаковых продольных отклонений.

6. Маршрут подклеивают к основе в средней части и разрезают оба маршрута по поперечному перекрытию. После чего приклеивают крайние части к основе.

Контроль фотосхемы, определение ее масштаба, оформление фотосхемы осуществляются описанным выше способом. Оценка точности при этом осуществляется как по продольным порезам, так и по поперечным.

Задача 2.1. Изготовить одномаршрутную и многомаршрутную фотосхемы.

3. АНАЛИЗ ОДИНОЧНОГО СНИМКА

3.1. Зависимость координат точек местности от координат точек снимка

Исходя из рис. 3.1 установим зависимость координат точки местности от координат этой же точки, измеренной на снимке.

Исходной примем фотограмметрическую систему координат XYZ .

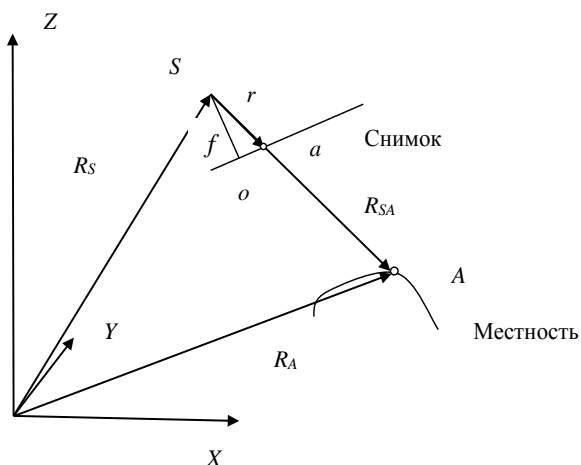


Рис. 3.1. Связь координат точек снимка и местности

Вектор \overline{SA} обозначим через R_{SA} , т. е. $\overline{SA} = R_{SA}$. А вектор \overline{Sa} через r , т. е.

$$\overline{Sa} = r.$$

Введем векторы R_A и R_S . А вектор R_{SA} запишем дважды в следующем виде

$$R_{SA} = mr,$$

где m – масштабный фактор и

$$R_{SA} = R_A - R_S. \quad (3.1)$$

Очевидно, что

$$R_A - R_S = mr. \quad (3.2)$$

Это есть уравнение **коллинеарности** векторов. Оно является фундаментальным для установления связей между координатами точек снимка и местности.

Перепишем выражение (3.2) в координатном виде:

$$\begin{pmatrix} X_A \\ Y_A \\ Z_A \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} X_S \\ Y_S \\ Z_S \end{pmatrix} = m \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix}. \quad (3.3)$$

Очевидно, что

$$\begin{aligned} X_A - X_S &= mx; \\ Y_A - Y_S &= my; \\ Z_A - Z_S &= mz; \end{aligned}$$

тогда

$$\begin{aligned} X_A &= X_S + mx; \\ Y_A &= Y_S + my; \\ Z_A &= Z_S + mz. \end{aligned} \quad (3.4)$$

Неизвестный множитель m найдем так:

$$m = \frac{Z_A - Z_S}{z} = \frac{X_A - X_S}{x} = \frac{Y_A - Y_S}{y}.$$

Тогда формулы (3.4) примут вид

$$X_A = X_S + \frac{Z_A - Z_S}{z} x; \quad (3.5)$$

$$Y_A = Y_S + \frac{Z_A - Z_S}{z} y. \quad (3.6)$$

Настоящие формулы **являются основными** для установления зависимости координат точек местности от координат точек снимка.

Только выразим в них координаты x, y через измеренные на снимке и элементы внутреннего и внешнего ориентирования снимка.

Координаты точек снимка x, y, z даны в фотограмметрической системе координат, начало которой перенесено в точку фотографирования S , а снимок находится под наклоном к данной системе координат на углы $\alpha, \omega, \varepsilon$ (рис. 3.2).

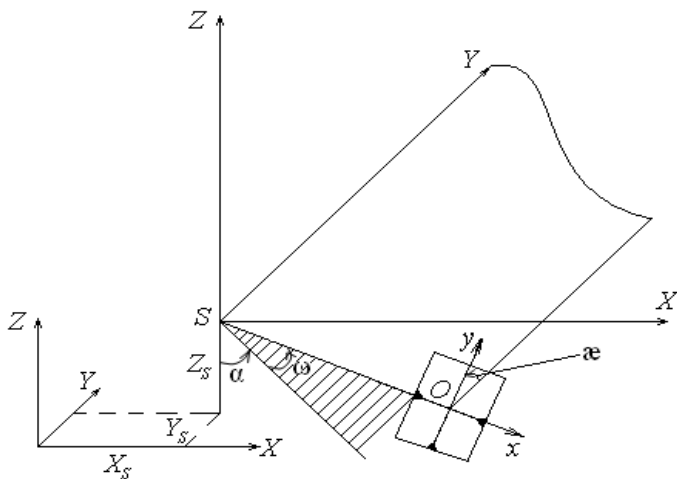


Рис. 3.2. Первая система внешнего ориентирования снимка

В системе координат снимка координаты точки определяются следующими значениями $x_c, y_c, z_c = -f$. Задача заключается в том, чтобы от координат $x_c, y_c, z_c = -f$ перейти к координатам x, y, z , используя углы наклона снимка $\alpha, \omega, \varepsilon$, называемые еще углами Эйлера. Такой переход осуществляется по формуле

$$\begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = A_\alpha \cdot A_\omega \cdot A_\varepsilon \cdot \begin{pmatrix} x_c \\ y_c \\ -f \end{pmatrix}, \quad (3.7)$$

где

$$A_{\alpha} = \begin{pmatrix} \cos \alpha & 0 & -\sin \alpha \\ 0 & 1 & 0 \\ \sin \alpha & 0 & \cos \alpha \end{pmatrix}; \quad (3.8)$$

$$A_{\omega} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos \omega & -\sin \omega \\ 0 & \sin \omega & \cos \omega \end{pmatrix}; \quad (3.9)$$

$$A = \begin{pmatrix} \cos \alpha & -\sin \alpha & 0 \\ \sin \alpha & \cos \alpha & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}. \quad (3.10)$$

Отметим, что матрица

$$A = (A_{\alpha} A_{\omega} A_{\alpha}) = \begin{pmatrix} a_1 & a_2 & a_3 \\ b_1 & b_2 & b_3 \\ c_1 & c_2 & c_3 \end{pmatrix} \quad (3.11)$$

называется **матрицей направляющих косинусов**.

Таким образом, вычисляя по формуле (3.6) координаты x , y , z и подставляя их в формулы (3.5), (3.6), находят координаты точки местности в фотограмметрической системе координат.

$$X = X_S + (Z - Z_S) \frac{a_1 x_c + a_2 y_c - a_3 f}{c_1 x_c + c_2 y_c - c_3 f}; \quad (3.12)$$

$$Y = Y_S + (Z - Z_S) \frac{b_1 x_c + b_2 y_c - b_3 f}{c_1 x_c + c_2 y_c - c_3 f}. \quad (3.13)$$

Пример. Пусть $x_c = 8,0637$ мм, $y_c = 2,517$ мм, $\alpha = 3^\circ$, $\omega = 0$, $\alpha = 0$, $\cos \alpha = 0,998630$, $\sin \alpha = 0,0523360$. Значения тригонометрических функций берутся в таких задачах с точностью до шестого знака после запятой и с соблюдением шести значащих чисел.

Тогда

$$A_{\alpha} = \begin{pmatrix} 0,998630 & 0 & -0,0523360 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0,0523360 & 0 & 0,998630 \end{pmatrix}, A\omega = E, A\alpha = E,$$

где E – единичная матрица – матрица с единичными диагональными членами и нулевыми – недиагональными.

Тогда $A = A\alpha$ и в соответствии с формулой (3.6) найдем

$$\begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = A \begin{pmatrix} 80,637 \\ 2,517 \\ -100,000 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 85,7601 \\ 2,5170 \\ -95,6428 \end{pmatrix}.$$

По формулам (3.5), (3.6) окончательно получим

$$XA = 6426,16 + (154,160 - 1654,17)85,7601 / (-95,6428) = 7771,176 \text{ м};$$

$$YA = 52346,11 + (154,160 - 1654,17)2,517 / (-95,6428) = 52385,585 \text{ м}.$$

Задача 3.1. Вычислить координаты точки местности, измеренной на фотоснимке. Исходные данные приведены в табл. 3.1. Принять $X_s = 6426,16$ м, $Y_s = 52346,11$ м, $Z_s = 1654,17$ м, $ZA = 154,16$ м, $f = 100,000$ мм.

Таблица 3.1. Исходные данные к задачам 3.1 и 3.2

Номер варианта	α , град	ω , град	α , град	x_c , мм	y_c , мм
1	2	3	4	5	6
1	1	0	0	10,637	0,512
2	0	1	0	-100,150	7,112
3	0	0	2	93,250	6,350
4	0	2	0	86,117	-11,125
5	0	1	0	93,106	-106,370
6	1	0	0	86,204	-25,512
7	0	2	0	93,106	67,191
8	0	0	1	106,250	98,116
9	1	0	0	14,820	-106,171

1	2	3	4	5	6
10	0	1	0	26,703	-83,151
11	0	0	1	62,503	-87,161
12	0	2	0	87,114	-89,205
13	2	0	0	93,116	93,163
14	0	2	0	43,527	94,115
15	0	0	1	34,867	11,671
16	0	1	0	56,342	25,375
17	1	0	0	43,117	31,114
18	0	3	0	-14,206	59,206
19	0	0	3	-15,430	74,371
20	0	3	0	-67,104	81,116

3.2. Трансформирование снимков

Трансформирование снимков – это процесс преобразования изображения снимка в проекцию создаваемой карты или плана.

В фотограмметрии под трансформированием еще понимают преобразование центральной проекции наклонного снимка в ортогональную проекцию.

Существуют следующие методы трансформирования:

- аналитический;
- графический;
- фотомеханический;
- оптический;
- графомеханический;
- цифровой.

В *аналитическом методе* за основу принимаются известные выражения (3.12), (3.13). Известные формулы преобразуют изображение точки с координатами $x, y, -f$ в ее изображение на горизонтальной плоскости с координатами X, Y . Если эти координаты X, Y уменьшить в определенном масштабе, то мы получим плановое положение точки.

Графический метод осуществляется построением специальных проективных сеток на плане и на снимке, с помощью которых осуществляют перенос изображения снимка на план.

В *фотомеханическом методе* трансформирование осуществляется специальными фотомеханическими приборами – фототрансформаторами.

В *оптическом методе* преобразование наклонного снимка в горизонтальный осуществляется оптическими проекторами.

В графомеханическом применяют оптико-механические приборы, занимающие промежуточное положение между оптическими проекторами и фототрансформаторами.

В цифровом методе каждый элемент цифрового изображения преобразуется из центральной проекции в ортогональную. В связи с развитием цифровых фотограмметрических систем настоящий метод является основным.

В основу **цифрового трансформирования** снимка также положены известные формулы (3.12), (3.13). Чтобы получить изображение точки на горизонтальной плоскости в ортогональной проекции и в определенном масштабе m , необходимо найти ее координаты:

$$x^0 = \frac{X_S}{m} + \frac{(Z - Z_S)}{m} \frac{a_1 x_c + a_2 y_c - a_3 f}{c_1 x_c + c_2 y_c - c_3 f}; \quad (3.14)$$

$$y^0 = \frac{Y_S}{m} + \frac{(Z - Z_S)}{m} \frac{b_1 x_c + b_2 y_c - b_3 f}{c_1 x_c + c_2 y_c - c_3 f} \quad (3.15)$$

где $Z - Z_S = H$ – высота фотографирования над конкретной точкой.

На основе формул (3.14), (3.15) можно вывести формулы так называемого **ортофототрансформирования – трансформирования каждой точки изображения в проекцию плана.**

Ортогональной проекции A^0 (рис. 3.3) точки A соответствует проекция на плане a^0 . Абсцисса этой точки в соответствии с пропорцией

$$\frac{X_A}{x^0} = \frac{-(Z_{A^0} - Z_S)}{f}$$

равна

$$x^0 = -\frac{f}{Z_{A^0} - Z_S} X_A.$$

После подстановки сюда выражения (3.12) и предполагая, что $X_S = 0$ и $Y_S = 0$, получим

$$x^0 = -f \frac{(Z - Z_S)}{(Z_{A^0} - Z_S)} \frac{a_1 x_c + a_2 y_c - a_3 f}{c_1 x_c + c_2 y_c - c_3 f}, \quad (3.16)$$

аналогично можно записать, что

$$y^0 = -f \frac{(Z - Z_s) b_1 x_c + b_2 y_c - b_3 f}{(Z_{A^0} - Z_s) c_1 x_c + c_2 y_c - c_3 f}. \quad (3.17)$$

По формулам (3.16) и (3.17) осуществляется ортофототрансформирование снимков.

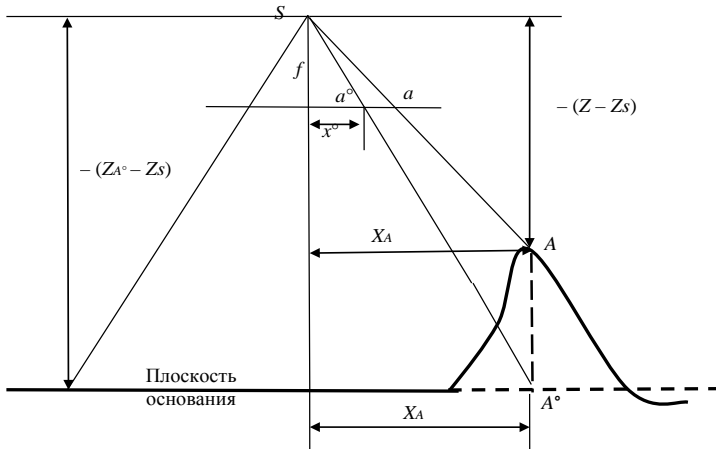


Рис. 3.3. Влияние рельефа на трансформирование снимков

Пример. Фокусное расстояние равно 100,000 мм, $X_s = 0$ м, $Y_s = 0$ м, $Z_{A^0} = 0$ м, $Z_s = 1654,17$ м, $Z = 154,16$ м. Измеренные значения координат точки на наклонном снимке, угловые элементы внешнего ориентирования снимка примем равными приведенным в примере п. 3.1.

Тогда, следуя примеру п. 3.1, найдем

$$\begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 85,7601 \\ 2,5170 \\ -95,6428 \end{pmatrix}$$

и соответственно

$$x^0 = -f \frac{(Z - Z_S) a_1 x_C + a_2 y_C - a_3 f}{(Z_{A^0} - Z_S) c_1 x_C + c_2 y_C - c_3 f};$$

$$x^0 = -100 \frac{(154,16 - 1654,17) \cdot 85,7601}{-1654,17 \cdot -95,6428} = 81,311 \text{ мм};$$

$$y^0 = -100 \frac{(154,16 - 1654,17) \cdot 2,5170}{-1654,17 \cdot -95,6428} = 2,386 \text{ мм}.$$

Задача 3.2. Выполнить ортофототрансформирование точки снимка по формулам (3.16), (3.17) с измеренными координатами на снимке, приведенными в табл. 3.1. Остальные элементы взять из приведенного в этом подразделе примера.

3.3. Зависимость координат точек снимка от координат точек местности

Для вывода формул связи координат точек снимка и местности рассмотрим соответствующий чертеж (рис. 3.4).

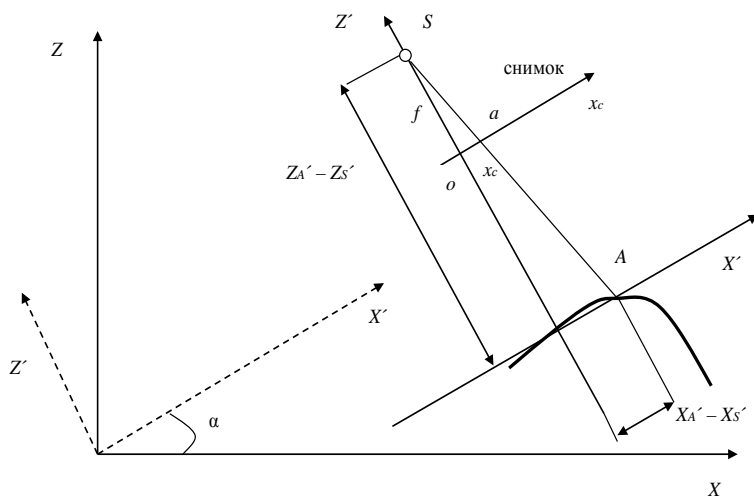


Рис. 3.4. Зависимость координат точек снимка от координат точек местности

Поскольку ось X' параллельна оси x_c , то можно записать отношение подобия

$$\frac{x_c}{X'_A - X'_S} = \frac{-f}{Z'_A - Z'_S},$$

из которого следует

$$x_c = -f \frac{X'_A - X'_S}{Z'_A - Z'_S}.$$

Аналогично

$$\frac{y_c}{Y'_A - Y'_S} = \frac{-f}{Z'_A - Z'_S},$$

тогда

$$y_c = -f \frac{Y'_A - Y'_S}{Z'_A - Z'_S}.$$

Выразим X' , Y' , Z' через X , Y , Z .

Между этими системами координат существует следующая зависимость:

$$\begin{pmatrix} X \\ Y \\ Z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a_1 & a_2 & a_3 \\ b_1 & b_2 & b_3 \\ c_1 & c_2 & c_3 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} X' \\ Y' \\ Z' \end{pmatrix}.$$

Очевидно, что такая зависимость будет справедлива и для приращений координат:

$$\begin{pmatrix} X - X_S \\ Y - Y_S \\ Z - Z_S \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a_1 & a_2 & a_3 \\ b_1 & b_2 & b_3 \\ c_1 & c_2 & c_3 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} X'_A - X'_S \\ Y'_A - Y'_S \\ Z'_A - Z'_S \end{pmatrix},$$

где X , Y , Z – координаты точки A в системе координат XVZ .

Отсюда

$$\begin{pmatrix} X'_A - X'_S \\ Y'_A - Y'_S \\ Z'_A - Z'_S \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a_1 & a_2 & a_3 \\ b_1 & b_2 & b_3 \\ c_1 & c_2 & c_3 \end{pmatrix}^{-1} \begin{pmatrix} X - X_S \\ Y - Y_S \\ Z - Z_S \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a_1(X - X_S) + b_1(Y - Y_S) + c_1(Z - Z_S) \\ a_2(X - X_S) + b_2(Y - Y_S) + c_2(Z - Z_S) \\ a_3(X - X_S) + b_3(Y - Y_S) + c_3(Z - Z_S) \end{pmatrix}.$$

Тогда окончательно запишем:

$$x_c = -f \frac{a_1(X - X_S) + b_1(Y - Y_S) + c_1(Z - Z_S)}{a_3(X - X_S) + b_3(Y - Y_S) + c_3(Z - Z_S)}; \quad (3.18)$$

$$y_c = -f \frac{a_2(X - X_S) + b_2(Y - Y_S) + c_2(Z - Z_S)}{a_3(X - X_S) + b_3(Y - Y_S) + c_3(Z - Z_S)}. \quad (3.19)$$

Выражениями (3.18), (3.19) решается задача вычисления координат точек снимка по координатам этих точек на местности. Их называют **уравнениями коллинеарности**.

Пример.

Пусть $X = X_A = 7771,176$ м, $Y = Y_A = 52385,585$ м, $f = 100,000$ мм, $X_S = 6426,16$ м, $Y_S = 52346,11$ м, $Z_S = 1654,17$ м, $Z_A = 154,16$ м.

По формулам (3.18), (3.19) найдем x_c, y_c .

Задавая такими же значениями $\alpha = 3^\circ$, $\omega = 0$, $\varkappa = 0$, что и в предыдущей задаче, найдем матрицу Aa , которая в данном случае равна A из формулы (3.11). Вычислим знаменатель формул (3.18), (3.19):

$$\begin{aligned} & -0,0523360(7771,176 - 6426,16) + 0 + \\ & + 0,998630(154,16 - 1654,17) = -1568,348. \end{aligned}$$

Тогда получаем

$$x_c = -100,000(0,998630(7771,176 - 6424,160) + 0 + 0,0523360(154,16 - 1654,17)) : (-1568,348) = 80,637 \text{ мм};$$

$$y_c = -100,000(0 + 1(52385,585 - 52346,11) + 0) : (-1568,348) = 2,517 \text{ мм}.$$

Как видим, результат абсолютно совпал с исходными данными числового примера подраздела 3.1.

Задача 3.3. Решить обратную к задаче 3.1. По известным координатам точки местности вычислить соответствующие ей координаты на снимке. Исходными принять данные к задаче 3.1 и результаты ее решения.

3.4. Масштаб снимка

В общем случае масштаб снимка зависит от углов его наклона и рельефа местности. Однако исследование его масштаба в зависимости от одного угла наклона, например, от продольного – α , имеет также практический интерес. В этом случае можно определить допуски на углы наклона, при которых снимком можно пользоваться как горизонтальным и при которых такой снимок можно считать планом для тех или иных целей.

В случае одного угла наклона снимка центральная проекция имеет вид линейной перспективы (рис. 3.5).

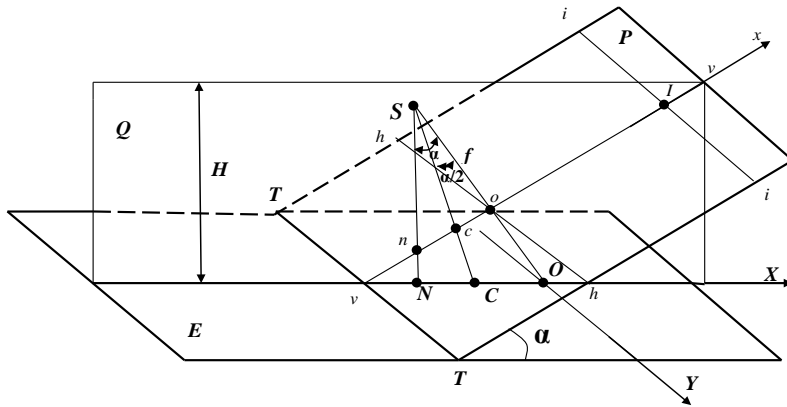


Рис. 3.5. Линейная перспектива

На рис. 3.5 S – центр проекции или точка фотографирования, SO – главный луч, $SO = f$ – фокусное расстояние, H – высота фотографирования, E – предметная плоскость, P – плоскость снимка, O – главная точка снимка как пересечение главного луча со снимком, α – угол наклона снимка (в данном случае только продольный), TT – линия основания, Q – плоскость главного вертикала (ее обозначают еще через W), vv – главная вертикаль как пересечение плоскостей снимка и главного вертикала, hh – главная горизонталь, ii – линия истинного горизонта, I – главная точка схода, N, n – точки стояния (надира) на местности и на снимке.

Обозначая отрезок изображения на снимке через dl (рис. 3.6), как элементарный отрезок, а ему соответствующий на местности – dL , запишем формулу масштаба изображения:

$$\frac{1}{m} = \frac{dl}{dL}. \quad (3.20)$$

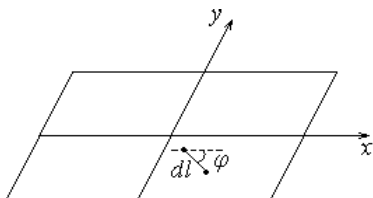


Рис. 3.6. Элементарный отрезок на снимке

Для придания выводам большей общности примем, что настоящий отрезок находится под углом φ к оси x .

Для упрощения выводов формула (3.20) несколько изменяется:

$$\frac{1}{m} = \frac{dx}{dX}, \quad (3.21)$$

где dx , dX – дифференциалы координат точки на снимке и на местности.

Поскольку

$$dX = dL \cos \varphi,$$

то

$$\frac{1}{m} = \frac{dx}{dL \cos \varphi},$$

где

$$dL = \sqrt{(dX)^2 + (dY)^2},$$

а dX и dY – дифференциалы координат точки местности.

Выразим их через дифференциалы координат на снимке. Для этого воспользуемся формулами (3.5) связи координат точек снимка и местности:

для частного случая, когда $\alpha = \alpha$, $\omega = 0$, $\varkappa = 0$

$$\begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} = A_{\alpha} \begin{pmatrix} x_c \\ y_c \\ -f \end{pmatrix} \text{ или}$$

$$x = x_c \cos \alpha - z_c \sin \alpha;$$

$$z = y_c \sin \alpha - z_c \cos \alpha;$$

$$z_c = -f,$$

тогда

$$X_A = X_S + (Z_A - Z_S) \frac{x_c \cos \alpha + f \sin \alpha}{x_c \sin \alpha - f \cos \alpha}; \quad (3.22)$$

$$Y_A = Y_S + (Z_A - Z_S) \frac{y_c}{x_c \sin \alpha - f \cos \alpha}; \quad (3.23)$$

$$Z_A - Z_S = -H,$$

где H – высота фотографирования.

Для простоты дальнейшего изложения примем $X_S = Y_S = 0$, $X_A = X$, $Y_A = Y$.

