

$$m_y^2 = \frac{Y^2}{B^2} m_B^2 + \frac{5Y^2}{f^2} m_f^2 + \frac{Y^4}{B^2 f^2} m_r^2 + \frac{Y^4 l^2}{4B^2 f^2} m_x^2 + \frac{2Y^4 \sin^2 \alpha}{B^2 f^2} m_z^2 + \frac{2Y^4}{B^2 f^2} m_{F_x}^2; \quad (4)$$

$$m_z^2 = \frac{Y^2 l^2}{4B^2 f^2} m_B^2 + \frac{2Y^2 l^2}{f^4} m_f^2 + \frac{Y^2 \sin^2 \alpha}{f^2} m_x^2 + \frac{Y^4 l^2}{4B^2 f^4} m_r^2 + \frac{Y^4 l^4}{8B^2 f^4} m_x^2 + \frac{Y^2}{f^2} m_z^2 + \frac{Y^4 l^2}{2B^2 f^4} m_{F_x}^2 + \frac{Y^2}{f^2} m_{F_z}^2. \quad (5)$$

Анализ (3) — (5) показывает, что максимальное влияние при одинаковых параметрах стереокиноремки на точность определения координат имеют следующие члены:

$$\frac{Y^2 l}{2