Тогда

$$X = -\frac{H(x_c \cos \alpha + f \sin \alpha)}{x_c \sin \alpha - f \cos \alpha}; \quad (3.24)$$

$$Y = -\frac{Hy}{x_c \sin \alpha - f \cos \alpha}. \quad (3.25)$$

Найдем dX , dY :

$$dX = -\frac{(H \cos \alpha (x_c \sin \alpha - f \cos \alpha) - H(x_c \cos \alpha + f \sin \alpha) \sin \alpha) dx}{(x_c \sin \alpha - f \cos \alpha)^2}.$$

Раскроем скобки:

$$dX = -\frac{H(x_c \cos \alpha \sin \alpha - f \cos^2 \alpha - x_c \cos \alpha \sin \alpha - f \sin^2 \alpha)dx}{(x_c \sin \alpha - f \cos \alpha)^2}$$

и получим

$$dX = \frac{Hf dx}{(x_c \sin \alpha - f \cos \alpha)^2}.$$

В учебниках по фотограмметрии эта формула несколько преобразовывается. В ней числитель и знаменатель делятся на f^2 :

$$dX = \frac{H \frac{f}{f^2} dx}{\left(\frac{x_c}{f} \sin \alpha - \cos \alpha\right)^2} = \frac{H}{f \left(\frac{x_c}{f} \sin \alpha - \cos \alpha\right)^2} dx.$$

Вводится обозначение $\frac{x_c}{f} \sin \alpha - \cos \alpha = -k$ и тогда

$$dX = \frac{H}{fk^2} dx.$$

Для вычисления dY запишем:

$$Y = -\frac{Hy}{x_c \sin \alpha - f \cos \alpha},$$

тогда

$$dY = -\left(\frac{Hdy(x \sin \alpha - f \cos \alpha)}{(x \sin \alpha - f \cos \alpha)^2} - \frac{Hy \sin \alpha dx}{(x \sin \alpha - f \cos \alpha)^2}\right).$$

В данной формуле с помощью выражения

$$\frac{dy}{dx} = \operatorname{tg} \alpha$$

заменяем dy через dx и запишем:

$$dY = -\left(\frac{H \operatorname{tg} \varphi dx (x \sin \alpha - f \cos \alpha)}{(x \sin \alpha - f \cos \alpha)^2} - \frac{Hy \sin \alpha dx}{(x \sin \alpha - f \cos \alpha)^2}\right).$$

Числители этого выражения разделим и умножим на f , а знаменатели разделим и умножим на f^2 . Тогда

$$dY = -\left(\frac{H \operatorname{tg} \varphi dx \left(\frac{x}{f} \sin \alpha - \cos \alpha\right)}{f^2 \left(\frac{x}{f} \sin \alpha - \cos \alpha\right)^2} - \frac{Hf \frac{y}{f} \sin \alpha dx}{f^2 \left(\frac{x}{f} \sin \alpha - \cos \alpha\right)^2}\right).$$

Обозначая

$$\frac{y}{f} \sin \alpha = P,$$

запишем:

$$dY = \left(\frac{H \operatorname{tg} \varphi k}{fk^2} + \frac{HP}{fk^2}\right) dx$$

или

$$dY = \frac{H(k \operatorname{tg} \varphi + P)}{fk^2} dx.$$

Зная dx , dy , найдем:

$$dL = \sqrt{(dX)^2 + (dY)^2} = \sqrt{\frac{H^2}{f^2 k^4} + \frac{H^2 (k \operatorname{tg} \varphi + P)^2}{f^2 k^4}} dx$$

или

$$dL = \sqrt{(dX)^2 + (dY)^2} = \frac{H}{fk^2} \sqrt{1 + (k \operatorname{tg} \varphi + P)^2} dx.$$

Вернемся к формуле масштаба

$$\frac{1}{m} = \frac{dx}{dL \cos \varphi}.$$

С учетом полученного выражения для dL запишем ее так:

$$\frac{1}{m} = \frac{fk^2}{H \cos \varphi \sqrt{(1 + (k \operatorname{tg} \varphi + P)^2)}} = \frac{fk^2}{H \sqrt{\cos^2 \varphi + (k \sin \varphi + p \cos \varphi)^2}}. \quad (3.26)$$

В зависимости от значений φ и угла наклона α возможны различные значения масштаба снимка. Так, при $\varphi = 0$, $y = 0$, в частности, будет:

1) в главной точке снимка при $x = 0$

$$\frac{1}{m} = \frac{f}{H} \cos^2 \alpha;$$

2) в точке стояния (n) при $x = -f \operatorname{tg} \alpha$

$$\frac{1}{m} = \frac{f}{H \cos^2 \alpha};$$

3) в точке i при $x = f \operatorname{ctg} \alpha$

$$\frac{1}{m} = 0;$$

4) в точке нулевых искажений c при $x = -f \operatorname{tg}(\alpha / 2)$

$$k = -1 \text{ и } \frac{1}{m} = \frac{f}{H}.$$

Задача 3.4. Вычислить масштаб снимка в точке с заданными координатами в его характерных точках при значениях x , y , α , φ , f , H , заданных по вариантам (табл. 3.2).

Таблица 3.2. Исходные данные по вариантам к задачам 3.4 и 3.5

Номер варианта	x , мм	y , мм	α , град	φ , град	f , мм	H , м
1	2	3	4	5	6	7
1	10	20	1	30	100	1000
2	20	30	2	40	200	2000

Окончание табл. 3.2

1	2	3	4	5	6	7
3	30	20	3	50	100	3000
4	40	20	3	60	200	1000
5	50	20	2	70	100	2000
6	60	20	3	80	200	3000
7	70	30	1	90	100	1000
8	80	40	2	100	100	2000
9	90	50	3	110	200	3000
10	100	60	1	120	100	1000
11	110	70	2	130	200	2000
12	130	80	3	140	100	2000
13	120	90	1	150	200	1000
14	10	100	2	160	100	2000
15	20	20	3	170	200	3000
16	30	120	1	180	100	1000
17	40	110	2	190	200	3000
18	50	100	3	200	100	2000
19	60	100	1	210	200	1000
20	70	100	2	220	100	2000
21	80	100	3	230	200	3000
22	90	100	1	240	100	1000
23	100	20	2	250	200	2000
24	110	20	3	260	100	3000
25	120	20	1	270	200	1000
26	130	20	2	280	100	2000
27	10	120	3	290	200	3000
28	20	110	1	300	100	1000
29	30	100	2	310	200	2000
30	40	90	3	320	200	1000

3.5. Смещение точек, искажение направлений и площадей на наклонном снимке

3.5.1. Смещение точки за угол наклона на снимке плоской местности

Для удобства выводов начало координат располагают в точке нулевых искажений c (рис. 3.7). И в такой системе устанавливают зависимость координат точек местности от координат точек снимка. По такой зависимости в дальнейшем выводится формула смещения точки за угол наклона снимка.

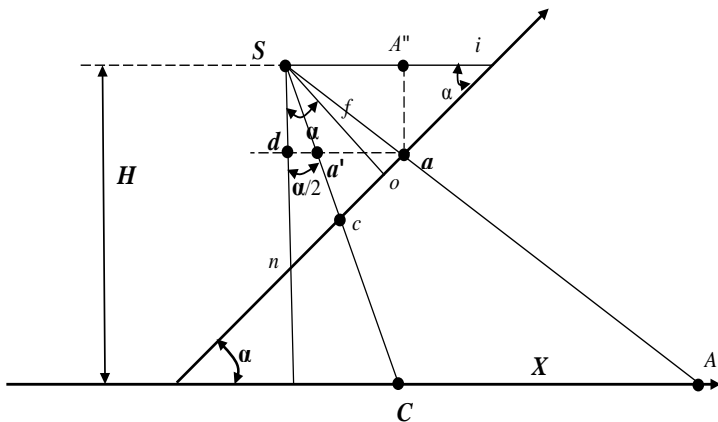


Рис. 3.7. Линейная перспектива с началом координат в точке c

Координатой X точки A на местности является отрезок CA , координатой x на снимке – отрезок ca . Нужно выразить X через x , фокусное расстояние f и угол α , а также высоту аэрофотосъемки H .

Из точки a проведем линию, параллельную горизонтальной плоскости, на которой находится точка A . Через d обозначим точку пересечения этой линии с надирной, через a' – пересечение с лучом SC и запишем исходное выражение для определения X :

$$\frac{Sd}{H} = \frac{aa'}{X},$$

тогда

$$X = \frac{Sd}{H} \cdot aa'. \tag{3.27}$$

Выразим отрезки Sd и aa' через x, f, α .
Здесь

$$aa' = ca = x. \tag{3.28}$$

Поскольку $Sd = aa''$, то из соотношения

$$\frac{aa'}{a_i} = \sin \alpha$$

найдем

$$Sd = aa'' = ai \sin \alpha.$$

Поскольку

$$ai = ic - x;$$

$$ic = Si = SO / \sin \alpha = f / \sin \alpha,$$

то

$$a_i = \frac{f}{\sin \alpha} - x,$$

тогда

$$Sd = aa'' = \left(\frac{f}{\sin \alpha} - x \right) \sin \alpha = f - x \sin \alpha. \quad (3.29)$$

С учетом формул (3.28), (3.29) выражение (3.27) перепишем так:

$$X = \frac{Hx}{f - x \sin \alpha}. \quad (3.30)$$

Без вывода запишем аналогичное выражение для Y :

$$Y = \frac{Hy}{f - x \sin \alpha}. \quad (3.31)$$

Перейдем теперь к вопросу определения смещения точки за угол наклона снимка.

Смещение точки за наклон снимка (рис. 3.8) можно выразить так:

$$\Delta r = oa - o'a' = r^0 - r,$$

где r^0 , r – соответствующие отрезки горизонтального и наклонного снимков, вычисляемые по формулам,

$$r^0 = \sqrt{(x^0)^2 + (y^0)^2}; \quad (3.32)$$

$$r = \sqrt{x^2 + y^2}. \quad (3.33)$$

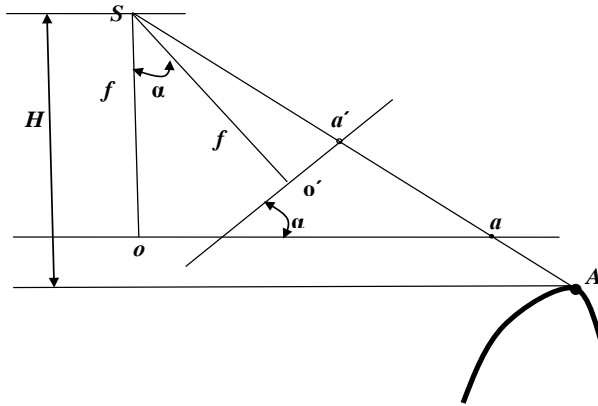


Рис. 3.8. Влияние наклона снимка на положение точки

Допустим, что в формулах (3.30), (3.31) $H = f$, запишем:

$$x^0 = \frac{fx}{f - x \sin \alpha}; \quad (3.34)$$

$$y^0 = \frac{fy}{f - x \sin \alpha}. \quad (3.35)$$

Тогда на основе выражения (3.32) с учетом формул (3.33)–(3.35) получим:

$$r^0 = \frac{fy}{f - x \sin \alpha} \cdot r.$$

Тогда искажение на снимке из-за его наклона равно

$$\delta\alpha = r - r^0 = r - \frac{fy}{f - x \sin \alpha} \cdot r.$$

Допустим, что

$$x = r \cos \varphi,$$

окончательно получим:

$$\delta\alpha = -\frac{r^2 \cos \varphi \sin \alpha}{f - r \cos \varphi \sin \alpha}. \quad (3.36)$$

Пример. Пусть $r = 75$ мм, $\varphi = 0^\circ$, $\alpha = 3^\circ$.

Тогда

$$\delta\alpha = -\frac{75^2 \cdot 1 \cdot \sin 3}{200 - 75 \cdot 1 \cdot \sin 3} = -1,50 \text{ мм}. \quad (3.37)$$

3.5.2. Искажение направления на наклонном снимке плоской местности

Влияние углов наклона снимка на направление будем анализировать при перенесении начала координат в главную точку снимка o . Выведем формулы связи координат точек снимка и местности в этом начале координат и применим их к данному вопросу.

Из соотношения подобия (рис. 3.9)

$$\frac{aa'}{X} = \frac{Sd}{H}$$

найдем

$$X = \frac{Haa'}{Sd}. \quad (3.38)$$

Здесь

$$aa' = \frac{x}{\cos \alpha}. \quad (3.39)$$

Поскольку

$$Sd = aa''$$

и

$$\frac{aa''}{ia} = \sin \alpha,$$

то

$$Sd = aa'' = ia \sin \alpha.$$

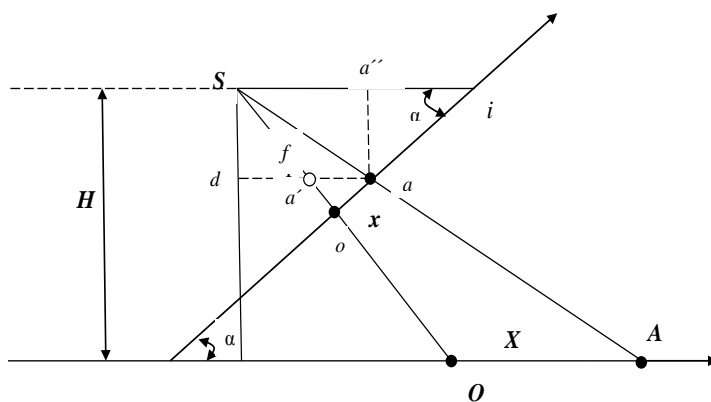


Рис. 3.9. Линейная перспектива с началом координат в точке o

Отрезок ia находится как разность

$$ia = oi - x,$$

причем

$$oi = \frac{f}{\operatorname{tg} \alpha}.$$

Тогда

$$ia = \frac{f}{\operatorname{tg} \alpha} - x$$

и

$$Sd = aa' = \left(\frac{f}{\operatorname{tg} \alpha} - x \right) \sin \alpha. \quad (3.40)$$

После подстановки формул (3.39), (3.40) в выражение (3.38) окончательно находим

$$X = \frac{xH}{\cos \alpha (f \cos \alpha - x \sin \alpha)}. \quad (3.41)$$

Выполняя аналогичные выводы по ординатам, можно получить

$$Y = \frac{yH}{f \cos \alpha - x \sin \alpha}. \quad (3.42)$$

Вывод формулы влияния угла наклона снимка на направление

Выведенные формулы применим для анализа влияния угла наклона на направления.

Для горизонтального снимка при $H = f$ можно записать:

$$\left. \begin{aligned} X^0 &= \frac{xf}{\cos \alpha (f \cos \alpha - x \sin \alpha)} \\ Y^0 &= \frac{yf}{f \cos \alpha - x \sin \alpha} \end{aligned} \right\}. \quad (3.43)$$

Условно будем считать, что направление проведено из центра снимка под углом φ к оси x (рис. 3.10)

Можно записать очевидное соотношение

$$\frac{y^0}{x^0} \operatorname{tg} \varphi^0,$$

где φ^0 – неискаженное значение направления.

Искаженное значение равно

$$\varphi = \varphi^0 + \Delta \varphi.$$

Исходя из выведенных формул (3.35) связи координат наклонного и горизонтального снимков, запишем:

$$\frac{y^0}{x^0} = \frac{y}{x} \cos \alpha$$

или

$$\operatorname{tg} \varphi^0 = \operatorname{tg} \varphi \cos \alpha ,$$

а

$$\operatorname{tg} \varphi^0 = \operatorname{tg}(\varphi^0 + \Delta\varphi) \cos \alpha . \quad (3.44)$$

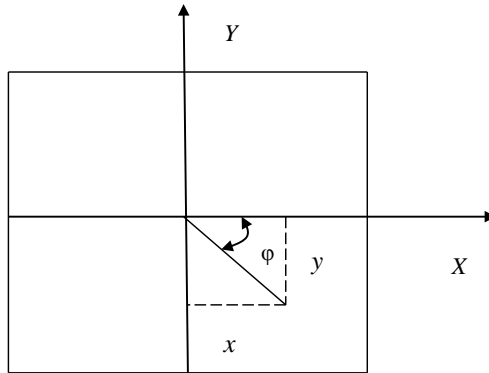


Рис. 3.10. Направление на снимке

Разложим $\operatorname{tg}(\varphi^0 + \Delta\varphi)$ в ряд Тейлора:

$$\operatorname{tg}(\varphi^0 + \Delta\varphi) = \operatorname{tg} \varphi^0 + (\operatorname{tg} \varphi^0)' \Delta\varphi$$

или

$$\operatorname{tg}(\varphi^0 + \Delta\varphi) = \operatorname{tg} \varphi^0 + \frac{1}{(\cos \varphi^0)^2} \cdot \Delta\varphi \cdot$$

Тогда в соответствии с выражением (3.44)

$$\operatorname{tg} \varphi^0 = \left(\operatorname{tg} \varphi^0 + \frac{1}{(\cos \varphi^0)^2} \cdot \Delta\varphi \right) \cdot \cos \alpha ;$$

$$\Delta\varphi = (\cos \varphi^0)^2 \operatorname{tg} \varphi^0 (1 - \cos \alpha) .$$

Допустим, что

$$1 - \cos \alpha = 2 \cdot \left(\sin \frac{\alpha}{2} \right)^2.$$

Обозначив $\Delta\varphi$ через $\Delta\varphi_\alpha$, найдем окончательно

$$\Delta\varphi_\alpha = \sin 2\varphi^0 \cdot \left(\sin \frac{\alpha}{2} \right)^2. \quad (3.45)$$

Пример. Пусть $\varphi = 45^\circ$, $\alpha = 3^\circ$. Тогда

$$\Delta\varphi_\alpha = 1 (0,03)^2 = 0,0009 \text{ рад} = 3'. \quad (3.46)$$

3.5.3. Искажение площади на наклонном снимке плоской местности

Влияние угла наклона на искажение площади проиллюстрируем на прямоугольнике, ориентированном вдоль оси x снимка, перспектива которого приведена на рис. 3.11.

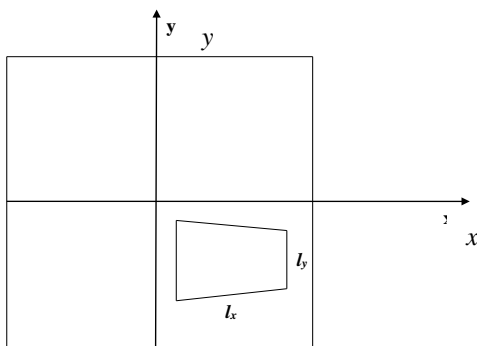


Рис. 3.11. Перспектива прямоугольника

Искажение площади на наклонном снимке будем анализировать по формуле масштаба (3.26)

$$\frac{1}{m} = \frac{fk^2}{H\sqrt{\cos^2 \varphi + (k \sin \varphi + p \cos \varphi)^2}}.$$

Стороны прямоугольника на горизонтальном снимке обозначим через l_x^0, l_y^0 , а на наклонном снимке – через l_x, l_y . Тогда можно записать

$$l_x^0 = l_x \cdot m_x;$$

$$l_y^0 = l_y \cdot m_y,$$

где при $\varphi = 0^\circ$, $H = f$

$$\frac{1}{m_x} = \frac{k^2}{\sqrt{1+p^2}}, \quad (3.47)$$

а при $\varphi = 90^\circ$, $H = f$

$$\frac{1}{m_y} = k. \quad (3.48)$$

Запишем формулу площади прямоугольника на горизонтальном снимке

$$p^0 = l_x^0 \cdot l_y^0 = l_x \cdot l_y \cdot m_x \cdot m_y.$$

Искажение площадей составит

$$\Delta p = p^0 - p = l_x \cdot l_y \cdot m_x \cdot m_y - l_x \cdot l_y = l_x \cdot l_y (m_x \cdot m_y - 1);$$

$$\Delta p = p \cdot (m_x \cdot m_y - 1),$$

а

$$\frac{\Delta p}{p} = (m_x \cdot m_y - 1).$$

Теперь в соответствии с формулами (3.47), (3.48), обозначив Δp через Δp_a , можно записать

$$\frac{\Delta p_{\alpha}}{p} = \left(\frac{\sqrt{1+p^2}}{k^2} \cdot \frac{1}{k} - 1 \right). \quad (3.49)$$

Пример. Пусть:

$$\alpha = 3^{\circ}, f = 200 \text{ мм}, y \approx x = 120 \text{ мм},$$

$$k = \cos 3^{\circ} - \frac{120}{200} \sin 3^{\circ} = 0,97,$$

$$p = \frac{120}{200} \sin 3^{\circ} = 0,6 \cdot 0,05 = 0,03,$$

тогда

$$\frac{\Delta p_{\alpha}}{p} = \left(\frac{\sqrt{1+0,03^2}}{0,97^2} \frac{1}{0,97} - 1 \right) = 0,10. \quad (3.50)$$

Задача 3.5. При заданных x, y, f, φ и α в градусах рассчитать:

- смещение точки за наклон снимка по формуле (3.36);
- величину искажения направления по формуле (3.45);
- величину относительного искажения площади по формуле (3.49).

Исходные данные по вариантам приведены в табл. 3.2

3.6. Смещение точек, искажение направлений и площадей на снимке, вызванные рельефом местности

3.6.1. Смещение точек за рельеф

При построении планов точки местности отображаются в виде их ортогональных проекций. Так, на рис. 3.12 ортогональной проекцией точки A будет точка A' на плоскости основания. Для того чтобы на снимке также получить ортогональную проекцию точки, необходимо точку a снимка сместить в точку a' . Такое преобразование изображений точек из центральной проекции в ортогональную называется также **трансформированием**.

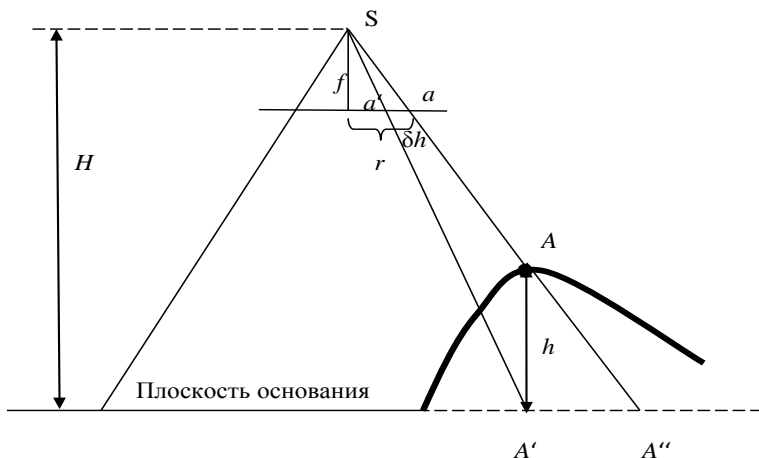


Рис. 3.12. Смещение точки за рельеф

Найдем величину смещения δh точки a в точку a' . Для этого запишем пропорцию

$$\frac{\delta h}{A'A''} = \frac{f}{H},$$

из которой следует

$$\delta h = \frac{fA'A''}{H}. \quad (3.51)$$

Для исключения $A'A''$ запишем пропорцию

$$\frac{h}{A'A''} = \frac{f}{r},$$

из которой следует

$$A'A'' = \frac{hr}{f}. \quad (3.52)$$

После подстановки формулы (3.52) в выражение (3.51) окончательно получим

$$\delta h = \frac{hr}{H}. \quad (3.53)$$

Пример. Пусть $r = 75$ мм, $h = 6$ м, $H = 1000$ м.
Тогда

$$\delta h = \frac{6 \cdot 75}{1000} = 0,450 \text{ мм}. \quad (3.54)$$

3.6.2. Искажение направления из-за рельефа местности

Искажение направления из-за рельефа является следствием смещения точки за рельеф. Поэтому вывод формулы искажения направления из-за рельефа осуществим на основе чертежа (рис. 3.13), который строится на основе рис. 3.12.

Из рис. 3.13 следует, что искажение направления из-за рельефа $\Delta\varphi_h$ является функцией смещения точки за рельеф δh .

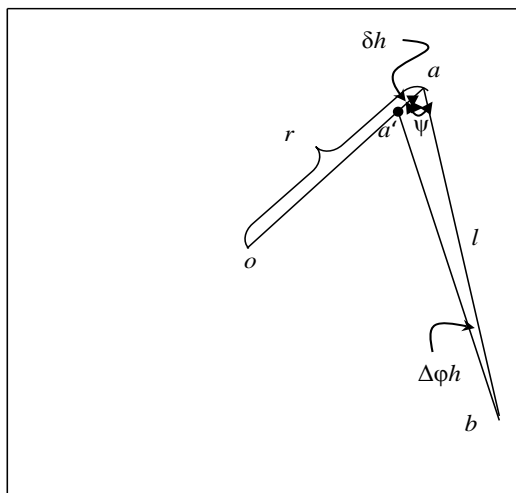


Рис. 3.13. Искажение направления из-за рельефа

Для его определения запишем теорему синусов

$$\frac{\delta h}{\sin(\Delta\varphi_h)} = \frac{l_0}{\sin \psi}.$$

Допустим, что

$$l_0 = l.$$

Заменив из-за малости значение синуса угла значением самого угла, запишем

$$\Delta\varphi_h = \frac{\delta h \sin \psi}{l}. \quad (3.55)$$

В максимальном случае при

$$\sin \psi = 1$$

с учетом формулы (3.53) окончательно имеем в радианах

$$\Delta\varphi_h = \frac{r \cdot h}{H \cdot l}.$$

Для вычисления $\Delta\varphi_h$ в градусах, минутах или секундах необходимо умножить выражение (3.55) на значение радиана в соответствующей угловой мере.

Пример. Пусть $r = 75$ мм, $h = 6$ м, $H = 1000$ м, $l = 120$ мм.

Тогда в максимальном случае

$$\Delta\varphi_h = \frac{75 \cdot 6}{1000 \cdot 120} 3438' = 12'. \quad (3.56)$$

Отметим, что при $\psi = 0$ величина искажения за рельеф также равны нулю. Это значит, что направления, проведенные из главной точки планового снимка, не искажаются.

3.6.3. Искажение площадей из-за рельефа

В качестве модели для определения названных искажений рассмотрим прямоугольник (рис. 3.14), расположенный вдоль оси абсцисс. Считаем, что настоящий прямоугольник имеет положительный угол

наклона ν (рис. 3.15), из-за чего он на рис. 3.14 изображается в виде слабо выраженной трапеции.

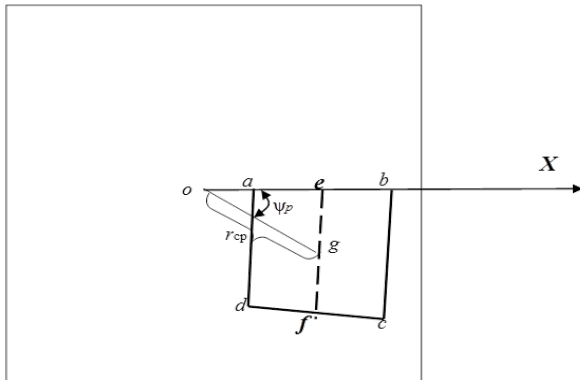


Рис. 3.14. Изображение прямоугольника на снимке из-за влияния рельефа

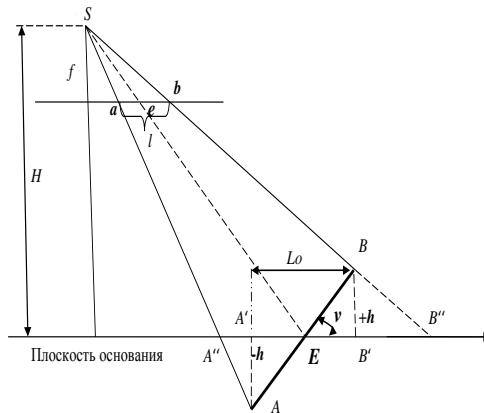


Рис. 3.15. Влияние рельефа на изображение отрезка местности на снимке

Искажение площади из-за рельефа будем находить по формуле

$$\Delta p_h = p - p_0, \quad (3.57)$$

где p – площадь, вычисленная по измерениям на аэрофотоснимке;

p_0 – значение проекции площади на горизонтальную плоскость в масштабе снимка.

Поскольку крайние точки прямоугольника симметричны по высоте ($+h = -h$) относительно плоскости основания, а линия ef находится на этой плоскости, то значение p можно определить как следующее произведение:

$$p = ab \cdot ef. \quad (3.58)$$

При этом

$$ef = \frac{f}{H} L'_0, \quad (3.59)$$

где L'_0 – длина горизонтальной проекции поперечной стороны прямоугольника, т. е. длина отрезка ef на местности;

f/H – масштаб снимка.

Отрезок ab найдем из рисунка (3.15). Для этого запишем:

$$ab = \frac{f}{H} A''B''. \quad (3.60)$$

$A''B''$ выразим через горизонтальную проекцию L_0 , отрезки $A'A''$, $B'B''$

$$A''B'' = L_0 + A'A'' + B'B''.$$

А в соответствии с формулой (3.52) запишем:

$$A''B'' = L_0 + \frac{hr_a}{f} + \frac{hr_b}{f} = L_0 + 2 \frac{hr_e}{f}. \quad (3.61)$$

Учитывая, что на рис. 3.15

$$h = \frac{L_0}{2} \operatorname{tg} \nu,$$

после подстановки выражения (3.61) в формулу (3.60) найдем

$$ab = \frac{f}{H} L_0 \left(1 + \frac{r_e}{f} \operatorname{tg} \nu\right). \quad (3.62)$$

Подставляя формулы (3.62) и (3.59) в выражение (3.58), на основании формулы (3.57) получим

$$\Delta p = p - p_0 = \left(\frac{f}{H} \right)^2 L'_0 L_0 \left(1 + \frac{r_e}{f} \operatorname{tg} \nu \right).$$

Но поскольку

$$p_0 = \left(\frac{f}{H} \right)^2 L'_0 L_0,$$

то

$$\frac{\Delta p_h}{p_0} = \frac{r_e}{f} \operatorname{tg} \nu. \quad (3.63)$$

Принимая в соответствии с рис. 3.14

$$r_e = r_{\text{cp}} \cos \psi_p,$$

где ψ_p – угол между направлениями из центра снимка на точки e и g – центр фигуры, окончательно получим:

$$\frac{\Delta p_h}{p} = \frac{r_{\text{cp}} \cos \psi_p}{f} \operatorname{tg} \nu. \quad (3.64)$$

Здесь для удобства индекс при переменной p специально опущен.

Пример. Пусть $r_{\text{cp}} = 75$ мм, $f = 200$ мм, $\nu = 3^\circ$, $\psi_p = 0^\circ$.

Тогда

$$\frac{\Delta p_h}{p} = \frac{75 \cos 0}{200} \operatorname{tg} 3 = 0,02. \quad (3.65)$$

3.7. Совместное влияние угла наклона снимка и рельефа местности на геометрические свойства снимка

Для плановых снимков можно принять следующее:

Влияние угла наклона и превышения на положение точки аэрофотоснимка выражается алгебраической суммой смещения за угол наклона и рельеф

$$\delta_{\alpha, h} = \delta_{\alpha} + \delta_h, \quad (3.66)$$

где δ_{α} и δ_h определяются по формулам (3.36) и (3.53).

Так, следуя результатам формул (3.37) и (3.54), найдем

$$\delta_{\alpha, h} = -1,50 + 0,45 = -1,05 \text{ мм.}$$

Влияние угла наклона и превышения на направление также выражается соответствующей алгебраической суммой

$$\delta_{\alpha, h} = \delta_{\alpha} + \delta_h, \quad (3.67)$$

где δ_{α} , δ_h – находятся по формулам (3.36), (3.53).

По результатам (3.46), (3.56) найдем

$$\delta_{\alpha, h} = 3' + 12' = 15'.$$

Влияние угла наклона и превышения на значение площади выражается тоже соответствующей суммой

$$\frac{\Delta p_{\alpha, h}}{p} = \frac{\Delta p_{\alpha}}{p} + \frac{\Delta p_h}{p}, \quad (3.68)$$

где слагаемые этой суммы найдены из формул (3.49), (3.64).

По числовым значениям формул (3.50), (3.65) найдем

$$\frac{\Delta p_{\alpha, h}}{p} = 0,10 + 0,02 = 0,12.$$

Задача 3.6. По заданным значениям:

- превышения h точки A над плоскостью основания;
- расстояния r от центра снимка точки A ;
- высоты фотографирования H ;
- углов ориентирования направления ψ и фигуры ψp ;
- расстояния $r_{\text{ср}}$ от центра снимка до центра фигуры;
- угла наклона местности v ;
- фокусного расстояния АФА f

определить:

- смещение точки за рельеф по формуле (3.53);
- искажение направления из-за рельефа по формуле (3.55);
- искажение площадей из-за рельефа по формуле (3.64).

Определить совместное влияние угла наклона снимка и рельефа местности на смещение точек, искажения направлений и площадей по формулам (3.66), (3.67), (3.68). Соответствующие значения взять из решения задачи 3.4.

Исходные данные для решения задачи 3.6 взять из табл. 3.3

Таблица 3.3. Исходные данные для решения задачи 3.6

Номера вариантов	h , м	r , мм	H , м	Ψ , град	$\Psi\rho$, град	r_{cp} , мм	v , град
1	5	70	1000	20	10	70	4
2	6	80	2000	30	20	20	1
3	7	90	3000	40	30	30	2
4	8	10	1000	50	40	40	3
5	9	20	2000	60	50	50	4
6	10	30	3000	70	60	60	5
7	11	40	1000	80	70	70	6
8	12	50	2000	90	10	80	1
9	13	60	3000	100	20	90	2
10	14	70	1000	120	30	20	3
11	15	80	2000	130	40	30	4
12	16	90	3000	140	50	40	5
13	17	20	1000	150	60	50	6
14	18	30	2000	160	70	60	1
15	19	40	3000	170	10	70	2
16	20	50	1000	180	20	80	3
17	21	60	2000	20	30	20	4
18	22	70	3000	30	40	30	5
19	23	80	1000	40	50	40	6
20	24	20	2000	50	60	50	1
21	25	30	3000	60	70	60	2
22	26	40	1000	70	10	70	3
23	27	50	2000	80	20	80	4
24	28	60	3000	90	30	90	5
25	29	70	1000	100	40	10	6
26	30	80	2000	120	50	20	1
27	31	90	3000	130	60	20	2
28	32	10	1000	140	70	30	3
29	33	20	2000	150	10	40	4

3.8. Построение фотопланов

Фотоплан – фотографическое изображение местности заданного масштаба в ортогональной проекции.

Математическую модель фотоплана можно построить по формулам (3.16), (3.17), приведенным для удобства ниже:

$$x^0 = f \frac{(Z - Z_S)}{(Z_{A^0} - Z_S)} \frac{a_1 x_c + a_2 y_c - a_3 f}{c_1 x_c + c_2 y_c - c_3 f};$$

$$y^0 = f \frac{(Z - Z_S)}{(Z_{A^0} - Z_S)} \frac{b_1 x_c + b_2 y_c - b_3 f}{c_1 x_c + c_2 y_c - c_3 f}.$$

Настоящие формулы выражают координаты точек ортогональной проекции в масштабе снимка m (это знаменатель масштаба, но для простоты будем называть его масштабом).

Эту величину можно определить таким образом (см. рис. 3.3):

$$m = \frac{(Z_{A^0} - Z_S)}{f}.$$

Для перехода к масштабу плана M необходимо, исходя из равенства

$$x^0 m = x_{no} M,$$

где m и M – соответственно масштабы трансформированного снимка и создаваемого плана;

x_{no} – значение координаты точки в системе координат снимка в масштабе плана,

найти

$$x_{no} = \frac{m}{M} x^0$$

и выполнить вычисление координат точек фотоплана по формуле как для абсцисс

$$x_n = \frac{X_s}{M} + x_{no}, \quad (3.69)$$

так и для ординат

$$y_n = \frac{Y_s}{M} + y_{no}. \quad (3.70)$$

И если координаты центра проекций X_s, Y_s, Z_s заданы в геодезической системе координат, то в этой системе координат будет составлен и фотоплан.

Таким образом, порядок создания фотоплана цифровым способом следующий:

1. По формулам (3.16), (3.17) вычисляются координаты трансформированного снимка. Им в соответствие ставится яркость и цвет пикселя с координатами x_c, y_c исходного снимка.

2. Вычисляется масштаб m и задается масштаб ортофотоплана M . Вычисляются координаты x_{no}, y_{no} пикселей трансформированного снимка до линии пореза в масштабе M .

3. Вычисляются координаты всех пикселей относительно точки центра проекции S . Покажем это на рис. 3.16.

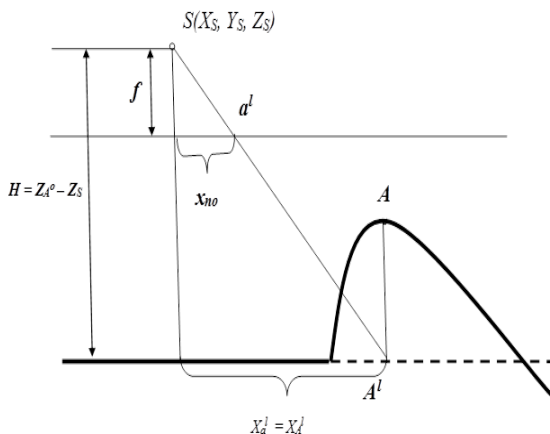


Рис. 3.16. Вычисление координат пикселей относительно точки центра проекции S

В соответствии с рис. 3.16 координаты пикселя a^1 в системе координат точек местности вычисляются по формуле

$$X_{a^1} = X_s + x_{no}M,$$

а в системе координат фотоплана

$$x_n = \frac{Xa'}{M} = \frac{Xs}{M} + x_{no}.$$

Например, для снимка с номером k координаты его пикселей, что находятся между линиями пореза, будут вычисляться таким образом (рис. 3.17):

$$x_n = \frac{Xa'}{M} = \frac{Xs_k}{M} + x_{no}.$$

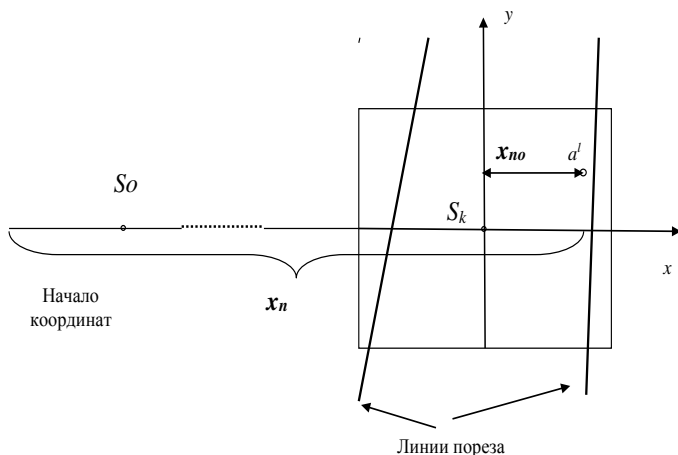


Рис. 3.17. Вычисление координат пикселя на снимке с номером k

4. В точку a^1 переносятся значения цвета и яркости этого пикселя исходного нетрансформированного снимка (точки a^1 , см. рис. 3.3) или вычисляются по данным исходного снимка определенным образом.

Фотоплан, созданный из нескольких трансформированных аэрофотоснимков, называется **мозаикой**. Если фотоплан построен по точкам с координатами формул (3.69, 3.70), то такой фотоплан называется **ортофотопланом**.

Пример.

Задача 3.7. Вычислить координаты x_n, y_n точки создаваемого ортофотоплана по координатам точки x_c, y_c (табл. 3.4), измеренным на снимке. В соответствии с рис. 3.3 принять: $f = 100,000$ мм, $X_s = 0$ м,

$Y_s = 0$ м, $Z_{A^0} = 0$ м, $Z_s = 1654,17$ м, $Z = 154,16$ м. Знаменатель масштаба ортофотоплана принять равным $M = 500$. Координаты центра проекции третьего снимка в местной системе координат равны $X_{s3} = 19848,34$ м, $Y_{s3} = 23114,12$ м.

Порядок решения задачи 3.7 следующий:

1. По приведенным ниже формулам

$$x^0 = -f \frac{(Z - Z_s)}{(Z_{A^0} - Z_s)} \frac{a_1 x_c + a_2 y_c - a_3 f}{c_1 x_c + c_2 y_c - c_3 f};$$

$$y^0 = -f \frac{(Z - Z_s)}{(Z_{A^0} - Z_s)} \frac{b_1 x_c + b_2 y_c - b_3 f}{c_1 x_c + c_2 y_c - c_3 f}$$

вычислить трансформированные координаты снимка.

2. Вычислить масштаб трансформированного снимка по следующей формуле:

$$m = - \frac{(Z_{A^0} - Z_s)}{f}.$$

3. По формулам

$$x_{no} = \frac{m}{M} x^0;$$

$$y_{no} = \frac{m}{M} y^0$$

перевычислить трансформированные координаты точки снимка в масштаб будущего ортофотоплана.

4. Вычислить координаты данной точки этого снимка с номером 3 в системе координат ортофотоплана, используя следующие формулы:

$$x_n = \frac{X_{S_3}}{M} + x_{no};$$

$$y_n = \frac{Y_{S_3}}{M} + y_{no}.$$

5. Приписать яркость пикселя для данной точки, равную 10 номеру варианта.

Таблица 3.4. Исходные данные к задаче 3.7

Номер варианта	α , град	ω , град	k , град	x_c , мм	y_c , мм
1	1	0	0	10,637	0,512
2	0	1	0	-100,150	7,112
3	0	0	2	93,250	6,350
4	0	2	0	86,117	-11,125
5	0	1	0	93,106	-106,370
6	1	0	0	86,204	-25,512
7	0	2	0	93,106	67,191
8	0	0	1	106,250	98,116
9	1	0	0	14,820	-106,171
10	0	1	0	26,703	-83,151
11	0	0	1	62,503	-87,161
12	0	2	0	87,114	-89,205
13	2	0	0	93,116	93,163
14	0	2	0	43,527	94,115
15	0	0	1	34,867	11,671
16	0	1	0	56,342	25,375
17	1	0	0	43,117	31,114
18	0	3	0	-14,206	59,206
19	0	0	3	-15,430	74,371
20	0	3	0	-67,104	81,116

К настоящему времени с помощью **цифровых фотограмметрических систем** строятся ортофотопланы. Но еще возможны случаи построения фотопланов и по трансформированным снимкам на **жесткой основе**, порядок которого следующий:

1. Строится координатная основа, на которой наносятся все опорные точки.

2. Осуществляется контроль трансформирования. Для этого на снимке в опорных точках пробиваются отверстия диаметром 1 мм. Каждый снимок укладывается на основу так, чтобы опорные точки на ней совпали с пробитыми отверстиями на снимке. Если такого совпадения не достигается, то снимок перетрансформируется.

3. Монтируют фотоплан, начиная с его северо-западного угла. Крайний снимок совмещается по пробитым отверстиям с опорными точками. Резиновым клеем середина левой части этого снимка приклеивается к основе. Приклеивание осуществляется приглаживанием его от середины к краям, чтобы не было под снимком воздушных пузырей.

4. Аналогично совмещается с опорными точками смежный (правый) снимок, середина которого тоже приклеивается к основе. Правая часть левого снимка укладывается на правый снимок и осуществляется совместная обрезка обоих снимков. Во избежание пореза основы под снимки подкладывается полоска писчей бумаги. Требования к линии пореза те же, что и при изготовлении фотосхем. Обрезки убираются для оценки точности изготовления фотоплана. После обрезки верхняя часть левого снимка и верхний левый угол правого снимка приклеивают к основе. Аналогично монтируются последующие снимки маршрута.

5. Монтирование снимков нижнего маршрута осуществляется так же, как и предыдущих. Смонтировав первые два, разрезают их по продольному перекрытию. Потом, уложив нижнюю часть верхнего аэрофотоснимка на первый в текущем (нижнем) маршруте, разрезают их по поперечному перекрытию и приклеивают к основе. Монтируют второй и третий снимки текущего маршрута, разрезают их по продольному и поперечному перекрытиям. Приклеивают вторые снимки обоих маршрутов и т. д. Фотоплан оформляют так же, как и фотосхему, только вместо слова «Фотосхема» пишут «Фотоплан». Оценка точности изготовления фотоплана осуществляется по опорным точкам и, как фотосхемы, по обрезкам. *При контроле по опорным точкам их отклонение от центра пробитых отверстий не должно превышать 0,5 мм. При контроле по обрезкам отклонение накола от контура не должно превышать 0,7 мм.*

При контроле совпадения контуров на смежных фотопланах допустимое расхождение – 1 мм.

Все перечисленные допуски для фотопланов горной местности увеличиваются в 1,5 раза.

3.9. Планово-высотная привязка снимков

Как следует из предыдущего подраздела, для составления фотопланов, ортофотопланов необходимо наличие опорных точек – **опознаков**. Такими точками могут быть **опознанные** на снимках контурные точки или маркированные перед производством аэрофотосъемки точки местности. Должны быть известны координаты и высоты этих точек. Процесс создания таких точек называется **планово-высотной привязкой** снимков или их **планово-высотной подготовкой**. Планово-

высотная привязка снимков бывает сплошной и разреженной. При *сплошной* привязке на продольном перекрытии снимков должно быть определено не менее четырех плановых опознаков, располагаемых в зонах тройного продольного и поперечного перекрытий. Высотные опознаки совмещают с плановыми, и добавляется пятый опознак для контроля (рис. 3.18)

Согласно инструкции [4] планово-высотная подготовка подразделяется на плановую и высотную. Рассмотрим каждую из них в отдельности.

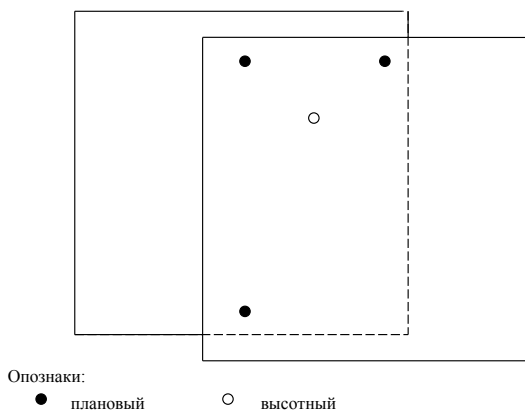


Рис. 3.18. Схема сплошной привязки

Плановая подготовка аэрофотоснимков

Для создания планов масштабов 1:500–1:5000 при *разреженной* привязке на участках съемки протяженностью 160–200 см в масштабе создаваемого плана плановые опорные точки располагаются по схеме, приведенной на рис. 3.19.

Границы, совпадающие с направлением маршрутов аэрофотосъемки, обеспечиваются дополнительными плановыми точками посередине (через 40–50 см), если число маршрутов на участке больше трех.

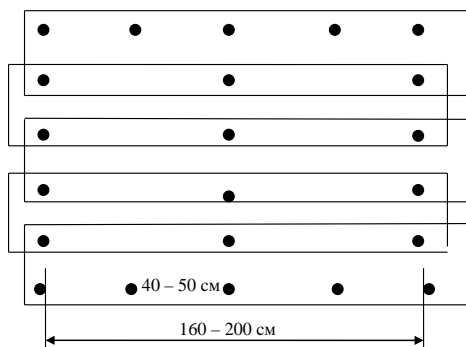


Рис. 3.19. Схема разреженной привязки

При создании карты масштаба 1:10000 расстояние между рядами опознаков увеличивается до 10–12 км.

Все плановые опознаки по возможности должны быть определены по высоте.

Высотная подготовка аэрофотоснимков

Высотные опознаки располагаются также рядами, но расстояния между ними в зависимости от высоты сечения рельефа создаваемого плана не должны превышать [4]:

- 2,0–2,5 км при высоте сечения рельефа 0,5 и 1,0 м;
- 8–10 км при высоте сечения рельефа 2,0–2,5 м;
- 20–25 км при высоте сечения 5 м.

К **крайним** маршрутам снимаемого участка при съемках в масштабах 1:500–1:5000 предъявляются следующие требования:

- при съемках с сечением рельефа 0,5 и 1,0 м должна вестись их сплошная привязка;
- при съемках с сечением рельефа 2 м каждая стереопара обеспечивается двумя опознаками;
- при съемках с сечением рельефа 5 м опознаки располагаются через 2–3 базиса.

Высоты опознаков определяют техническим нивелированием.

На каждую съемочную трапецию должно быть еще не менее пяти **контрольных** точек, выбираемых для контроля фотограмметрического гущения.

Все высотные опознаки желательно совмещать с плановыми.

Планово-высотная подготовка при определении координат центров проектирования (КЦП) GPS-методом

Согласно инструкции [6] при условии, что точность КЦП, выраженная в масштабе снимков, **сопоставима** с измерительной точностью самих снимков, использование при фототриангулировании таких координат в качестве дополнительной исходной информации позволяет существенно сократить число опорных точек. На блок среднего размера (10 маршрутов по 15 стереопар) в этом случае необходимо определять **не менее пяти** планово-высотных опознаков, располагая их по схеме «конверт». При **большем** размере блока и **повышенных** требованиях к точности сети количество необходимых опознаков увеличивается. В первую очередь **дополнительные** опознаки следует располагать в середине сторон блока, а затем – равномерно по его площади.

Закрепление и маркировка опознаков

В качестве опознаков выбираются контурные точки, которые можно определить на аэрофотоснимке с точностью 0,1 мм в масштабе составляемого плана. Запрещается использовать в качестве плановых опознаков контуры с нечеткими границами; контуры, которые могут быть закрыты на аэрофотоснимках перспективными изображениями высоких предметов.

Не следует в качестве опознаков выбирать контуры, расположенные на крутых склонах и на дне оврагов, кусты, деревья, **если не предусматриваются их основания**.

Для повышения точности опознавания на аэрофотоснимках рекомендуется предусматривать маркировку всех точек – геодезического обоснования и опознаков.

Размеры маркировочных знаков определяются в зависимости от масштаба фотографирования так, чтобы их изображения на снимке были не менее:

- 0,15 мм и 0,05 мм для длины и ширины знака «крест»;
- 0,05 мм для длины луча от центра знака;
- 0,10 мм для стороны квадрата или диаметра круга.

Маркировочные знаки осей маршрутов аэрофотосъемки оформляются в виде стрелок и прямоугольников (полос) длиной 0,6 мм, шириной 0,10–0,15 мм в масштабе фотографирования.

На каждый маркировочный знак составляется карточка, содержание которой приведено в п. 12.13.8 инструкции [6].

Оформление опознанного пункта

Опознанный пункт геодезического обоснования оформляется на лицевой стороне аэрофотоснимка окружностью диаметром 10 мм с центром в опознанной точке (без накола знака). Рядом подписывается его номер или название. Цвет оформления – красный.

Если рядом с опознанным пунктом на аэрофотоснимке изобразились детали, которые могут затруднить идентификацию точки, то на обратной стороне аэрофотоснимка составляется абрис.

Если замаркированный знак четко выделяется на аэрофотоснимке, то на обратной стороне аэрофотоснимка карандашом обводится место расположения знака кружком диаметром 2–3 мм, записывается его номер и указывается форма маркировочного знака.

Оформление опознака

Если в качестве опознака был выбран контур, то он накалывается тонкой иглой. С лицевой стороны аэрофотоснимка опознак обводится окружностью диаметром 10 мм и нумеруется (рис. 3.20).

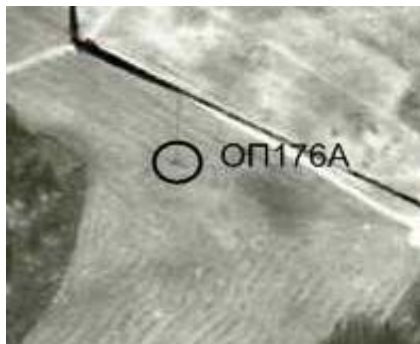


Рис. 3.20. Подписанный опознак

Обычно название опознака состоит из номера снимка и заглавной буквы русского алфавита. Например: ОП176А, где 176 – номер снимка.

На обратной стороне (рис. 3.21) составляется абрис в масштабе, более крупном, чем масштаб аэрофотоснимка, и описание опознанной точки.

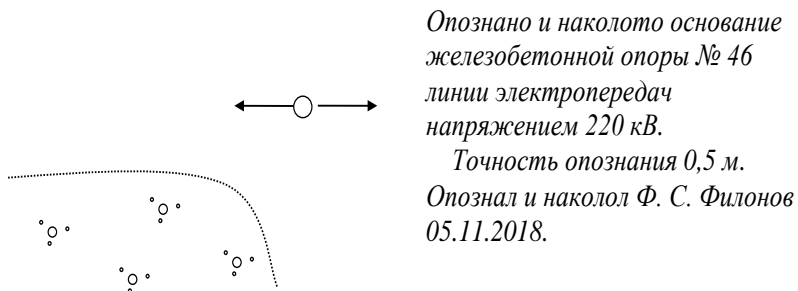


Рис. 3.21. Абрис и описание опознака

4. АНАЛИЗ ПАРЫ СНИМКОВ

4.1. Определение координат точки местности по координатам ее изображения на стереопаре снимков

Стереопара снимков – это два снимка одного и того же участка местности, полученные из двух точек пространства.

На основе стереопары снимков выводятся формулы связи координат точек местности и координат идентичных точек левого и правого снимков. А задача определения пространственных координат точки местности по ее изображениям на стереопаре снимков называется *прямой пространственной фотограмметрической засечкой*.

Лучи стереопары S_1a_1 и S_2a_2 (рис. 4.1) называются соответственными (одноименными) лучами. Их пересечение создает точку стереомодели (или просто – модели) – точку A . Согласно рис. 4.1 для этой точки в силу коллинеарности векторов можно записать:

$$\bar{R}_1 = N \bar{R}'_1, \quad (4.1)$$

где N – масштаб модели.

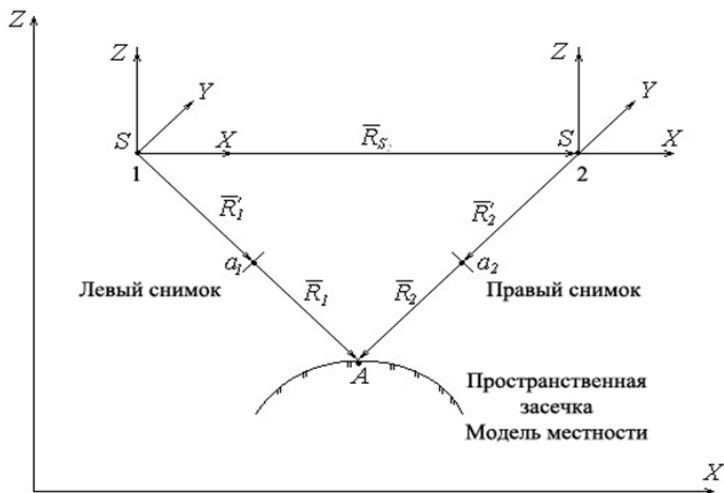


Рис. 4.1. Прямая пространственная фотограмметрическая засечка

Здесь

$$\bar{R}_1 = \begin{pmatrix} X_1 \\ Y_1 \\ Z_1 \end{pmatrix}, \quad \bar{R}'_1 = \begin{pmatrix} X'_1 \\ Y'_1 \\ Z'_1 \end{pmatrix}.$$

Для определения множителя N запишем:

$$\bar{R}_2 = \bar{R}_1 - \bar{R}_{S_2} \quad (4.2)$$

или

$$\begin{pmatrix} X_2 \\ Y_2 \\ Z_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} X_1 - X_{S_2} \\ Y_1 - Y_{S_2} \\ Z_1 - Z_{S_2} \end{pmatrix}.$$

Тогда справедливы следующие отношения подобия:

$$\frac{X_1 - X_{S_2}}{Y_1 - Y_{S_2}} = \frac{X'_2}{Y'_2}$$

и

$$\frac{NX'_1 - X_{S_2}}{NY'_1 - Y_{S_2}} = \frac{X'_2}{Y'_2}. \quad (4.3)$$

Принимая общепринятые обозначения

$$X_{S_2} = X_0;$$

$$Y_{S_2} = Y_0;$$

$$Z_{S_2} = Z_0,$$

выражение (4.3) перепишем в виде

$$NX'_1Y'_2 - X_0Y'_2 = NY'_1X_2 - Y_0X'_2$$

или

$$N(X'_1Y'_2 - Y'_1X'_2) = X_0Y'_2 - Y_0X'_2,$$

из которого найдем

$$N = \frac{X_0 Y_2' - Y_0 X_2'}{X_1' Y_2' - Y_1' X_2'}. \quad (4.4)$$

Тогда в соответствии с формулой (4.1) координаты точки по координатам ее изображений на паре снимков x_1, y_1, x_2, y_2 вычисляются по формулам

$$\begin{aligned} X &= N \cdot X_1'; \\ Y &= N \cdot Y_1'; \\ Z &= N \cdot Z_1'. \end{aligned} \quad (4.5)$$

Координаты $X_1', Y_1', Z_1', X_2', Y_2', Z_2'$ вычисляются по известным формулам

$$\begin{pmatrix} X_1' \\ Y_1' \\ Z_1' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a_1 & a_2 & a_3 \\ b_1 & b_2 & b_3 \\ c_1 & c_2 & c_3 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} x_1 \\ y_1 \\ -f \end{pmatrix}; \quad (4.6)$$

$$\begin{pmatrix} X_2' \\ Y_2' \\ Z_2' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a_1' & a_2' & a_3' \\ b_1' & b_2' & b_3' \\ c_1 & c_2 & c_3 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} x_2 \\ y_2 \\ -f \end{pmatrix}, \quad (4.7)$$

где

$$\begin{pmatrix} a_1 & a_2 & a_3 \\ b_1 & b_2 & b_3 \\ c_1 & c_2 & c_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cos\chi_1 & -\sin\chi_1 & 0 \\ \sin\chi_1 & \cos\chi_1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos\omega_1 & -\sin\omega_1 \\ 0 & \sin\omega_1 & \cos\omega_1 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} \cos\alpha_1 & 0 & -\sin\alpha_1 \\ 0 & 1 & 0 \\ \sin\alpha_1 & 0 & \cos\alpha_1 \end{pmatrix};$$

$$\begin{pmatrix} a_1' & a_2' & a_3' \\ b_1' & b_2' & b_3' \\ c_1' & c_2' & c_3' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cos\chi_2 & -\sin\chi_2 & 0 \\ \sin\chi_2 & \cos\chi_2 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos\omega_2 & -\sin\omega_2 \\ 0 & \sin\omega_2 & \cos\omega_2 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} \cos\alpha_2 & 0 & -\sin\alpha_2 \\ 0 & 1 & 0 \\ \sin\alpha_2 & 0 & \cos\alpha_2 \end{pmatrix}.$$

Пример. Пусть $\alpha_1 = 1$, $\omega_1 = \chi_1 = 0$, $x_1 = 95,099$, $y_1 = -56,198$, $f = 100,000$; $\alpha_2 = 0$, $\omega_2 = 2$, $\chi_2 = 0$, $x_2 = 8,839$, $y_2 = -53,871$, $f = 100,000$, $B_x = X_0 = 900,00$ м, $B_y = Y_0 = 0,00$ м, $B_z = Z_0 = 0,00$ м.

Найдем

$$\begin{pmatrix} a_1 & a_2 & a_3 \\ b_1 & b_2 & b_3 \\ c_1 & c_2 & c_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 0,9998477 & 0 & -0,0174524 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0,0174524 & 0 & 0,9998477 \end{pmatrix};$$

$$\begin{pmatrix} a'_1 & a'_2 & a'_3 \\ b'_1 & b'_2 & b'_3 \\ c'_1 & c'_2 & c'_3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0,9993908 & -0,034899 \\ 0 & 0,034899 & 0,9993908 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}.$$

Тогда

$$\begin{pmatrix} X'_1 \\ Y'_1 \\ Z'_1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0,9998477 & 0 & -0,0174524 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0,0174524 & 0 & 0,9998477 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 95,099 \\ -56,198 \\ -100,000 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 96,830 \\ -56,198 \\ -98,325 \end{pmatrix};$$

$$\begin{pmatrix} X'_2 \\ Y'_2 \\ Z'_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0,9993908 & -0,034899 \\ 0 & 0,034899 & 0,9993908 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} 8,839 \\ -53,871 \\ -100,000 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 8,839 \\ -50,348 \\ -101,819 \end{pmatrix}.$$

$$N = \frac{900000 \cdot (-50,348)}{96,830 \cdot (-50,348) - (-56,198) \cdot 8,839} = \frac{-45313200}{-4378,463} = 10349,111;$$

$$X = 10349,111 \cdot 96,830 = 1002,104$$

$$Y = 10349,111 \cdot (-56,198) = -581,600 \text{ м};$$

$$Z = 10349,111 \cdot (-98,325) = -1017,576 \text{ м}.$$

Задача 4.1. Вычислить координаты точки в фотограмметрической системе координат по координатам ее изображения на стереопаре снимков. Измеренные координаты этой точки на левом снимке обозна-

чены через x_1 и y_1 , а на правом – через x_2 и y_2 . Фокусное расстояние объектива аэрофотоаппарата равно 100,00 мм. Составляющие базиса фотографирования принять равными $B_x = X_0 = 900,00$ м, $B_y = Y_0 = 0,00$ м, $B_z = Z_0 = 0,00$ м.

Исходные данные по вариантам приведены в табл. 4.1.

Таблица 4.1. Исходные данные к задаче 4.1

Вариант	Координаты изображения первой точки на паре снимков, мм				Угловые элементы внешнего ориентирования снимка, град					
	x_1	y_1	x_2	y_2	α_1	ω_1	χ_1	α_2	ω_2	χ_2
1	93,630	-63,639	2,760	-61,637	1	0	0	0	0	2
2	94,504	-96,301	3,864	-93,830	0	1	0	0	2	0
3	91,984	6,703	0,624	8,034	0	0	1	2	0	0
4	85,099	-56,198	-1,161	-53,871	0	2	0	0	3	0
5	83,737	-96,120	-1,587	-93,885	2	0	0	0	0	3
6	88,281	1,113	0,739	3,869	0	3	0	0	3	0
7	3,050	-57,480	-83,499	-56,709	0	0	3	1	0	0
8	3,298	-94,111	-82,277	-93,081	0	3	0	0	2	0
9	33,087	-95,018	-52,583	-93,547	3	0	0	0	0	3
10	40,754	-57,139	-45,840	-55,680	0	1	0	0	1	0
11	1,053	-3,308	86,980	-2,833	0	0	2	2	0	0
12	96,002	-58,838	8,106	-54,622	0	1	0	0	2	0
13	87,661	-105,81	1,179	-102,033	3	0	0	0	0	2
14	89,111	4,557	-91,935	-57,927	0	1	0	0	2	0
15	-4,736	-58,543	-91,935	-57,927	0	2	0	1	0	0
16	-1,760	-96,044	-87,374	-95,347	2	0	0	0	2	0
17	28,140	-103,593	-57,421	-101,889	0	3	0	0	0	3
18	46,382	-58,591	-41,046	-56,152	0	0	3	0	3	0
19	0,804	-3,344	-88,331	-2,769	0	3	0	3	0	0
20	-1,281	62,739	-93,086	62,517	2	0	0	0	2	0

4.2. Частный случай стереопары снимков при горизонтальной аэрофотосъемке

При горизонтальной аэрофотосъемке все углы наклона равны нулю. Тогда выражение (4.5) с учетом формул (4.4), (4.6), (4.7) можно переписать так:

$$\left. \begin{aligned} X &= Nx_1 \\ Y &= Ny_1 \\ Z &= -Nf \end{aligned} \right\}. \quad (4.8)$$

При этом

$$N = \frac{By_2}{x_1y_2 - y_1x_2}, \quad (4.9)$$

а

$$B = Bx.$$

В данном случае примем, что

$$y_1 = y_2.$$

Тогда

$$N = \frac{B}{p_1}, \quad (4.10)$$

где $p_1 = x_1 - x_2$ – **продольный параллакс** точки.

Отметим, что разница $q_1 = y_1 - y_2$ называется **поперечным параллаксом** точки.

В данном случае съемки поперечный параллакс равен нулю.

Если для двух точек на основании выражения (4.8) с учетом формулы (4.10) записать:

$$Z_1 = -\frac{B}{p_1} f;$$

$$Z_2 = -\frac{B}{p_2} f,$$

то превышение между ними можно найти по формуле

$$h = Z_1 - Z_2 = -Bf \left(\frac{1}{p_1} - \frac{1}{p_2} \right) = -\frac{Bf}{p_1 p_2} \Delta p. \quad (4.11)$$

В выражении (4.11), следуя рис. 4.2 и пропорции

$$\frac{B}{p_1} = \frac{H_1}{f},$$

обозначим

$$\frac{Bf}{p_1} = H_1,$$

а

$$\Delta p = p_2 - p_1.$$

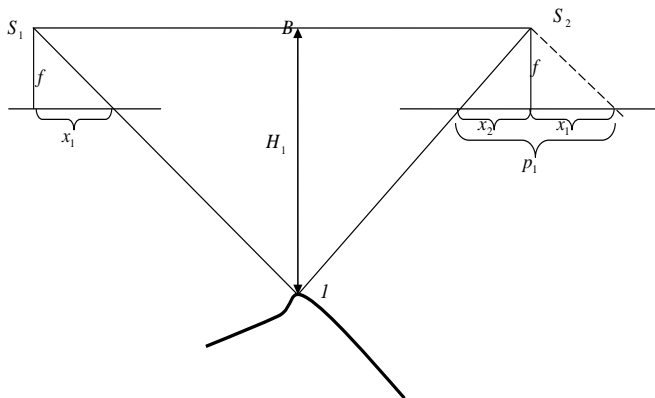


Рис. 4.2. Горизонтальная аэрофотосъемка

Тогда

$$h = -H_1 \frac{\Delta p}{p_2}. \quad (4.12)$$

Пример. Пусть $H_1 = 1000$ м, $\Delta p = -2,345$ мм, $p_2 = 67,567$ мм.

Тогда

$$h = -1000 \frac{-2,345}{67,567} = 34,706 \text{ м.}$$

Задача 4.2. По заданным измеренным координатам двух точек, приведенным в табл. 4.1, 4.2, определить превышение между ними с учетом углов наклона снимков, приведенных в табл. 4.1, и без учета – по формуле (4.11).

Таблица 4.2. Координаты второй точки стереопары

Варианты	Координаты изображения второй точки на паре снимков, мм			
	x_1	y_1	x_2	y_2
1	33,087	-95,018	-50,583	-93,547
2	40,754	-57,139	-45,840	-55,680
3	1,053	-3,308	86,980	-2,833
4	96,002	-58,838	8,106	-54,622
5	87,661	-105,81	1,179	-102,033
6	89,111	4,557	-1,935	-57,927
7	-4,736	-58,543	-91,935	-57,927
8	-1,760	-96,044	-87,374	-95,347
9	28,140	-103,593	-57,421	-101,889
10	46,382	-58,591	-41,046	-56,152
11	0,804	-3,344	-88,331	-2,769
12	-1,281	62,739	-93,086	62,517
13	93,630	-63,639	2,760	-61,637
14	94,504	-96,301	3,864	-93,830
15	91,984	6,703	0,624	8,034
16	85,099	-56,198	-1,161	-53,871
17	83,737	-96,120	-1,587	-93,885
18	88,281	1,113	0,739	3,869
19	3,050	-57,480	-83,499	-56,709
20	3,298	-94,111	-82,277	-93,081
21	93,630	-63,639	2,760	-61,637
22	94,504	-96,301	3,864	-93,830
23	91,984	6,703	0,624	8,034
24	85,099	-56,198	-1,161	-53,871
25	83,737	-96,120	-1,587	-93,885
26	88,281	1,113	0,739	3,869
27	3,050	-57,480	-83,499	-56,709
28	3,298	-94,111	-82,277	-93,081
29	93,630	-63,639	2,760	-61,637

Порядок выполнения задачи принять следующим:

- в соответствии с алгоритмом задачи 4.1 по формуле (4.5) вычислить координату Z для второй точки; значения составляющих базиса фотографирования взять из задачи 4.1;
- превышение h найти как разность координат Z этих точек;
- найти продольные параллаксы этих точек p_1 и p_2 , их разность Δp ;
- принимая в качестве H_1 значение Z для первой точки по формуле (4.12), найти снова превышение между этими точками h' ;
- для оценки влияния углов наклона снимков найти разность $\Delta h = h' - h$.

4.3. Понятие о взаимном ориентировании снимков

Геометрической основой взаимного ориентирования снимков является компланарность трех векторов (см. рис. 4.1): $\overline{R_1}$, $\overline{R_2}$ и $R_0 = \overline{R_{S_2}}$, которая выражается следующим смешанным произведением:

$$R_0(\overline{R_1} \times \overline{R_2}) = 0. \quad (4.13)$$

В координатной форме этому условию соответствует равенство следующего определителя:

$$\begin{vmatrix} B_x & B_y & B_z \\ X_1 & Y_1 & Z_1 \\ X_2 & Y_2 & Z_2 \end{vmatrix} = 0. \quad (4.14)$$

В фотограмметрии уравнение (4.13) называют уравнением **компланарности**.

Рассмотрим теперь элементы взаимного ориентирования снимков.

Пара снимков может быть ориентирована двумя способами:

1-й способ подразумевает ориентирование каждого снимка по известным элементам внешнего ориентирования, как показано на рис. 3.2. Таким образом, пара снимков здесь ориентируется своими элементами:

$$\begin{aligned} & - X_{S_1}, Y_{S_1}, Z_{S_1}, \alpha_1, \omega_1, \alpha_1; \\ & - X_{S_2}, Y_{S_2}, Z_{S_2}, \alpha_2, \omega_2, \alpha_2. \end{aligned}$$

Во 2-м способе правый снимок ориентируется относительно левого.

Он имеет две разновидности или две системы взаимного ориентирования.

1-я система. Неподвижным считается базис фотографирования (рис. 4.3). Здесь правый снимок ориентируется относительно левого. Положение точки М здесь определяется в системе координат X', Y', Z' . Ось X' совпадает с базисом фотографирования. Ось Z' перпендикулярна к базису. Угол α'_1 лежит в базисной плоскости. Угол α'_1 строится по оси Y' . Таким образом, элементами внешнего ориентирования левого снимка будут:

$$X'_{S_1} = 0, Y'_{S_1} = 0, Z'_{S_1} = 0, \alpha'_1, \omega'_1 = 0, \mathfrak{a}'_1.$$

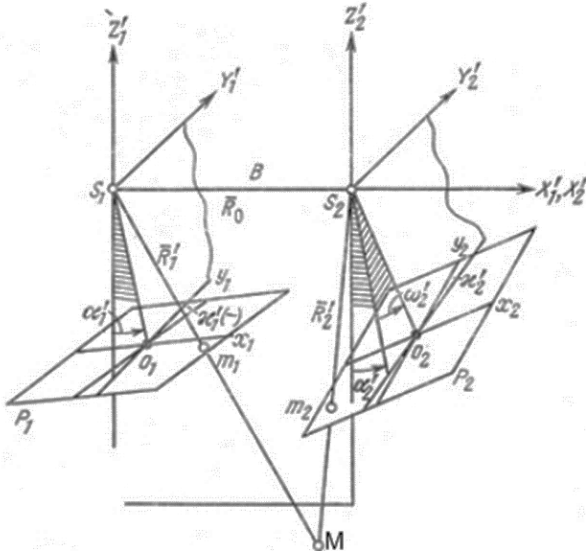


Рис. 4.3. Первая система взаимного ориентирования

Правый снимок ориентируется относительно левого следующими элементами:

$$X'_{S_2} = B, Y'_{S_2} = 0, Z'_{S_2} = 0, \alpha'_2, \omega'_2, \mathfrak{a}'_2.$$

Тогда элементами взаимного ориентирования будут:

$$\alpha'_1, \mathfrak{a}'_1, X'_{S_2} = B, \alpha'_2, \omega'_2, \mathfrak{a}'_2.$$

2-я система. Неподвижным является левый снимок (рис. 4.4). Элементами внешнего ориентирования снимков в системе координат левого здесь являются:

- для левого снимка

$$X_{S_1} = 0, Y_{S_1} = 0, Z_{S_1} = 0, \alpha = 0, \omega = 0, \mathfrak{a} = 0;$$

- для правого снимка

$$X_{S_2} = B \cos v' \cos \tau', \quad Y_{S_2} = B \cos v' \sin \tau', \quad Z_{S_2} = B \sin v',$$

$$\alpha_2 = \Delta\alpha, \quad \omega_2 = \Delta\omega, \quad \varepsilon_2 = \Delta\varepsilon.$$

Тогда элементами взаимного ориентирования будут:

$$B, \quad v', \quad \tau', \quad \Delta\alpha, \quad \Delta\omega, \quad \Delta\varepsilon.$$

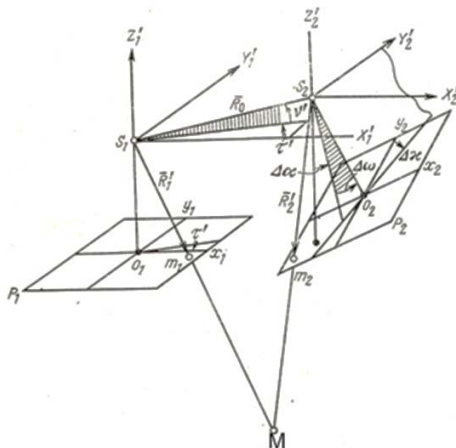


Рис. 4.4. Вторая система взаимного ориентирования

Элементы взаимного ориентирования определяются из уравнения компланарности (4.13). Поскольку в каждой системе по 6 элементов взаимного ориентирования, то уравнений (4.13) составляется не менее шести. Их приводят к линейному виду при определенных приближенных значениях искомых элементов и из решения по методу наименьших квадратов находят поправки к соответствующим приближенным значениям. К приближенным значениям прибавляют соответствующие поправки и получают окончательные значения элементов взаимного ориентирования.

По элементам взаимного ориентирования строится фотограмметрическая модель в системе координат левого снимка в соответствии с формулами (4.5).

Далее по опорным точкам можно вычислить координаты фотограмметрической модели в геодезической системе координат. Такой процесс называется **внешним ориентированием модели**.

4.4. Внешнее ориентирование модели

Будем считать, что система X_ϕ, Y_ϕ, Z_ϕ (рис. 4.5) – фотограмметрическая. Например, ось X_ϕ совпадает с базисом фотографирования. Координаты точки A известны в фотограмметрической системе. Необходимо определить ее координаты в геодезической системе $X_\Gamma, Y_\Gamma, Z_\Gamma$.

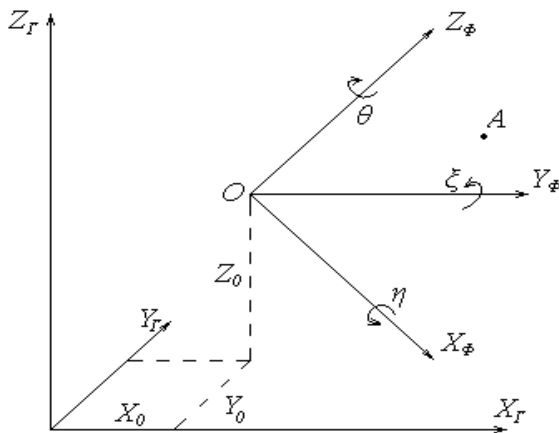


Рис. 4.5. Внешнее ориентирование модели

Элементами внешнего ориентирования модели здесь являются:

- три угла Эйлера: θ, η, ξ ;
- прямоугольные координаты X_0, Y_0, Z_0 начала координат фотограмметрической системы;
- масштабный фактор t .

Если они известны, то перевычисление в геодезическую систему координат осуществляется по следующим формулам:

$$X_\Gamma = X_0 + (a_1 X_\phi + a_2 Y_\phi + a_3 Z_\phi)t;$$

$$Y_{\Gamma} = Y_0 + (b_1 X_{\phi} + b_2 Y_{\phi} + b_3 Z_{\phi})t; \quad (4.15)$$

$$Z_{\Gamma} = Z_0 + (c_1 X_{\phi} + c_2 Y_{\phi} + c_3 Z_{\phi})t,$$

где направляющие косинусы a_i, b_i, c_i вычисляются по формуле (3.11), в которой вместо углов α, ω, α принимаются θ, η, ξ .

Поскольку обычно элементы внешнего ориентирования модели неизвестны, то для их определения запишем выражение, устанавливающее связь между координатами точки фотограмметрической и геодезической систем координат.

Одна точка позволяет составить 3 уравнения вида (4.15). Для вычисления семи элементов внешнего ориентирования необходимо составить не менее семи таких уравнений. Это означает, что для решения задачи необходимо иметь 3 идентичные точки и более, координаты которых известны в обеих системах координат.

Обычно идентичных точек больше, и число уравнений больше числа неизвестных. Для их решения по методу наименьших квадратов осуществляется линеаризация, т. е. приведенные уравнения разлагаются в ряд Тейлора и записываются в линейном виде. Для этого задаются приближенные значения линейных элементов преобразования из одной системы в другую X_0', Y_0', Z_0' . Приближенные значения угловых элементов принимаются равными нулю. Приближенное значение масштабного фактора принимается равным единице ($t_0 = 1$).

Тогда в разложении в ряд Тейлора уравнения (4.15) можно переписать таким образом:

$$\begin{aligned} X_1 &= X_0' + X_{\phi} + \frac{\partial X}{\partial X_0} \delta X_0 + \frac{\partial X}{\partial Y_0} \delta Y_0 + \frac{\partial X}{\partial Z_0} \delta Z_0 + \frac{\partial X}{\partial \eta} \eta + \frac{\partial X}{\partial \xi} \xi + \frac{\partial X}{\partial \theta} \theta + \frac{\partial X}{\partial t} \delta t; \\ Y_1 &= Y_0' + Y_{\phi} + \frac{\partial Y}{\partial X_0} \delta X_0 + \frac{\partial Y}{\partial Y_0} \delta Y_0 + \frac{\partial Y}{\partial Z_0} \delta Z_0 + \frac{\partial Y}{\partial \eta} \eta + \frac{\partial Y}{\partial \xi} \xi + \frac{\partial Y}{\partial \theta} \theta + \frac{\partial Y}{\partial t} \delta t; \quad (4.16) \\ Z_1 &= Z_0' + Z_{\phi} + \frac{\partial Z}{\partial X_0} \delta X_0 + \frac{\partial Z}{\partial Y_0} \delta Y_0 + \frac{\partial Z}{\partial Z_0} \delta Z_0 + \frac{\partial Z}{\partial \eta} \eta + \frac{\partial Z}{\partial \xi} \xi + \frac{\partial Z}{\partial \theta} \theta + \frac{\partial Z}{\partial t} \delta t. \end{aligned}$$

На основе такого выражения записываются уравнения поправок. При этом, учитывая, что углы η, θ, ξ близки к нулю, настоящее уравнение можно упростить.

В первом уравнении отсутствуют: Y_0, Z_0 .

Во втором: X_0, Z_0 .

В третьем: X_0, Y_0 .

Тогда уравнения поправок будут иметь вид:

$$\begin{aligned}V_x &= \frac{\partial X}{\partial X_0} \delta X_0 + \frac{\partial X}{\partial \eta} \eta + \frac{\partial X}{\partial \xi} \xi + \frac{\partial X}{\partial \theta} \theta + \frac{\partial X}{\partial t} \delta t + l_x; \\V_y &= \frac{\partial Y}{\partial Y_0} \delta Y_0 + \frac{\partial Y}{\partial \eta} \eta + \frac{\partial Y}{\partial \xi} \xi + \frac{\partial Y}{\partial \theta} \theta + \frac{\partial Y}{\partial t} \delta t + l_y; \\V_z &= \frac{\partial Z}{\partial Z_0} \delta Z_0 + \frac{\partial Z}{\partial \eta} \eta + \frac{\partial Z}{\partial \xi} \xi + \frac{\partial Z}{\partial \theta} \theta + \frac{\partial Z}{\partial t} \delta t + l_z,\end{aligned}\tag{4.17}$$

отсюда

$$l_x = X'_0 + X_\phi - X_1;$$

$$l_y = Y'_0 + Y_\phi - Y_1;$$

$$l_z = Z'_0 + Z_\phi - Z_1.$$

Система уравнений (4.17) решается по методу наименьших квадратов:

$$\sum_{i=1}^n (V_{x_i}^2 + V_{y_i}^2 + V_{z_i}^2) = \min .$$

Находятся $\delta X_0, \delta Y_0, \delta Z_0, \eta, \xi, \theta, \delta t$

и

$$X_0 = X'_0 + \delta X_0;$$

$$Y_0 = Y'_0 + \delta Y_0;$$

$$Z_0 = Z'_0 + \delta Z_0;$$

$$t = 1 + \delta t.$$

Задача решается методом приближений до тех пор, пока поправки в определяемые элементы ориентирования не станут меньше заданной величины.

4.5. Стереоскопический эффект. Стереоскопы

Наблюдение объектов двумя глазами, позволяющее непосредственно воспринимать пространственность (глубинность), **называется бинокулярным стереоскопическим зрением**. Пространственное восприятие объекта возможно не только при непосредственном его наблюдении в природе, но и при рассматривании пары снимков этого объекта, **полученных с двух точек базиса**, т. е. **стереопары** снимков.

Условия получения искусственного стереоэффекта следующие:

- снимки объекта должны быть получены с двух различных точек пространства;
- угол, под которым пересекаются соответственные лучи, не должен превышать 16° ;
- разность масштабов снимков стереопары не должна превышать 16 %;
- снимки должны быть *взаимно ориентированы*;
- каждый глаз должен видеть только один из снимков.

При рассматривании пары снимков можно получить **прямой, обратный и нулевой стереоэффект**.

Способы получения стереоэффекта:

анаглифический – снимки устанавливают в камеры и проектируют на экран через цветные светофильтры (красный и сине-зеленый);

поляроидный – вместо цветowych используют поляроидные светофильтры с углом поляризации между ними 90° ;

способ миганий – снимки проектируются на экран поочередно с помощью вращающихся перед объективом бленд. Такие же бленды установлены перед глазами наблюдателя. Они должны вращаться синхронно. Частота вращений – не менее 10 миганий в секунду;

растровый – два снимка проектируются на экран, составленный из линз цилиндрической формы;

оптический – основан на разделении зрения с помощью оптических систем. Простейший прибор, реализующий это явление, – **зеркально-линзовый стереоскоп** (рис. 4.6).

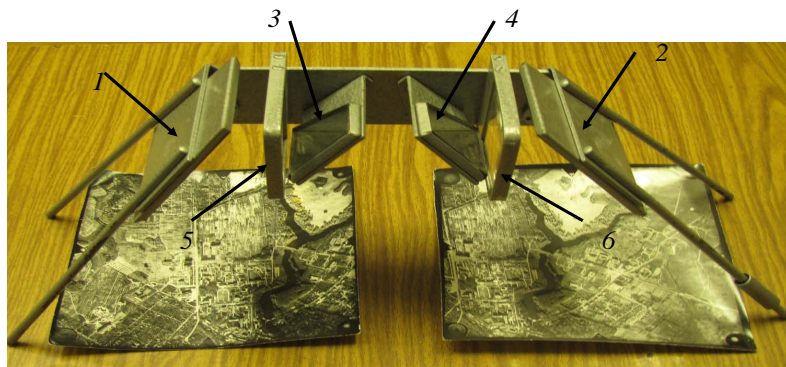


Рис. 4.6. Стереоскоп со стереопарой снимков

В нем $1, 2$ – внешние зеркала; $3, 4$ – внутренние зеркала; $5, 6$ – увеличивающие линзы. Ход лучей в таком стереоскопе приведен на рис. 4.7.

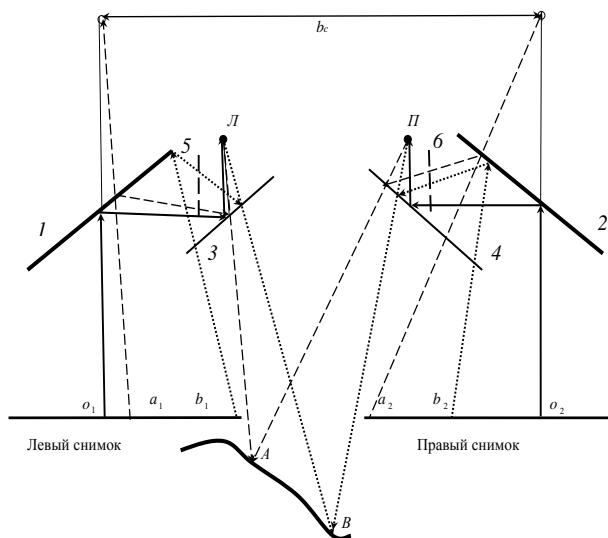


Рис. 4.7. Создание пространственной модели AB

На рис. 4.7 $b_c \approx 20$ см – базис стереоскопа, длина луча по ломаной линии от точки O_1 до точки L – фокусное расстояние $f_c \approx 21$ см стереоскопа без линз 5 и 6. Фокусное расстояние стереоскопа $f'_c \approx 16$ см с линзами – это расстояние от точки O_1 до линзы.

В общем случае фокусное расстояние f'_c не равно фокусному расстоянию аэрофотоаппарата, поэтому горизонтальный и вертикальный масштабы модели разные.

Вертикальный масштаб m_v приближенно можно оценить по формуле

$$m_v \approx \frac{f'_c}{250} m,$$

где m – знаменатель масштаба наблюдаемого снимка;

250 мм – расстояние наилучшего зрения невооруженным глазом.

Поскольку $f'_c < 250$ мм, то вертикальный масштаб всегда больше горизонтального, что позволяет лучше дешифровать снимки, четко различать перепады высот и при необходимости вычерчивать рельеф по пикетам.

Перед работой выполняют **поверку попарной параллельности зеркал стереоскопа**.

Для этого на листе бумаги прочерчивают прямую линию и устанавливают над ней стереоскоп так, чтобы базис располагался параллельно прямой. В стереоскопе при этом должна быть видна одна прямая. Если будут видны две параллельные линии, то поворотом прибора уточняют ориентирование его над линией. В случае когда двоение линий происходит под некоторым углом одна к другой, необходимо устранить непараллельность зеркал. Для этого, открепляя поочередно закрепительные винты оправы зеркал 3, 4 и отклоняя зеркала от основы прибора, устанавливают по изменению положения изображения линий, какой край зеркала с оправой надо отодвинуть от его основы. Подкладывая тонкую полоску бумаги или станиоля между одной из оправ зеркала и основой прибора, устраняют непараллельность зеркал. Закрепив винты, поверку повторяют до получения в стереоскопе одного изображения прямой.

Получение прямого, обратного и нулевого стереоэффектов

Для получения первого представления о стереоэффекте и предварительной тренировки зрения наблюдателя вначале рассматриваются под стереоскопом простейшие стереопары геометрических фигур (рис. 4.8).

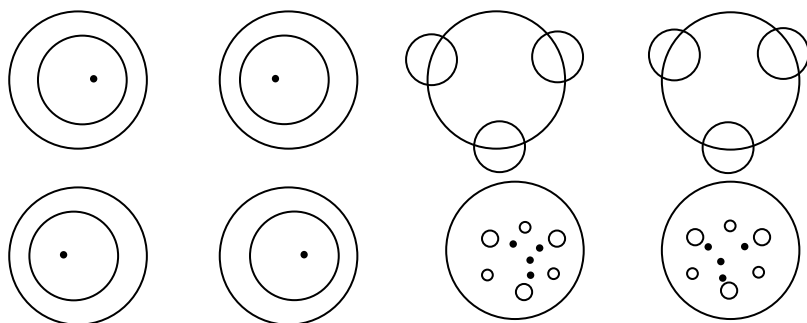


Рис. 4.8. Простейшие стереопары геометрических фигур

Для этого под левое зеркало стереоскопа кладут левый (Л) из двух фотоотпечатков геометрических фигур, а под правое зеркало – правый (П) так, чтобы в каждом зеркале видна была только одна фигура. Вначале будет казаться, что две фигуры сближаются (окружности и точки сходятся), а затем они сольются в одну пространственную фигуру. Для первой стереопары такой фигурой будет пирамида с вершиной, направленной к наблюдателю, а для второй – пирамида с вершиной, направленной от наблюдателя. При рассмотрении третьей и четвертой стереопар будут видны окружности и точки, располагающиеся на разных уровнях.

После тренировки с простейшими стереопарами перейти к рассмотрению стереомодели местности.

Для получения прямого стереоэффекта под левое зеркало стереоскопа укладывается левый, а под правое – правый аэрофотоснимок так, чтобы начальные направления располагались на одной прямой (рис. 4.9, а), параллельной базису прибора. Передвигают их вдоль начальных направлений до возникновения стереоэффекта. Это можно сделать с меньшими затратами времени, если к идентичным участкам местности (контурам) левого и правого снимков приложить указательные пальцы соответствующих рук и, раздвигая их, добиться совмещения двух пальцев. Ориентирование стереомодели уточняется путем продольных и поперечных перемещений аэрофотоснимков, а также вращением их в своих плоскостях.

Для получения обратного стереоэффекта снимки под стереоскопом необходимо поменять местами (рис. 4.9, б). Ориентирование их производится аналогично предыдущему случаю.

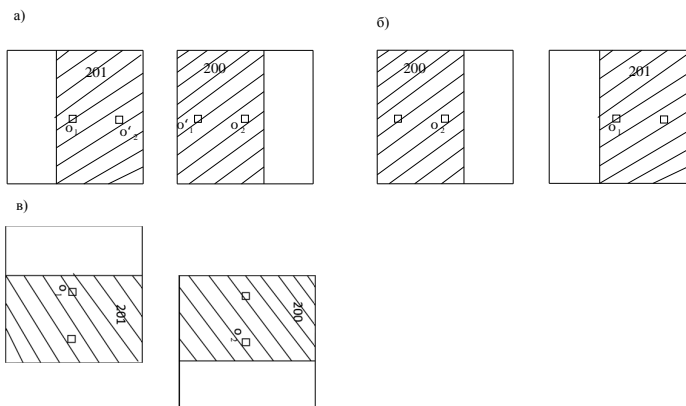


Рис. 4.9. Рассмотрение стереомодели местности

Нулевой стереоэффект можно получить путем поворота аэрофотоснимков в своих плоскостях на 90° по ходу часовой стрелки (рис. 4.9, в). Ориентирование стереопары остается таким же, как в предыдущих двух случаях.

В случае трудности восприятия прямого, обратного и нулевого стереоэффектов по аэрофотоснимкам местности аналогичные действия следует повторить со стереопарами геометрических фигур.

Изучение рельефа местности в пределах двойного продольного перекрытия аэрофотоснимков стереопары

Ориентируют стереопару местности для получения прямого стереоэффекта и закрепляют грузиками. Рассматривают всю стереомодель под стереоскопом и изучают по отметкам точек основные формы рельефа. При этом на правом аэрофотоснимке вычерчивают в карандаше водоразделы, тальвеги и направления основных скатов местности, а гидрографию – синей тушью.

Интерполируя высоты вдоль тальвегов и водоразделов, выполняют рисунок горизонталей. Работают мягким карандашом на правом аэрофотоснимке. Исходя из заданного сечения, вначале определяют количество горизонталей, которое разместится между конкретными пикетными точками, и намечают точки их прохождения. Для правильного интерполирования надо представить себе рельеф местности между

этим точками и соответственно изменить ширину заложений. Так, профиль тальвега всегда представляет собой вогнутую кривую с быстрым возрастанием ее крутизны по мере приближения к вершине тальвега. При этом нужно следить за взаимной связью формы смежных горизонталей и за тем, чтобы они казались лежащими на поверхности стереомодели.

Точность зарисованного рельефа оценивается по контрольным точкам.

Совмещая точки идентичных контуров, на аэрофотоснимок с горизонталями накладывают кальку с контрольными точками. Эти точки накладываются на аэрофотоснимок и оформляются окружностями радиусом 1 мм красной тушью.

По горизонталям определяют их отметки. Данные записываются в соответствующую таблицу (табл. 4.3).

Оценка точности производится по средней квадратической ошибке положения горизонталей, которую вычисляют по формуле

$$m = \sqrt{\frac{[\Delta^2]}{2n}},$$

где n – количество всех отклонений (пикетов).

Таблица 4.3. Оценка точности рисовки рельефа

Номер пикета	Отметка точки, м		Разность отметок, м (Δ)	Δ^2	Номер пикета	Отметка точки, м		Разность отметок, м (Δ)	Δ^2
	На аэрофотоснимке	На кальке				На аэрофотоснимке	На кальке		
1	179,2	179,0	0,2	0,04	7				
2					8				
6					n				
									$[\Delta^2]=$

Правильность выполнения заданий контролирует преподаватель по мере рисовки рельефа в карандаше. После выполнения работы во всей зоне совместного перекрытия аэрофотоснимков и оценки точности горизонтали вычерчивают тушью, обратив внимание на плавность их проведения и правильность всех форм рельефа.

5. ФОТОГРАММЕТРИЧЕСКИЕ МЕТОДЫ СГУЩЕНИЯ ГЕОДЕЗИЧЕСКОЙ ОПОРЫ

5.1. Теоретические основы построения аналитической фототриангуляции способом связок

Для решения задачи сгущения геодезической опоры фотограмметрическим методом в способе связок составляются уравнения связи определяемых параметров и измеренных величин – параметрические уравнения поправок – на основе **уравнений коллинеарности** (3.18), (3.19). Их линейный вид после разложения в ряд Тейлора следующий:

$$\left. \begin{aligned} a\delta X_s + b\delta Y_s + c\delta Z_s + d\delta\alpha + e\delta\omega + f\delta\chi + k\delta X + l\delta Y + m\delta Z + x_e - x = V_x \\ a'\delta X_s + b'\delta Y_s + c'\delta Z_s + d'\delta\alpha + e'\delta\omega + f'\delta\chi + k'\delta X + l'\delta Y + m'\delta Z + y_e - y = V_y \end{aligned} \right\}, (5.1)$$

где $\delta X_s + \delta Y_s + \delta Z_s + \delta\alpha + \delta\omega + \delta\chi + \delta X + \delta Y + \delta Z + x_e$ – поправки к

приближенным значениям неизвестных параметров:

- координатам центров проекций – X_s^0, Y_s^0, Z_s^0 ;

- угловым элементам внешнего ориентирования $\alpha^0, \omega^0, \chi^0$;

- координатам определяемых точек X^0, Y^0, Z^0 .

$a, b, \dots m'$ – частные производные от функций (3.18), (3.19) по соответствующим неизвестным;

V_x и V_y – поправки к измеренным на снимке координатам x и y ;

x_e и y_e – вычисленные по формулам (3.18), (3.19) координаты точки аэрофотоснимка при приближенных значениях неизвестных параметров.

Значения частных производных $a, b, \dots m'$ в уравнениях (5.1) имеют следующий стандартный вид:

$$\begin{aligned}
a &= \frac{\partial x}{\partial X_s} = \frac{1}{Z^*} [a_1 f + a_3 (x - x_0)]; \\
b &= \frac{\partial x}{\partial Y_s} = \frac{1}{Z^*} [b_1 f + b_3 (x - x_0)]; \\
c &= \frac{\partial x}{\partial Z_s} = \frac{1}{Z^*} [c_1 f + c_3 (x - x_0)]; \\
d &= \frac{\partial x}{\partial \alpha} = \frac{f}{Z^*} [c_1 (X - X_s) - a_1 (Z - Z_s)] + \frac{x - x_0}{Z^*} [c_3 (X - X_s) - a_3 (Z - Z_s)]; \\
e &= \frac{\partial x}{\partial \omega} = -f \sin \chi + (x - x_0) \left[\operatorname{tg} \omega + \frac{Y - Y_s}{Z^* \cos \omega} \right]; \\
f &= \frac{\partial x}{\partial \chi} = y - y_0; \quad g = \frac{\partial x}{\partial f} = \frac{x - x_0}{f}; \\
h &= \frac{\partial x}{\partial x_0} = 1; \quad i = \frac{\partial x}{\partial y_0} = 0; \\
k &= \frac{\partial x}{\partial X} = -\frac{1}{Z^*} [a_1 f + a_3 (x - x_0)]; \\
l &= \frac{\partial x}{\partial Y} = -\frac{1}{Z^*} [b_1 f + b_3 (x - x_0)]; \\
m &= \frac{\partial x}{\partial Z} = -\frac{1}{Z^*} [c_1 f + c_3 (x - x_0)]; \\
a' &= \frac{\partial y}{\partial X_s} = \frac{1}{Z^*} [a_2 f + a_3 (y - y_0)]; \\
b' &= \frac{\partial y}{\partial Y_s} = \frac{1}{Z^*} [b_2 f + b_3 (y - y_0)]; \\
c' &= \frac{\partial y}{\partial Z_s} = \frac{1}{Z^*} [c_2 f + c_3 (y - y_0)]; \\
d' &= \frac{\partial y}{\partial \alpha} = \frac{f}{Z^*} [c_2 (X - X_s) - a_2 (Z - Z_s)] + \frac{y - y_0}{Z^*} [c_3 (X - X_s) - a_3 (Z - Z_s)]; \\
e' &= \frac{\partial y}{\partial \omega} = -f \cos \chi + (y - y_0) \left[\operatorname{tg} \omega + \frac{Y - Y_s}{Z^* \cos \omega} \right]; \\
f' &= \frac{\partial y}{\partial \chi} = -(y - y_0); \quad g' = \frac{\partial y}{\partial f} = \frac{y - y_0}{f}; \\
h' &= \frac{\partial y}{\partial x_0} = 0; \quad i' = \frac{\partial y}{\partial y_0} = 1; \\
k' &= \frac{\partial y}{\partial X} = -\frac{1}{Z^*} [a_2 f + a_3 (y - y_0)]; \\
l' &= \frac{\partial y}{\partial Y} = -\frac{1}{Z^*} [b_2 f + b_3 (y - y_0)]; \\
m' &= \frac{\partial y}{\partial Z} = -\frac{1}{Z^*} [c_2 f + c_3 (y - y_0)].
\end{aligned} \tag{5.2}$$

где $a_1 \dots a_3, b_1 \dots b_3, c_1 \dots c_3$ – значения направляющих косинусов, определяемых в соответствии с выражением (3.10) по формулам (5.3):

$$\left. \begin{aligned} a_1 &= \cos \alpha \cos \chi - \sin \alpha \sin \omega \sin \chi \\ a_2 &= -\cos \alpha \sin \chi - \sin \alpha \sin \omega \cos \chi \\ a_3 &= -\sin \alpha \cos \omega \\ b_1 &= \cos \omega \sin \omega \\ b_2 &= \cos \omega \cos \chi \\ b_3 &= -\sin \omega \\ c_1 &= \sin \alpha \cos \chi + \cos \alpha \sin \omega \sin \chi \\ c_2 &= -\sin \alpha \sin \chi + \cos \alpha \sin \omega \cos \chi \\ c_3 &= \cos \alpha \cos \omega \end{aligned} \right\}. \quad (5.3)$$

Величина Z^* определяется по формуле

$$Z^* = a_3(X - X_s) + b_3(Y - Y_s) + c_3(Z - Z_s). \quad (5.4)$$

Отметим, что в системе уравнений (5.1) коэффициенты g, h, i, g', h', i' относятся к поправкам в элементы внутреннего ориентирования (x_0, y_0 – координаты главной точки снимка, f – фокусное расстояние) правого и левого снимков. Однако на практике эти элементы известны и в уравнения поправок не включаются.

Уравнения (5.1) составляются для всего объекта – маршрута или блока снимков. Если ввести матричные обозначения:

$$A = \begin{pmatrix} a & b & c & \dots & m \dots \\ a' & b & c' & \dots & m' \dots \\ \dots \dots \dots \dots \dots \dots \dots \end{pmatrix};$$

$$X = \begin{pmatrix} \delta X_s \\ \delta Y_s \\ \delta Z_s \\ \delta \alpha \\ \delta \varpi \\ \delta \chi \\ \delta X \\ \delta Y \\ \delta Z \\ \dots \end{pmatrix};$$

$$L = \begin{pmatrix} l_x = x_e - x \\ l_y = y_e - y \\ \dots \end{pmatrix};$$

$$V = \begin{pmatrix} V_x \\ V_y \\ \dots \end{pmatrix},$$

то для всего объекта система уравнений (5.1) примет вид

$$AX + L = V. \quad (5.5)$$

Поскольку уравнений (5.1) всегда больше числа неизвестных параметров, то переопределенная система уравнений (5.5) решается методом максимального правдоподобия в предположении распределения ошибок измерений по нормальному закону. Такое решение в теории математической обработки геодезических измерений называется **уравниванием**. При этом должен достигаться минимум следующего функционала:

$$\varphi = V^T P V = \min ,$$

где P – весовая матрица измерений.

Минимизация такого функционала называется **уравниванием по методу наименьших квадратов**.

Для получения решения производная φ по X приравнивается к нулю

$$\frac{d\varphi}{dX} = 2V^T P = \frac{dV}{dX} = 2V^T PA = 0$$

или

$$(AX + L)^T PA = 0,$$

что соответствует уравнению

$$A^T P(AX + L) = 0.$$

После раскрытия скобок получим систему нормальных уравнений

$$NX + A^T PL = 0, \quad (5.6)$$

где

$$N = A^T PA. \quad (5.7)$$

Из ее решения находится вектор параметров

$$X = -N^{-1}A^T PL. \quad (5.8)$$

Такое решение допустимо, если приближенные значения неизвестных параметров достаточно точно известны. В случае когда приближенные значения угловых ЭВО известны с точностью до одного градуса, а координаты определяемых точек с точностью нескольких метров, решение находится методом приближений.

Следующее приближение выполняется таким образом:

- на основе предыдущего приближения находится исправленный вектор приближенных значений неизвестных параметров

$$\hat{X}_n = \hat{X}_{n-1} + X, \quad (5.9)$$

где \hat{X}_n, \hat{X}_{n-1} – значения вектора неизвестных параметров в приближениях n и $n - 1$;

X – решение уравнения (5.8) в приближении n ;

- с учетом новых значений вектора неизвестных параметров составляется система (5.5) и решение повторяется по алгоритму уравнений (5.6)–(5.8);

- если поправки X в приближенные значения параметров не превосходят вперед заданной величины – приближения завершаются.

Точность вектора X характеризуется его следующей корреляционной матрицей:

$$D_x = \sigma^2 N^{-1}, \quad (5.10)$$

где σ – стандарт измерения, вес которого принят равным единице.

Таковыми измерениями являются измерения координат точек на снимке. Оценкой величины σ после уравнивания является средняя квадратическая ошибка измерения, вес которого равен единице

$$\mu = \sqrt{\frac{V^T P V}{r}}, \quad (5.11)$$

где r – число избыточных измерений в уравниваемом объекте, определяемое по формуле

$$r = n - t, \quad (5.12)$$

где n – число уравнений поправок;

t – число неизвестных параметров.

Диагональные элементы матрицы (5.10) являются дисперсиями параметров, полученных из уравнивания.

Дополнительно отметим, что в фототриангуляции оценка точности производится и по **контрольным** точкам в соответствии с Инструкцией по фотограмметрическим работам при создании цифровых топографических карт и планов. – ГКИНП(ГНТА)-02-036-02. – М.: ЦНИИ-ГАиК, 2002. – 100 с. (далее просто – Инструкцией по фотограмметрическим работам).

5.2. Пример построения аналитической фототриангуляции в среде Excel. Выполнение первого приближения

5.2.1. Постановка задачи

Построив фототриангуляцию по стереопаре снимков, определить координаты измеренной на снимках точки при следующих исходных данных.

Фокусное расстояние аэрофотоаппарата – 100,00 мм. Координаты опорных точек приведены в табл. 5.1. Из них точка 20 является контрольной. На рис. 5.1 приведено расположение как опорных точек, так и определяемой – 22.

Таблица 5.1. Координаты опорных точек в метрах

Номера точек	Координаты		
	X	Y	Z
10	802,00	802,00	12,00
11	803,50	1203,50	18,50
12	802,00	2,00	12,00
20	1604,00	804,00	14,00
21	1604,50	1204,50	19,50

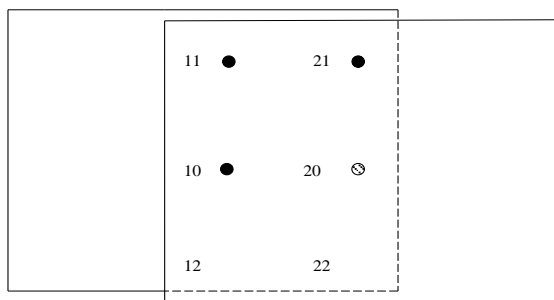


Рис. 5.1. Стереопара снимков

Координаты центров проекций (соответственно X_s , Y_s , Z_s) известны из *GPS*-определений и приведены в табл. 5.2.

Таблица 5.2. Координаты центров проекций

Координаты центров проекций, м		
Первого снимка		
810,00	810,00	1012,50
Второго снимка		
1607,50	807,50	1015,00

Измеренные на снимках значения координат точек приведены в табл. 5.3.

Таблица 5.3. Измеренные на снимках координаты точек

Измеренные значения координат точек, мк		
На первом снимке		
Номера точек	x	y
10	2094,00	-2849,00
11	2454,00	37246,00
12	1655,00	-84208,00
20	84393,00	-3143,00
21	84438,00	37847,00
22	85388,00	-87125,00
На втором снимке		
10	-76046,00	2978,00
11	-76010,00	42734,00
12	-76816,00	-74127,00
20	2301,00	1342,00
21	3309,00	41862,00
22	226,00	-77911,00

Приближенные значения угловых элементов α (альфа), ω (омега), χ (каппа) внешнего ориентирования (ЭВО) снимков приведены в табл. 5.4, а приближенные координаты определяемой точки – в табл. 5.5.

Таблица 5.4. Приближенные значения угловых элементов внешнего ориентирования снимков

Приближенные значения угловых элементов внешнего ориентирования снимков, град		
альфа	омега	каппа
Первого снимка		
-1,6666	1,1666	0,3333
Второго снимка		
-1,500	-1,000	1,333

Таблица 5.5. Приближенные координаты определяемой точки

Приближенные значения координат определяемой точки, м			
Номер точки	X	Y	Z
22	1602,00	0,00	15,00

Значение радиана в градусах принято равным $57,295833$.

5.2.2. Ввод исходных данных

Стандартными средствами вводятся:

- фокусное расстояние в миллиметрах (рис. 5.2);
- координаты опорных точек в метрах;
- координаты центров проекций в метрах;
- измеренные значения координат точек в микронах;
- приближенные значения угловых элементов внешнего ориентирования в градусах (рис. 5.3);
- приближенные значения координат определяемой точки в метрах;
- значение радиана.

	A	B	C	D
1	Фокусное расстояние в миллиметрах			
2	100,00			
3				
4	Координаты опорных точек в метрах			
5	Номер			
6	точки	X	Y	Z
7	10	802,00	802,00	12,00
8	11	803,50	1203,50	18,50
9	12	802,00	2,00	12,00
10	20	1604,00	804,00	14,00
11	21	1604,50	1204,50	19,50
12	Координаты центров проекций в метрах			
13	Первого снимка			
14	810,00	810,00	1012,50	
15	Второго снимка			
16	1607,50	807,50	1015,00	
17	Измеренные значения координат точек в микронах			
18	на первом снимке			
19	Номер			
20	точки	x	y	
21	10	2094,00	-2849,00	
22	11	2454,00	37246,00	
23	12	1655,00	-84208,00	
24	20	84393,00	-3143,00	
25	21	84438,00	37847,00	
26	22	85388,00	-87125,00	
27	на втором снимке			
28	10	-76046,00	2978,00	
29	11	-76010,00	42734,00	
30	12	-76816,00	-74127,00	
31	20	2301,00	1342,00	
32	21	3309,00	41862,00	
33	22	226,00	-77911,00	

Рис. 5.2. Ввод исходных данных (начало)

fx						
Строка формул						
	B	C	D	E	F	
35	Приближенные значения угловых элементов					
36	внешнего ориентирования в градусах					
37	Первого снимка					
38	альфа	омега	каппа			
39	-1,6666	1,1666	0,3333			
40	Второго снимка					
41	-1,500	-1,000	1,333			
42				РадIAN=		57,295833
43	Приближенные значения координат определяемой точки					
44	в метрах					
45	Номер	X	Y	Z		
46	22	1600,00	0,00	15,00		
47						

Рис. 5.3. Ввод исходных данных (продолжение)

5.2.3. Вычисление направляющих косинусов

По формулам (5.3) вычисляются направляющие косинусы. Порядок их вычисления в EXCEL проиллюстрируем на примере вычисления значения коэффициента матрицы a_1 .

Формулы в EXCEL набираются с клавиатуры в **Строке формул** (рис. 5.4), **начиная со знака равенства**. Однако в формулах всегда присутствуют стандартные функции. Их набор осуществляется мастером функций.

Активируя инструмент **«Формулы»** (рис. 5.5), по команде **«Вставить функцию»** (рис. 5.6) в окне **«Мастер функции»** (рис. 5.6) выбирается соответствующая функция – в данном примере COS – как элемент формулы вычисления направляющих косинусов. Операторы формулы вводятся с клавиатуры. Аргументы функций – указанием мышью соответствующих ячеек. Так, для величины a_1 соответствующее выражение представлено на рис. 5.7. Его набор подтверждается командой **ENTER**.

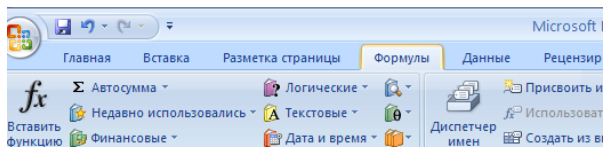


Рис. 5.4. Инструмент «Формулы»

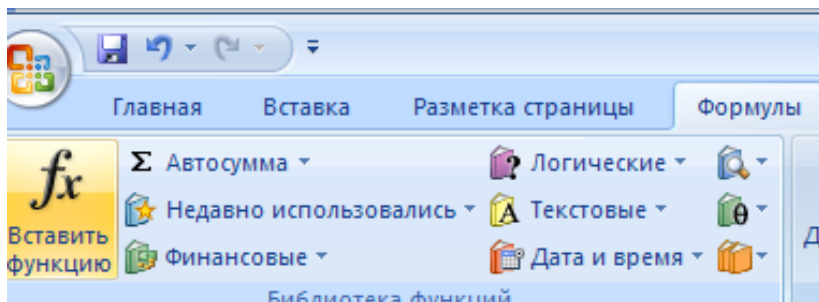


Рис. 5.5. Команда «Вставка функции»

В результате в соответствующей ячейке появится результат вычисления по формуле (рис. 5.8).

Для того чтобы развернуть формулу в ячейке, необходимо мышью указать на нее вначале в командной строке, а потом в ячейке (рис. 5.9).

Аналогично в матричном порядке набираются и вычисляются остальные направляющие косинусы (рис. 5.10).

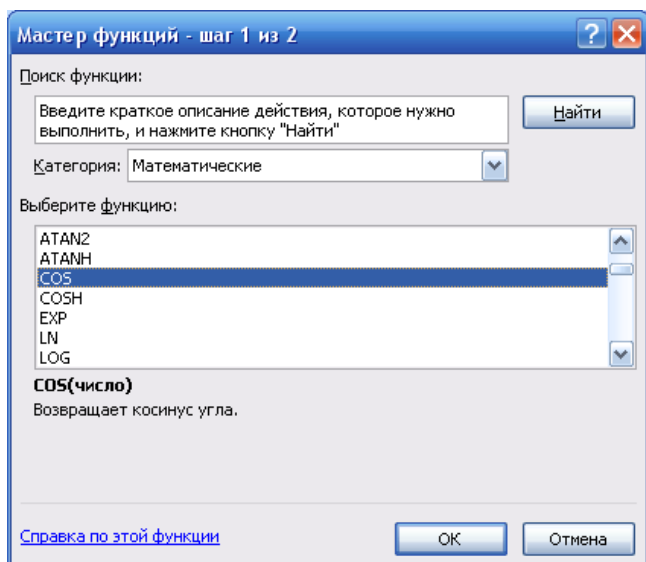


Рис. 5.6. Выбор функции

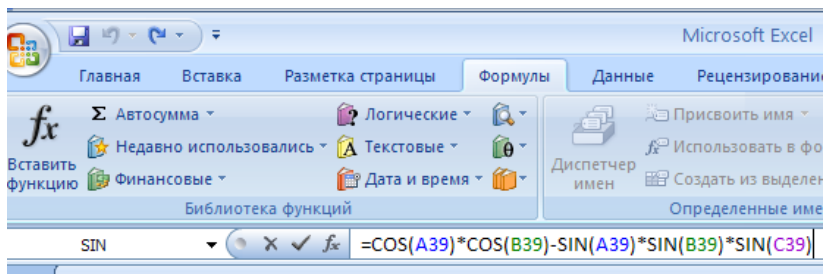


Рис. 5.7. Выражение для a_1

49	Вычисление
50	Для первого
51	1,00
52	

Рис. 5.8. Результат вычисления a_1

50	Для первого снимка			
51	=COS(A39)*COS(B39)-SIN(A39)*SIN(B39)*SIN(C39)			
52	COS(число)			

Рис. 5.9. Выражение для a_1 в ячейке

Для первого снимка		
0,999	-0,005	0,029
0,006	1,000	-0,020
-0,029	0,021	0,999

Рис. 5.10. Значения направляющих косинусов первого снимка

Для вычисления направляющих косинусов второго снимка соответствующие формулы копируются из ячеек, соответствующих первому снимку (рис. 5.10), в следующем порядке:

- выделяется ячейка с соответствующей формулой (рис. 5.11);

50	Для первого снимка		
51	0,999	-0,005	0,029
52	0,006	1,000	-0,020
53	-0,029	0,021	0,999

Рис. 5.11. Выделение соответствующей ячейки

- выполняется команда копирования в буфер (рис. 5.12);

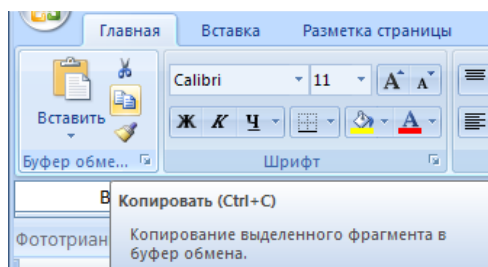


Рис. 5.12. Копирование содержимого ячейки в буфер

- выделяется ячейка, в которую выполняется копирование (рис. 5.13).

Для второго снимка			
	0,999	-0,024	0,026
	0,023	1,000	0,017
	-0,027	-0,017	1,000

Рис. 5.13. Выделение ячейки для копирования

По команде «Вставить» (рис. 5.14) осуществляется копирование.

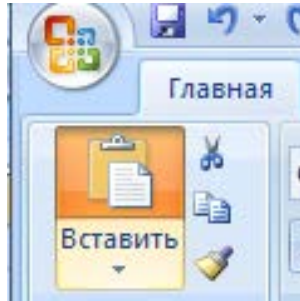


Рис. 5.14. Копирование

Поскольку копирование производится не с абсолютной адресацией, то в командной строке формулы (рис. 5.15) необходимо изменить ссылки – например, в данном случае соответственно с 43 на 41 и с 46 на 42 (рис. 5.16). Изменения подтвердить командой ENTER.

$$=-\text{SIN}(\text{A43}/\text{F46})*\text{SIN}(\text{C43}/\text{F46})+\text{COS}(\text{A43}/\text{F46})*\text{SIN}(\text{B43}/\text{F46})*\text{COS}(\text{C43}/\text{F46})$$

Рис. 5.15. Исходная формула

$$=-\text{SIN}(\text{A41}/\text{F42})*\text{SIN}(\text{C41}/\text{F42})+\text{COS}(\text{A41}/\text{F42})*\text{SIN}(\text{B41}/\text{F42})*\text{COS}(\text{C41}/\text{F42})$$

Рис. 5.16. Исправленная формула

Таким образом будут получены направляющие косинусы для второго снимка (рис. 5.17).

54	Для второго снимка			
55		0,999	-0,024	0,026
56		0,023	1,000	0,017
57		-0,027	-0,017	1,000

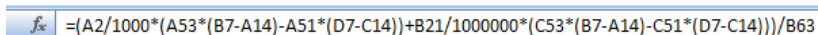
Рис. 5.17. Направляющие косинусы второго снимка

5.2.4. Вычисление коэффициентов уравнений поправок

Вычисление коэффициентов уравнений поправок (5.1) выполняется по формулам (5.2). Поскольку в данном задании координаты центров проекций снимков известны, то в уравнениях поправок будут отсутствовать составляющие, соответствующие поправкам в приближенные координаты центров проекций снимков. Тогда вид уравнений (5.1) будет следующим:

$$\left. \begin{aligned} d\delta\alpha + e\delta\omega + f\delta\chi + k\delta X + l\delta Y + m\delta Z + x_g - x = V_x; \\ d'\delta\alpha + e'\delta\omega + f'\delta\chi + k'\delta X + l'\delta Y + m'\delta Z + y_g - y = V_y \end{aligned} \right\}. \quad (5.13)$$

Коэффициенты уравнений поправок набираются поточечно вначале для первого снимка, потом для второго в соответствии с формулами (5.2). Ввод формул осуществляется так же, как описано выше для направляющих косинусов. Например, значение коэффициента d для уравнения точки 10 на первом снимке осуществляется по нижеприведенной формуле (рис. 5.18).



The image shows a screenshot of an Excel spreadsheet's formula bar. The formula entered is:
$$f_x = (A2/1000*(A53*(B7-A14)-A51*(D7-C14))+B21/1000000*(C53*(B7-A14)-C51*(D7-C14)))/B63$$

Рис. 5.18. Формула вычисления коэффициента d уравнения (5.13) для точки 10 на первом снимке

Значение Z^* определялось по формуле (5.3).

Аналогично вышеописанному с редакцией ссылок осуществляется и копирование формул. На рис. 5.19 приведен пример вычисления коэффициентов уравнений поправок, а рис. 5.20 является его продолжением.

	A	B	C	D	E	F	G	H
59	Вычисление коэффициентов уравнений поправок							
60	для измерений точек на первом снимке							
61								
62	точка 10							
63	Z' =	-999,939236						
64		-0,100060725	-0,00052232	-0,002849	0	0	0	0
65		0,00059908	-0,10007912	0,002849	0	0	0	0
66	точка 11							
67	Z' =	-1001,57						
68		-0,099904316	-0,00149607	0,037246	0	0	0	0
69		-0,000305339	-0,11387614	-0,037246	0	0	0	0
70	точка 12							
71	Z' =	-983,651567						
72		-0,101708151	0,000811735	-0,084208	0	0	0	0
73		0,002354097	-0,17089834	0,084208	0	0	0	0
74	точка 20							
75	Z' =	-974,659778						
76		-0,171243169	0,001656479	-0,003143	0	0	0	0
77		0,00151584	-0,10008166	0,003143	0	0	0	0
78	точка 21							
79	Z' =	-977,302718						
80		-0,170283398	-0,03295372	0,037847	0	0	0	0
81		-0,033004147	-0,11450816	-0,037847	0	0	0	0
82	точка 22							
83	Z' =	-957,407618						
84		-0,174732347	0,073413292	-0,087125	0	0	0,000106977	-1,20834E-06
85		-0,000147941	-0,06296614	0,087125	0	0	-3,19172E-06	0,000106278

Рис. 5.19. Вычисление коэффициентов уравнений поправок для точек первого снимка

	A	B	C	D	E	F	G	H
87	Вычисление коэффициентов уравнений поправок							
88	для измерений точек на втором снимке							
89								
90	точка 10							
91	Z' =	-1023,68188						
92		0	0	0	-0,098428098	-0,001408088	0,002978	0
93		0	0	0	0,003265053	-0,100008904	-0,002978	0
94	точка 11							
95	Z' =	-1010,1387						
96		0	0	0	-0,161183913	0,028802311	0,042734	0
97		0	0	0	0,03389301	-0,117474214	-0,042734	0
98	точка 12							
99	Z' =	-1037,64379						
100		0	0	0	-0,156333133	-0,060625659	-0,074127	0
101		0	0	0	-0,054653481	-0,058584866	0,074127	0
102	точка 20							
103	Z' =	-1000,65727						
104		0	0	0	-0,101907507	-0,00235895	0,001342	0
105		0	0	0	0,002366635	-0,002345565	-0,001342	0
106	точка 21							
107	Z' =	-988,15722						
108		0	0	0	-0,101333887	-0,003714214	0,041862	0
109		0	0	0	0,002412942	-0,019878491	-0,041862	0
110	точка 22							
111	Z' =	-1013,79418						
112		0	0	0	-0,098607561	-0,002150741	-0,077911	9,85953E-05
113		0	0	0	0,003762305	-0,063033454	0,077911	-4,35085E-06
114								2,29872E-06
								9,72564E-05

Рис. 5.20. Продолжение вычисления коэффициентов уравнений поправок

5.2.5. Вычисление свободных членов уравнений поправок

Свободные члены уравнений поправок вычислялись по формулам

$$l_x = x_{\theta} - x;$$

$$l_y = y_{\theta} - y.$$

В них x_{θ} и y_{θ} вычисляются по формулам (3.18), (3.19) при приближенных значениях неизвестных параметров или по их значениям, полученным из предыдущего приближения. На рис. 5.21 приведена формула вычисления l_x для точки 10 первого снимка, а на рис. 5.22 приведены результаты вычисления всех свободных членов уравнений поправок. Справа от столбца коэффициентов для удобства в работе выписаны номера точек.

fx						
=-A2/1000*(A51*(B7-A14)+A52*(C7-B14)+A53*(D7-C14))/B63-B21/1000000						
	A	B	C	D	E	F
115	Свободные члены уравнений поправок					
116	-1,10684E-07	10				

Рис. 5.21. Формула вычисления l_x для точки 10 первого снимка

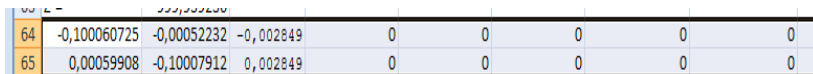
	A	B	C
115	Свободные члены уравнений поправок		
116	-1,10684E-07	10	
117	1,77153E-07		
118	4,87394E-07	11	
119	2,74496E-07		
120	5,52702E-07	12	
121	6,27225E-07		
122	-1,6002E-05	20	
123	-8,68367E-08		
124	-1,60179E-05	21	
125	6,44122E-07		
126	-0,000399519	22	
127	-2,83426E-05		
128	-9,38736E-06	10	
129	4,19949E-07		
130	-9,0553E-06	11	
131	2,02722E-07		
132	-9,69612E-06	12	
133	2,08507E-07		
134	-2,41789E-07	20	
135	5,09135E-07		
136	-4,33303E-07	21	
137	-2,34063E-07		
138	-0,000197075	22	
139	-2,86814E-05		

Рис. 5.22. Свободные члены уравнений поправок

5.2.6. Составление матрицы уравнений поправок

Составление матрицы уравнений поправок A осуществляется копированием блоков вычисленных коэффициентов в подготовленный блок матрицы A . Покажем это на примере блока коэффициентов уравнений поправок точки 10 первого снимка. Порядок действий здесь следующий:

- выделяется копируемый блок (рис. 5.23);



64	-0,100060725	-0,00052232	-0,002849	0	0	0	0	0
65	0,00059908	-0,10007912	0,002849	0	0	0	0	0

Рис. 5.23. Выделение копируемого блока коэффициентов

- выполняется команда копирования в буфер (рис. 5.24);

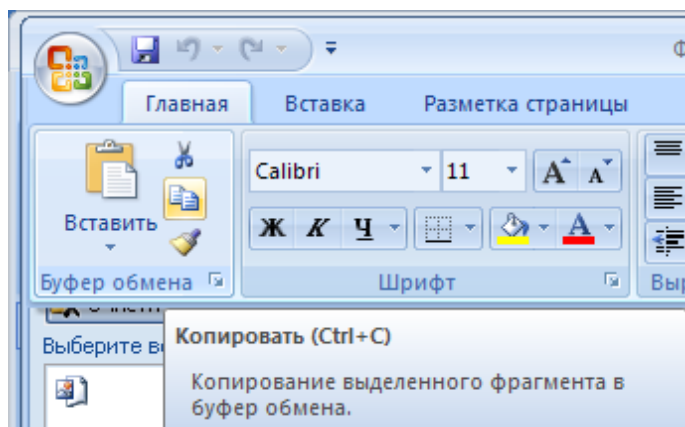


Рис. 5.24. Копирование выделенного блока в буфер

- выделяется место (рис. 5.25) для будущей вставки значений из буфера в матрицу;

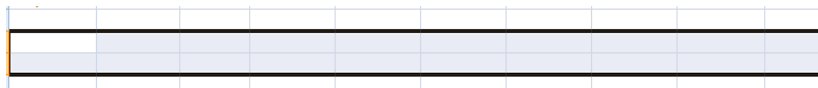


Рис. 5.25. Выделенное место для вставки из буфера

- выполняется команда:

Вставка → **Вставить значения** (рис. 5.26).

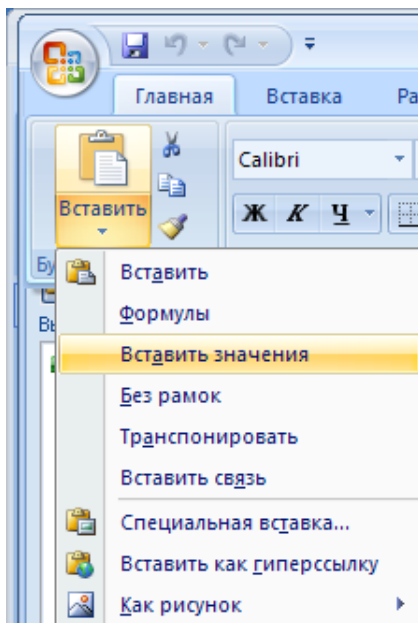


Рис. 5.26. Команда вставки значений

В выделенный блок матрицы A будут вставлены значения коэффициентов уравнений поправок (рис. 5.27).

140	Матрица коэффициентов уравнений поправок							
141	-0,100060725	-0,00052232	-0,002849	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00
142	0,00059908	-0,10007912	0,002849	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00

Рис. 5.27. Результат команды вставки

Аналогично осуществляется вставка в матрицу остальных блоков коэффициентов. Вид готовой матрицы показан на рис. 5.28, на котором изображена лишь ее левая часть.

В данном примере эта матрица представлена в виде массива A141:L164.

	A	B	C	D	E	F	G	H
140	Матрица коэффициентов уравнений поправок							
141	-0,100060725	-0,00052232	-0,002849	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00
142	0,00059908	-0,10007912	0,002849	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00
143	-0,099904316	-0,00149607	0,037246	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00
144	-0,000305339	-0,11387614	-0,037246	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00
145	-0,101708151	0,000811735	-0,084208	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00
146	0,002354097	-0,17089834	0,084208	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00
147	-0,171243169	0,001656479	-0,003143	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00
148	0,00151584	-0,10008166	0,003143	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00
149	-0,170283398	-0,03295372	0,037847	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00
150	-0,033004147	-0,11450816	-0,037847	0,00	0,00	0,00	0,00	0,00
151	-0,174732347	0,073413292	-0,087125	0,00	0,00	0,00	0,000106977	-1,20834E-06
152	-0,000147941	-0,06296614	0,087125	0,00	0,00	0,00	-3,19172E-06	0,000106278
153	0,00	0,00	0,00	-0,098428098	-0,001408088	0,002978	0,00	0,00
154	0,00	0,00	0,00	0,003265053	-0,100008904	-0,002978	0,00	0,00
155	0,00	0,00	0,00	-0,161183913	0,028802311	0,042734	0,00	0,00
156	0,00	0,00	0,00	0,03389301	-0,117474214	-0,042734	0,00	0,00
157	0,00	0,00	0,00	-0,156333133	-0,060625659	-0,074127	0,00	0,00
158	0,00	0,00	0,00	-0,054653481	-0,058584866	0,074127	0,00	0,00
159	0,00	0,00	0,00	-0,101907507	-0,00235895	0,001342	0,00	0,00
160	0,00	0,00	0,00	0,002366635	-0,002345565	-0,001342	0,00	0,00
161	0,00	0,00	0,00	-0,101333887	-0,003714214	0,041862	0,00	0,00
162	0,00	0,00	0,00	0,002412942	-0,019878491	-0,041862	0,00	0,00
163	0,00	0,00	0,00	-0,098607561	-0,002150741	-0,077911	9,85953E-05	2,29872E-06
164	0,00	0,00	0,00	0,003762305	-0,063033454	0,077911	-4,35085E-06	9,72564E-05

Рис. 5.28. Матрица коэффициентов уравнений поправок A

5.2.7. Составление транспонированной матрицы уравнений поправок

Составление транспонированной матрицы A' осуществляется таким образом:

- мышью выделяется место для расположения транспонированной матрицы. В нашем примере это пустой массив в диапазоне A166:X177;
- выполняется команда «Вставить функцию» (рис. 5.29);

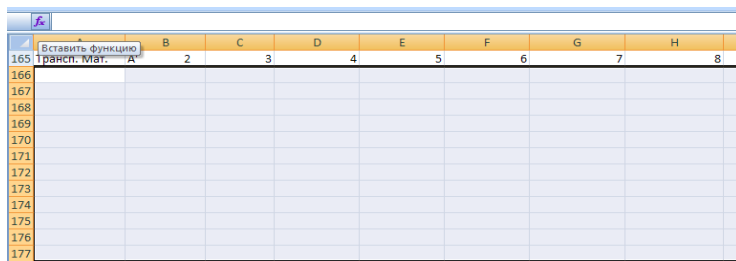


Рис. 5.29. Команда вставки функции

- в появившемся окне «Мастер функций» в категории «Ссылки и массивы» выбирается функция **ТРАНСП** (рис. 5.30). Нажимается **ОК**;

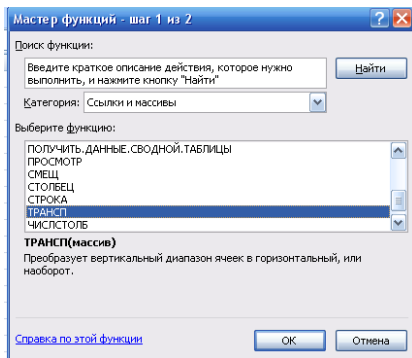


Рис. 5.30. Команда транспонирования матрицы

- мышью осуществляется захват матрицы A (рис. 5.31) – в окне **Аргументы функций** заполнится строка **Массив**, в которой указывается диапазон значений данной матрицы.

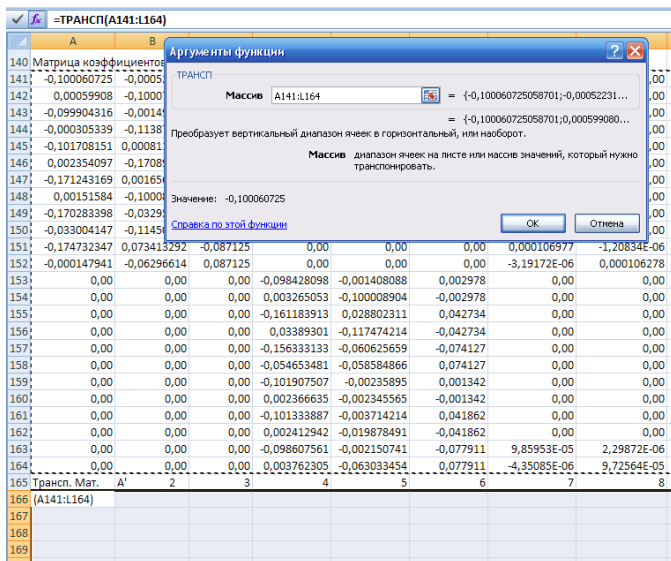


Рис. 5.31. Захват матрицы A

После последовательного нажатия **OK** и выполнения команды **F2** → → **Ctrl + Shift + ENTER** произойдет транспонирование матрицы, вид которой приведен на рис. 5.32.

fx [=ТРАНСП(A141:L164)]								
	A	B	C	D	E	F	G	H
165	Трансп. Мат.	A'	2	3	4	5	6	7
166	-0,100060725	0,00059908	-0,0999043	-0,000305339	-0,101708151	0,002354097	-0,171243169	0,00151584
167	-0,000522316	-0,10007912	-0,0014961	-0,113876138	0,000811735	-0,170898344	0,001656479	-0,100081664
168	-0,002849	0,002849	0,037246	-0,037246	-0,084208	0,084208	-0,003143	0,003143
169	0	0	0	0	0	0	0	0
170	0	0	0	0	0	0	0	0
171	0	0	0	0	0	0	0	0
172	0	0	0	0	0	0	0	0
173	0	0	0	0	0	0	0	0
174	0	0	0	0	0	0	0	0
175	0	0	0	0	0	0	-0,000105053	1,47355E-06
176	0	0	0	0	0	0	1,16616E-06	-0,000102643
177	0	0	0	0	0	0	-8,35608E-05	1,11735E-06

Рис. 5.32. Транспонированная матрица

5.2.8. Составление матрицы нормальных уравнений

Матрица нормальных уравнений N вычисляется по формуле (5.7) в следующем порядке (здесь матрица P единичная и ее можно не учитывать):

- мышью выделяется место для расположения этой матрицы. В нашем примере это пустой массив в диапазоне A182:L193;
- выполняется команда **Вставить функцию**;
- в появившемся окне **Мастер функций** в категории **Математические** выбирается функция **МУМНОЖ** (рис. 5.33), нажимается **OK**;

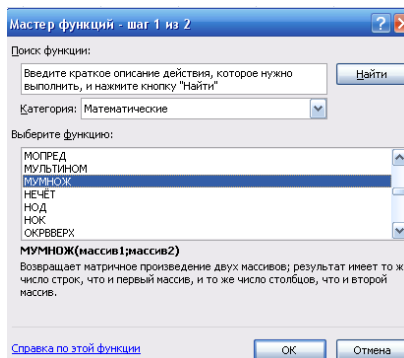


Рис. 5.33. Функция умножения матриц

- мышью захватывается транспонированная матрица – в строке Массив 1 указывается диапазон значений этой матрицы, курсор переводится в строку Массив 2, осуществляется захват исходной матрицы – в этой строке указывается соответствующий диапазон значений (рис. 5.34), нажимается **OK**, выполняется команда **F2 → Ctrl + Shift + + ENTER** и в подготовленном ранее массиве появится результат – матрица нормальных уравнений (рис. 5.35)

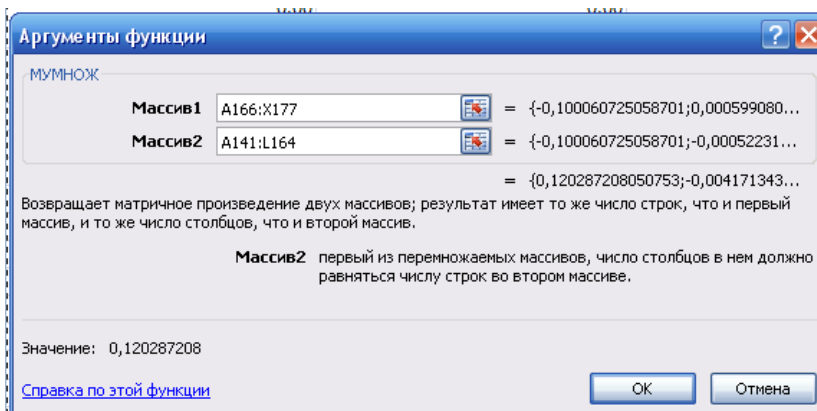


Рис. 5.34. Умножение матриц

Имя		f_x [=МУМНОЖ(A166:X177;A141:L164)]								
	Имя	B	C	D	E	F	G	H	I	
181	Матрица нормальных уравнений									
182		0,120287208	-0,00417134	0,015898	0	0	0	-1,86918E-05	1,95413E-07	-1,50322E-05
183		-0,004171343	0,085764416	-0,0196725	0	0	0	8,05448E-06	-6,78063E-06	1,19127E-05
184		0,01589803	-0,01967252	0,0350388	0	0	0	-9,59843E-06	9,36475E-06	-1,52386E-05
185		0	0	0	0,094657518	0,004405885	0,002390701	-9,73861E-06	1,39237E-07	-5,87197E-08
186		0	0	0	0,004405885	0,036139043	0,00262911	6,21964E-08	-6,13535E-06	4,9516E-06
187		0	0	0	0,002390701	0,00262911	0,030308455	-8,02064E-06	7,39825E-06	-5,92705E-06
188		-1,86918E-05	8,05448E-06	-9,598E-06	-9,73861E-06	6,21964E-08	-8,02064E-06	2,11942E-08	-6,64979E-10	9,59961E-09
189		1,95413E-07	-6,7806E-06	9,365E-06	1,39237E-07	-6,13535E-06	7,39825E-06	-6,64979E-10	2,07606E-08	-1,71791E-08
190		-1,50322E-05	1,19127E-05	-1,524E-05	-5,87197E-08	4,9516E-06	-5,92705E-06	9,59961E-09	-1,71791E-08	2,14634E-08
191		-1,79919E-05	3,21441E-07	-3,348E-07	-1,01906E-05	-2,30286E-07	1,37259E-07	0	0	0
192		3,55379E-07	-1,0275E-05	3,263E-07	-4,56123E-09	-2,39937E-07	-1,30913E-07	0	0	0
193		-1,43109E-05	2,50245E-07	-2,661E-07	3,56216E-08	1,64422E-09	-2,14801E-11	0	0	0

Рис. 5.35. Матрица нормальных уравнений (фрагмент)

5.2.9. Обращение матрицы нормальных уравнений

Обращение матрицы нормальных уравнений осуществляется также стандартными средствами EXCEL:

- мышью выделяется место для расположения этой матрицы – диапазон **A198:L209**;
- выполняется команда **Вставить функцию**;
- в появившемся окне **Мастер функций** в категории **Математические** выбирается функция **МОБР** (рис. 5.36), нажимается **ОК**;

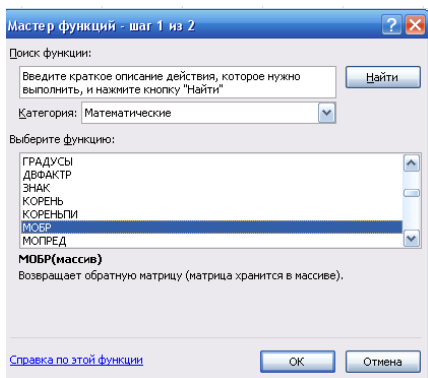


Рис. 5.36. Обращение матрицы

- мышью захватывается матрица нормальных уравнений – в строке Массив указывается диапазон матрицы A182:L193 (рис. 5.37), нажимается **ОК**, выполняется команда **F2** → **Ctrl + Shift + ENTER** – в выделенном ранее пустом диапазоне появится обратная матрица (рис. 5.38).

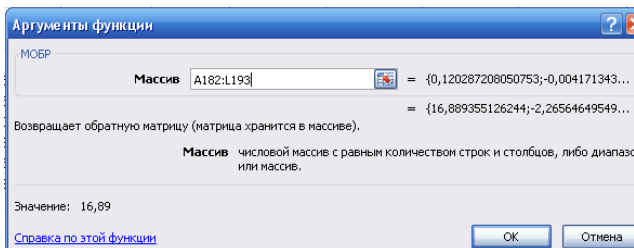


Рис. 5.37. Ввод массива

	A	B	C	D	E	F	G	H	I	
197	Обратная матрица									
198	16.89	-2,27	-0,92	-0,01	0,05	-0,10	106,50	28981,27	35537,99	
199	-2,27	14,89	6,25	-0,08	0,49	-0,71	-676,55	-6047,91	-10258,84	
200	-0,92	6,25	47,58	0,78	-4,46	7,55	6681,88	4261,64	33201,43	
201	-0,01	-0,08	0,78	13,87	-2,38	4,27	17240,05	-19463,36	-20929,96	
202	0,05	0,49	-4,46	-2,38	30,99	-8,42	-9245,83	20169,46	7394,39	
203	-0,10	-0,71	7,55	4,27	-8,42	51,52	46095,83	-65162,90	-50906,95	
204	106,50	-676,55	6681,88	17240,05	-9245,83	46095,83	155847378,30	-173421737,67	-188405163,11	
205	28981,27	-6047,91	4261,64	-19463,36	20169,46	-65162,90	-173421737,67	400463167,84	402069807,83	
206	35537,99	-10258,84	33201,43	-20929,96	7394,39	-50906,95	-188405163,11	402069807,83	491004043,44	
207	119,27	-118,22	573,61	13964,32	-1588,46	3440,41	16664157,47	-18181830,42	-20094572,59	
208	-995,31	7336,76	2381,56	-78,16	625,83	-249,52	-283619,93	-3027300,91	-5587953,02	
209	34469,91	-4529,82	-940,89	-17545,61	1935,19	-4238,13	-20464996,84	82519508,14	99523803,05	

Рис. 5.38. Обратная матрица (фрагмент)

5.2.10. Вычисление вектора свободных членов нормальных уравнений

Вектор свободных членов $A^T PL$ системы нормальных уравнений (5.6) вычисляется произведением матрицы A^T и вектора L , так как матрица P единичная. Порядок действий здесь такой же, как и в пункте вычисления матрицы нормальных уравнений (не забывайте команду!: **F2** → **Ctrl + Shift + ENTER**). Только Массивом 2 здесь будет вектор-столбец L . Результатом – тоже вектор (рис. 5.39).

	A	B	C	D	E
213	Произведение A'PL				
214	7,50788E-05				
215	-2,73518E-05				
216	3,17053E-05				
217	2,33157E-05				
218	2,60505E-06				
219	1,34109E-05				
220	-6,19105E-08				
221	-5,76056E-09				
222	-2,91323E-08				
223	-1,7054E-09				
224	8,2707E-11				
225	-1,33637E-09				

Рис. 5.39. Вектор $A^T PL$

5.2.11. Вычисление вектора неизвестных

Произведением обратной матрицы N^{-1} на вектор $A^T PL$ находится вектор неизвестных с обратным знаком – вектор $-X$ (рис. 5.40). Умножением его на -1 получают окончательный результат в первом приближении. Умножение массива на -1 можно осуществить таким образом:

	A	B	C	D	E
229	$-X=N^{-1}A^T PL$				
230	4,40242E-05				
231	-6,82451E-06				
232	-2,90361E-05				
233	5,48084E-05				
234	2,45262E-06				
235	2,40353E-05				
236	-1,927586012				
237	-2,161727632				
238	-2,205177525				
239	0,052511023				
240	-0,000824337				
241	-0,16806333				

Рис. 5.40. Вектор $-X$

- выделяется место для будущего результата – диапазон ячеек A246:A257;
- составляется формула вычисления (рис. 5.41), в формуле – диапазон массива;

	A	B
245	Окончательный результат X	
246	$0:A241)*(-1)$	
247		
248		
249		
250		
251		
252		
253		
254		
255		
256		
257		

Рис. 5.41. Умножение массива на -1

- указываются мышью, что остальные элементы вводятся с клавиатуры. После команды **F2** → **Ctrl + Shift + Enter** получают результат (рис. 5.42) в выделенном ранее диапазоне ячеек.

	A	B	C	D
245	Окончательный	результат X		
246		-4,40242E-05		
247		6,82451E-06		
248		2,90361E-05		
249		-5,48084E-05		
250		-2,45262E-06		
251		-2,40353E-05		
252		1,927586012		
253		2,161727632		
254		2,205177525		
255		-0,052511023		
256		0,000824337		
257		0,16806333		

Рис. 5.42. Окончательный результат

5.2.12. Вычисление вектора поправок в измеренные величины

Поправки в измеренные значения вычисляются произведением матрицы A на вектор X с последующим суммированием вектора L , т. е. по формуле (5.5). Порядок вычислений может быть принят следующим:

- выделяется место для результата $AX + L$ (рис. 5.43);

	A	B
261	Поправки в измерения	V=AX+L
262		
263		
264		
265		
266		
267		
268		
269		
270		
271		
272		
273		
274		
275		
276		
277		
278		
279		
280		
281		
282		
283		
284		
285		

Рис. 5.43. Выделение места для $AX + L$

- описанным ранее способом набирается функция произведения матриц A и X (рис. 5.44);

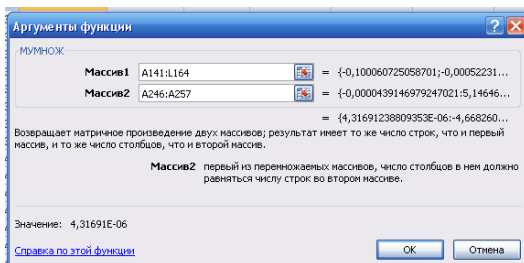


Рис. 5.44. Произведение AX

- к произведению в формуле добавляется вектор L (рис. 5.45);

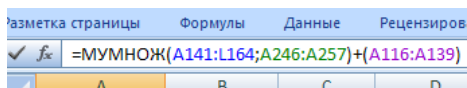


Рис. 5.45. Формула вычисления вектора поправок

- выполняется команда $F2 \rightarrow \text{Ctrl} + \text{Shift} + \text{Enter}$ и появляется результат – вектор поправок в измерения координат точек снимка (рис. 5.46).

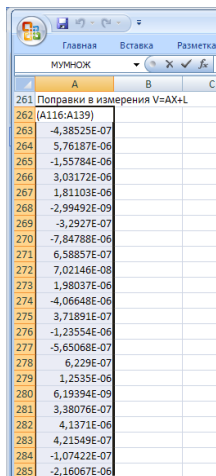


Рис. 5.46. Вектор поправок V в измерения координат точек снимков в метрах

Настоящий вектор выражен в метрах. Для перевода его в микроны осуществим произведение на 1 000 000 (рис. 5.47).

В данном примере значения поправок в измерения не превышают точности измерений – 10 мк, поэтому следующее приближение можно не выполнять. Однако в учебных целях его необходимо выполнить.

	A	B	C	D	E	F
261	Поправки в измерения V=AX+L			Поправки в измерения в микронах		
262	4,22306E-06			4,223056894		
263	-4,38525E-07			-0,438524998		
264	5,76187E-06			5,76186528		
265	-1,55784E-06			-1,557839635		
266	3,03172E-06			3,031717571		
267	1,81103E-06			1,811032578		
268	-2,99492E-09			-0,002994924		
269	-3,2927E-07			-0,32927015		
270	-7,84788E-06			-7,847884642		
271	6,58857E-07			0,658857267		
272	7,02146E-08			0,070214633		
273	1,98037E-06			1,980374788		
274	-4,06648E-06			-4,06647875		
275	3,71891E-07			0,371891007		
276	-1,23554E-06			-1,235538538		
277	-5,65068E-07			-0,565068017		
278	6,229E-07			0,622899965		
279	1,2535E-06			1,253501746		
280	6,19394E-09			0,00619394		
281	3,38076E-07			0,33807573		
282	4,1371E-06			4,137101097		
283	4,21549E-07			0,421549187		
284	-1,07422E-07			-0,107421733		
285	-2,16067E-06			-2,160666006		

Рис. 5.47. Поправки в измерения в микронах

5.3. Выполнение второго приближения и последующих

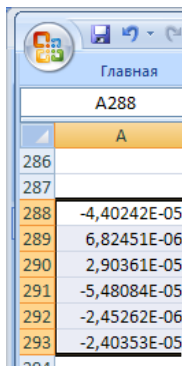
По формуле (5.9) находим значения неизвестных параметров, которыми здесь являются угловые элементы внутреннего ориентирования (ЭВО) снимков и координаты точек 20 и 22.

5.3.1. Вычисление элементов внутреннего ориентирования по результатам первого приближения

Поправки в ЭВО необходимо перевести из радианной меры в градусную. И поскольку в исходных данных ЭВО представлены построчно (см. рис. 5.3), то блок ЭВО окончательного результата (см. рис. 5.42)

необходимо транспонировать. В связи с этим порядок действий будет следующим:

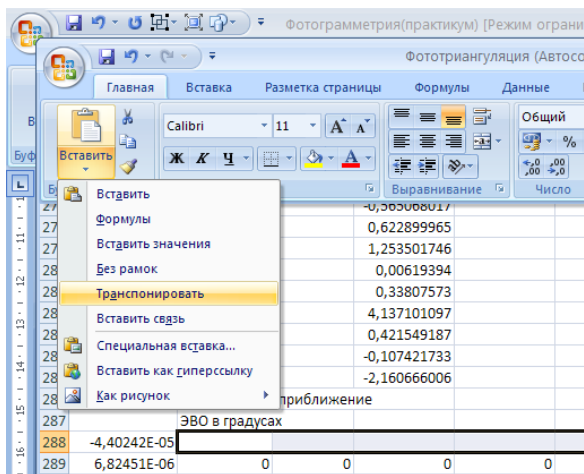
- выделяем блок, соответствующий поправкам в ЭВО, копируем его в буфер и вставляем в определенный диапазон (рис. 5.48) по команде **Вставить** → **Вставить значения**;



A288	
A	
286	
287	
288	-4,40242E-05
289	6,82451E-06
290	2,90361E-05
291	-5,48084E-05
292	-2,45262E-06
293	-2,40353E-05

Рис. 5.48. Вставка блока поправок в ЭВО с буфера

- копируем этот блок в буфер и транспонируем по команде **Вставить** → **Транспонирование** (рис. 5.49).



ЭВО в градусах					
288	-4,40242E-05				
289	6,82451E-06	0	0	0	0

Context menu options:

- Вставить
- Формулы
- Вставить значения
- Без рамок
- Транспонировать
- Вставить свдзь
- Специальная вставка...
- Вставить как гиперссылку
- Как рисунок

Рис. 5.49. Транспонирование блока ЭВО

Результат транспонирования представлен на рис. 5.50.

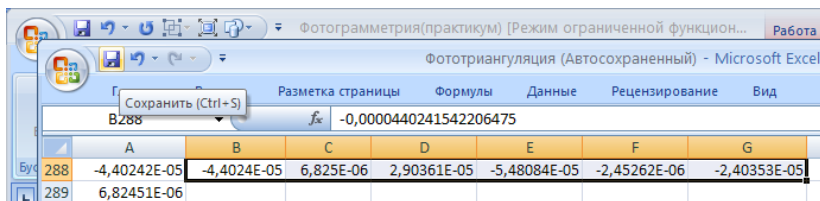


Рис. 5.50. Результат транспонирования

Перевод поправок в ЭВО в градусную меру производим по формуле произведения на радиан (рис. 5.51).

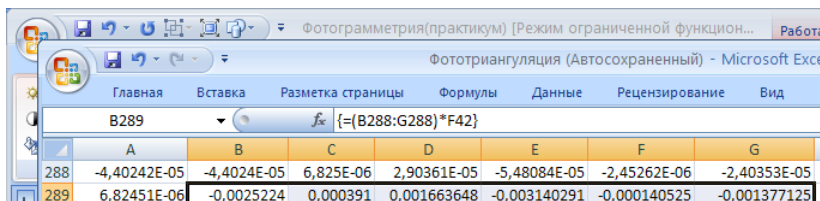


Рис. 5.51. Преобразование поправок в ЭВО в градусную меру

Складывая поправки в ЭВО с их значениями, принимаемыми в качестве исходных данных, находим значения ЭВО для второго приближения для первого снимка (рис. 5.52) (здесь и в дальнейшем не забывайте команду **F2** → **Ctrl + Shift + Enter** для вычисления по формуле!) и для второго (рис. 5.53).

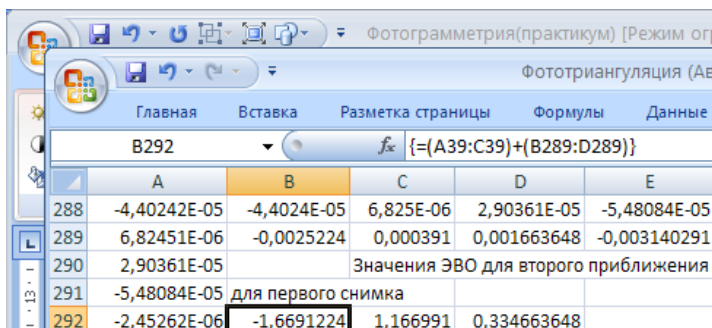


Рис. 5.52. Значения ЭВО для второго приближения для первого снимка

	A	B	C	D
293	-2,40353E-05	для второго снимка		
294		-1,50314029	-1,0000112	1,331952875

Рис. 5.53. Значения ЭВО для второго приближения для второго снимка

5.3.2. Вычисление координат определяемых точек по результатам первого приближения

Описанным ранее способом, транспонируя блок поправок в координаты точек 20 и 22 и прибавляя их к координатам, заданным в исходных данных, находим координаты этих точек для второго приближения (рис. 5.54, 5.55).

	A	B	C	D
297	1,927586012	1,927586012	2,1617276	2,205177525
298	2,161727632	Значения координат точки 22		
299	2,205177525	1601,927586	2,1617276	17,20517753

Рис. 5.54. Координаты точки 22

	A	B	C	D
300	-0,052511023	Значения координат точки 20		
301	0,000824337	1603,947489	804,00082	14,16806333
302	0,16806333			

Рис. 5.55. Координаты точки 20

5.3.3. Замена старых значений неизвестных вычисленными по результатам первого приближения

На основе новых значений неизвестных параметров составляется система (5.5) и повторяется решение по алгоритму выражений (5.6)–(5.8). Для этого новые значения параметров по известным правилам копируются в буфер и вставляются в алгоритм на место старых (рис. 5.56–5.57).

	A	B	C	D
35	Приближенные значения угловых элементов			
36	внешнего ориентирования в градусах			
37	Первого снимка			
38	альфа	омега	каппа	
39	-1,669122401	1,166991016	0,3346636	
40	Второго снимка			
41	-1,503	-1,000	1,332	

Рис. 5.56. Новые значения ЭВО

	X	Y	Z
43	Приближенные значения координат определяемой точки		
44	в метрах		
45	Номер		
46	22	1601,93	2,16
47			

Рис. 5.57. Новые значения координат определяемой точки 22

	X	Y	Z
4	Координаты опорных точек в метрах		
5	Номер		
6	точки		
7	10	802,000	802,000
8	11	803,500	1203,500
9	12	802,000	2,000
10	20	1603,947	804,001
11	21	1604,500	1204,500

Рис. 5.58. Новые значения координат контрольной точки 20

После ввода новых значений параметров все вычисления в настоящем алгоритме производятся автоматически. В качестве окончательного результата снова получаем вектор поправок в новые приближенные значения параметров (рис. 5.59) и вектор поправок в измерения (рис. 5.60). Наибольшая поправка в координаты (рис. 5.60, строка 253) составляет величину 0,065 м. Поправки в ЭВО снимков уже ничтожны. Если потребовать точность вычисления поправок в координаты – 0,100 м, то в данном случае приближения можно прекратить.

	A	B	C	D
245	Окончательный результат X			
246	3,34131E-07			
247	-9,41533E-06			
248	2,11374E-05			
249	4,55021E-06			
250	-4,36426E-06			
251	-2,14285E-05			
252	-0,010895676			
253	0,065336362			
254	0,043082835			
255	0,005859932			
256	0,006426133			
257	-0,005743353			

Рис. 5.59. Поправки в приближенные значения неизвестных во втором приближении

Для повышения точности вычислений приближения повторяют. Для этого значения неизвестных в третьем приближении вычисляются по такому же алгоритму, что и во втором:

- из блока окончательных значений через буфер и транспонирование формируем строки поправок ЭВО в градусной мере и поправок в координаты;

- автоматически вычисляются новые значения параметров для следующего приближения (рис. 5.61);

- через буфер старые параметры заменяются новыми и автоматически осуществляется уже третье приближение. Результат третьего приближения приведен на рис. 5.62.

Судя по вектору X (рис. 5.62) поправки в приближенные значения определяемых координат не превосходят 0,03 м. Для всех случаев землеустройства и кадастра такой точности вычислений достаточно. На этом можно прекратить приближения, результат третьего прибли-

жения принять окончательным (рис. 5.63) и переходить к оценке точности результатов.

	A	B	C	D	E
261	Поправки в измерения V=AX+L			Поправки в измерения в микронах	
262	4,13513E-06			4,13512685	
263	4,20551E-07			0,420551255	
264	6,50207E-06			6,50207487	
265	-2,6307E-07			-0,263070083	
266	1,211E-06			1,210998112	
267	2,70753E-06			2,707525923	
268	-1,1361E-08			-0,011360993	
269	-1,24906E-06			-1,249058582	
270	-6,79113E-06			-6,791133161	
271	-4,26749E-07			-0,426749254	
272	-5,1746E-08			-0,051746043	
273	-1,45948E-06			-1,459475807	
274	-1,26682E-06			-1,266823933	
275	-1,01215E-06			-1,012151879	
276	-3,07063E-06			-3,070629224	
277	-1,83616E-06			-1,836156029	
278	1,81066E-06			1,810658694	
279	-1,53113E-07			-0,153112842	
280	2,34962E-08			0,023496191	
281	1,28246E-06			1,282461806	
282	2,76423E-06			2,764225508	
283	7,84455E-07			0,78445451	
284	7,91665E-08			0,07916654	
285	1,59234E-06			1,592344935	

Рис. 5.60. Поправки в измерения из второго приближения

	A	B	C	D	E	F	G
286		Последующее приближение					
287		ЭВО в градусах					
288	3,34131E-07	3,34131E-07	-9,415E-06	2,11374E-05	4,55021E-06	-4,36426E-06	-2,14285E-05
289	-9,41533E-06	1,91443E-05	-0,0005395	0,001211087	0,000260708	-0,000250054	-0,001227763
290	2,11374E-05	Значения ЭВО для второго приближения					
291	4,55021E-06	для первого снимка					
292	-4,36426E-06	-1,66910326	1,1664516	0,335874735			
293	-2,14285E-05	для второго снимка					
294		-1,50287958	-1,0002612	1,330725112			
295							
296		Поправки в координаты точек 22 и 20					
297	-0,010895676	-0,01089568	0,0653364	0,043082835	0,005859932	0,006426133	-0,005743353
298	0,065336362	Значения координат точки 22					
299	0,043082835	1601,91669	2,227064	17,24826036			
300	0,005859932	Значения координат точки 20					
301	0,006426133	1603,953349	804,00725	14,16231998			
302	-0,005743353						

Рис. 5.61. Значения параметров для третьего приближения

	A	B	C	D
245	Окончательный	результат X		
246	4,20767E-07			
247	-6,61063E-06			
248	1,0992E-05			
249	1,1055E-06			
250	-8,48396E-06			
251	-1,1278E-05			
252	-0,006972255			
253	0,018522053			
254	0,025567715			
255	0,001059566			
256	0,003403786			
257	-0,000266584			

Рис. 5.62. Поправки в определяемые параметры в третьем приближении

	A	B	C	D	E	F	G
286	Последующее приближение						
287	ЭВО в градусах						
288	4,20767E-07	4,20767E-07	-6,611E-06	1,0992E-05	1,1055E-06	-8,48396E-06	-1,1278E-05
289	-6,61063E-06	2,41082E-05	-0,0003788	0,000629796	6,33406E-05	-0,000486095	-0,000646184
290	Значения ЭВО для второго приближения						
291	для первого снимка						
292	-8,48396E-06	-1,66907915	1,1660728	0,336504531			
293	для второго снимка						
294	-1,1278E-05	-1,50281624	-1,0007473	1,330078928			
295							
296	Поправки в координаты точек 22 и 20						
297	-0,006972255	-0,00697226	0,0185221	0,025567715	0,001059566	0,003403786	-0,000266584
298	Значения координат точки 22						
299	0,025567715	1601,909718	2,245586	17,27382808			
300	Значения координат точки 20						
301	0,003403786	1603,954408	804,01065	14,16205339			
302	-0,000266584						

Рис. 5.63. Результат третьего (последнего) приближения

5.4. Оценка точности построения фототриангуляции

5.4.1. Оценка точности по расхождениям на контрольных точках

В данном примере контрольной была точка 20. Ее точные координаты в метрах следующие:

$$X = 1604,00; Y = 804,00; Z = 14,00.$$

Полученные координаты из уравнивания из последнего приближения (рис. 5.63):

$$X = 1603,95; Y = 804,01; Z = 14,16.$$

Расхождения координат по модулю составляют соответственно по осям координат: **0,05; 0,01; 0,16**.

5.4.2. Оценка точности по значению средней квадратической ошибки единицы веса

Для вычисления **средней квадратической ошибки единицы веса** найдем значение квадратичной формы $V^T PV$.

Выполнив транспонирование вектора поправок V (рис. 5.64) и соответствующее умножение (рис. 5.65, 5.66), находим $V^T PV = 185,966$. Поскольку в нашем примере

$$r = n - t = 24 - 12 = 12,$$

то в соответствии с формулой (5.11) найдем (рис. 5.67)

$$\mu = \sqrt{\frac{185,966}{12}} = 3,9 \text{ мк.}$$

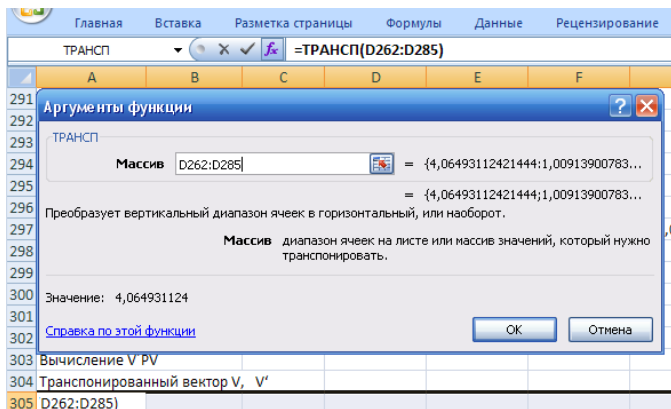


Рис. 5.64. Команда транспонирования вектора поправок измерений V

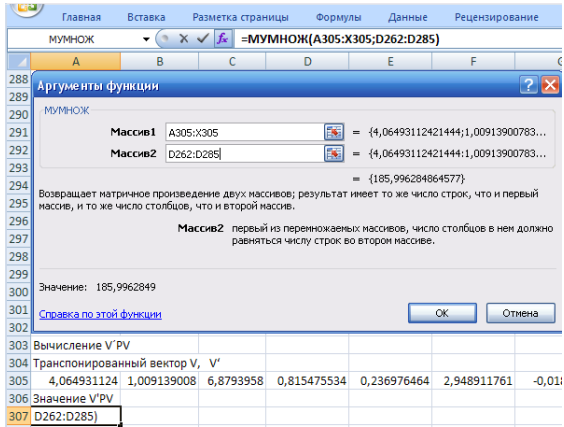


Рис. 5.65. Вычисление $V^T PV$

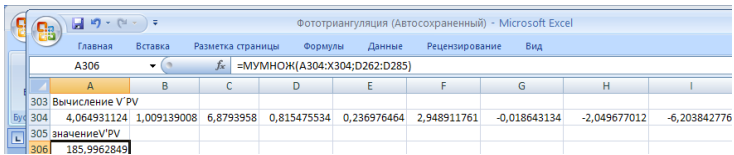


Рис. 5.66. Значение $V^T PV$

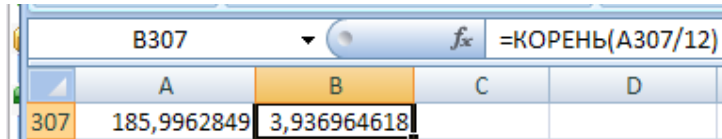


Рис. 5.67. Вычисление средней квадратической ошибки единицы веса

5.4.3. Оценка точности по средним квадратическим ошибкам уравненных координат определяемых пунктов

Теперь по формуле (5.10) найдем средние квадратические ошибки координат определяемой и контрольной точек. По каждой координате вычисление производится по формуле

$$\mu_x = \mu \sqrt{Q_x}, \quad (5.14)$$

где μ_x – средняя квадратическая ошибка координаты точки;

Q_x – диагональный член обратной матрицы, соответствующий этой координате.

В данном примере для координаты X точки 22 вид соответствующей формулы приведен на рис. 5.68.

	A	B	C	D	E
306	Значение V'PV	СКО ед.веса			
307	185,9962849	3,936964618			
308	Средние квадратические ошибки координат точек				
309	точка 22				
310	=B307*КОРЕНЬ				

Рис. 5.68. Вычисление средней квадратической ошибки точки 22 по оси X

Здесь $G204$ – ячейка соответствующего диагонального члена обратной матрицы, $КОРЕНЬ()$ – стандартная функция корня, выбранная из категории «Математические», $1000\ 000$ – множитель перехода от микрон в метры, $B307$ – ячейка СКО единицы веса. На рис. 5.69 приведены средние квадратические ошибки по осям координат обеих точек.

	A	B	C	D	E
306	Значение V'PV	СКО ед.веса			
307	185,9962849	3,936964618			
308	Средние квадратические ошибки координат точек				
309	точка 22				
310	0,000983541				
311	0,078784866	0,078791005			
312	0,087237668				
313	точка 20				
314	0,041902042				
315	0,028491676	0,050671064			
316	0,077889367				

Рис. 5.69. Средние квадратические ошибки координат точек

Средние квадратические ошибки положения точек в плане μ_n вычисляются по формуле

$$\mu_n = \sqrt{\mu_x^2 + \mu_y^2},$$

где, μ_x , μ_y – средние квадратические ошибки положения точек по осям X и Y.

Соответствующие вычисления приведены на рис. 5.70.

	A	B	C	D	E
308	Средние квадратические ошибки координат точек				
309	точка 22				
310	0,048687151				
311	0,078045146	0,091986322			
312	0,086418583				
313	точка20				
314	0,041508619				
315	0,028224164	0,050195308			
316	0,077158054				

Рис. 5.70. Средние квадратические ошибки планового положения точек

5.4.4. Выводы по оценке точности

1. Средняя квадратическая ошибка измерений координат точек снимков составляет 3,9 мк.

2. Расхождение координат на контрольных точках составляет:

- в плане $\sqrt{0,05^2 + 0,1^2} = 11$ м;

- по высоте 0,16 м.

3. Максимальная средняя квадратическая ошибка положения определяемой точки (рис. 5.70):

- в плане 0,09 м;

- по высоте 0,09 м (округлено из 0,086 м).

Согласно п. 3.7.6 **Инструкции по фотограмметрическим работам** средние расхождения **плановых** координат на контрольных точках не должны превышать 0,2 мм в масштабе плана (карты), такие расхождения по **высоте** не должны превышать 1/5 высоты сечения рельефа.

Поскольку в данном примере расхождение в плане составляет 0,11 м, то можно заключить, что точность данной фототриангуляции достаточна даже для обоснования съемки масштаба 1:1000 (здесь 0,2 мм соответствует величине 0,2 м).

По высоте расхождения на контрольных точках соответствуют высоте сечения рельефа 1 м, так как 0,16 м, умноженное на 5, равно 0,80 м, что меньше 1 м.

БИБЛИОГРАФИЧЕСКИЙ СПИСОК

1. Михайлов, А. П. Фотограмметрия: учебник / А. П. Михайлов, А. Г. Чибуничев; под общ. ред. А. Г. Чибуничева. – М.: Изд-во МИИГАиК, 2016. – 294 с.
2. Лобанов, А. Н. Фотограмметрия: учебник / А. Н. Лобанов. – 2-е изд., перераб. и доп. – М.: Недра, 1984. – 552 с.
3. Павлов, В. И. Фотограмметрия. Теория одиночного снимка и стереоскопической пары снимков: учеб. пособие / В. И. Павлов. – 2-е изд., перераб. и доп. – СПб., 2006. – 175 с.
4. Назаров, А. С. Средства получения цифровых снимков и методы их фотограмметрической обработки / А. С. Назаров. – Минск, 2009. – 263 с.
5. Обиралов, А. И. Фотограмметрия и дистанционное зондирование / А. И. Обиралов, А. Н. Лимонов, Л. А. Гаврилова. – М.: КолосС, 2006. – 334 с.
6. Инструкция по фотограмметрическим работам при создании цифровых топографических карт и планов. – М.: Роскартография-ЦНИИГАиК, 2002. – 100 с.– (Геодезические, картографические инструкции, нормы и правила).

СОДЕРЖАНИЕ

ВВЕДЕНИЕ.....	3
1. МЕТОДЫ АЭРОКОСМИЧЕСКИХ СЪЕМОК.....	4
1.1. Виды аэрокосмических съемок.....	4
1.2. Блок-схема топографического аэрофотоаппарата.....	7
1.3. Требования к топографическим аэрофотоаппаратам.....	11
1.4. Определение элементов внутреннего ориентирования снимка и дисторсии изображения.....	13
1.4.1. Визуальный способ калибровки аэрофотоаппарата.....	13
1.4.2. Пример расчета элементов внутреннего ориентирования и остаточной дисторсии в визуальном способе.....	19
1.4.3. Иные способы калибровки аэрофотоаппарата.....	26
1.5. Определение сдвига оптического изображения и его компенсация.....	28
1.5.1. Сдвиг оптического изображения.....	28
1.5.2. Компенсация сдвига изображения.....	29
1.6. Доплеровское измерение скорости и сноса самолета.....	32
1.7. Разрешающая способность объектива.....	36
1.8. Диафрагма и выдержка аэрофотоаппарата.....	40
1.9. Геометрические параметры плановой топографической аэрофотосъемки.....	43
1.10. Оценка фотограмметрического качества аэрофотосъемочного материала.....	52
2. ФОТОСХЕМЫ.....	57
2.1. Изготовление одномаршрутной фотосхемы по начальным направлениям.....	57
2.2. Изготовление фотосхемы по контурам при совместной обрезке снимков.....	61
2.3. Изготовление фотосхемы по контурам при индивидуальной обрезке снимков.....	63
2.4. Монтирование многомаршрутной фотосхемы.....	63
3. АНАЛИЗ ОДИНОЧНОГО СНИМКА.....	65
3.1. Зависимость координат точек местности от координат точек снимка.....	65
3.2. Трансформирование снимков.....	70
3.3. Зависимость координат точек снимка от координат точек местности.....	73
3.4. Масштаб снимка.....	76
3.5. Смещение точек, искажение направлений и площадей на наклонном снимке.....	82
3.5.1. Смещение точки за угол наклона на снимке плоской местности.....	82
3.5.2. Искажение направлений на наклонном снимке плоской местности.....	86
3.5.3. Искажение площади на наклонном снимке плоской местности.....	90
3.6. Смещение точек, искажение направлений и площадей на снимке, вызванные рельефом местности.....	92
3.6.1. Смещение точки за рельеф.....	92
3.6.2. Искажение направлений из-за рельефа местности.....	94
3.6.3. Искажение площадей из-за рельефа.....	95
3.7. Совместное влияние угла наклона снимка и рельефа местности на геометрические свойства снимка.....	98
3.8. Построение фотопланов.....	100
3.9. Плано-высотная привязка снимков.....	106
4. АНАЛИЗ ПАРЫ СНИМКОВ.....	112
4.1. Определение координат точки местности по координатам ее изображения на стереопаре снимков.....	112
4.2. Частный случай стереопары снимков при горизонтальной аэрофотосъемке.....	116

4.3. Понятие о взаимном ориентировании снимков.....	120
4.4. Внешнее ориентирование модели.	123
4.5. Стереоскопический эффект. Стереоскопы.....	126
5. ФОТОГРАММЕТРИЧЕСКИЕ МЕТОДЫ СГУЩЕНИЯ ГЕОДЕЗИЧЕСКОЙ ОПОРЫ.....	132
5.1. Теоретические основы построения аналитической фототриангуляции способом связей.....	132
5.2. Пример построения аналитической фототриангуляции в среде Excel. Выполнение первого приближения.....	137
5.2.1. Постановка задачи.....	137
5.2.2. Ввод исходных данных.....	140
5.2.3. Вычисление направляющих косинусов.....	141
5.2.4. Вычисление коэффициентов уравнений поправок.....	146
5.2.5. Вычисление свободных членов уравнений поправок.....	148
5.2.6. Составление матрицы уравнений поправок.....	149
5.2.7. Составление транспонированной матрицы уравнений поправок.....	151
5.2.8. Составление матрицы нормальных уравнений.....	153
5.2.9. Обращение матрицы нормальных уравнений.....	155
5.2.10. Вычисление вектора свободных членов нормальных уравнений.....	156
5.2.11. Вычисление вектора неизвестных.....	157
5.2.12. Вычисление вектора поправок в измеренные величины.....	158
5.3. Выполнение второго приближения и последующих.....	160
5.3.1. Вычисление элементов внутреннего ориентирования по результатам первого приближения.....	160
5.3.2. Вычисление координат определяемых точек по результатам первого приближения.....	163
5.3.3. Замена старых значений неизвестных вычисленными по результатам первого приближения.....	164
5.4. Оценка точности построения фототриангуляции.....	167
5.4.1. Оценка точности по расхождениям на контрольных точках.....	167
5.4.2. Оценка точности по значениям средней квадратической ошибки единицы веса.....	168
5.4.3. Оценка точности по средним квадратическим ошибкам уравненных координат определяемых пунктов.....	169
5.4.4. Выводы по оценке точности.....	171
БИБЛИОГРАФИЧЕСКИЙ СПИСОК.....	172

Учебное издание

Ярмоленко Александр Степанович

Писецкая Ольга Николаевна

Шулякова Тамара Владимировна

**ФОТОГРАММЕТРИЯ И ДИСТАНЦИОННОЕ
ЗОНДИРОВАНИЕ ЗЕМЛИ**

Учебно-методическое пособие

Редактор *С. Н. Кириленко*

Технический редактор *Н. Л. Якубовская*

Подписано в печать 01.10.2020. Формат 60×84¹/₁₆. Бумага офсетная.

Ризография. Гарнитура «Таймс». Усл. печ. л. 10,23. Уч.-изд. л. 8,37.

Тираж 60 экз. Заказ .

УО «Белорусская государственная сельскохозяйственная академия».

Свидетельство о ГРИИРПИ № 1/52 от 09.10.2013.

Ул. Мичурина, 13, 213407, г. Горки.

Отпечатано в УО «Белорусская государственная сельскохозяйственная академия».

Ул. Мичурина, 5, 213407, г. Горки.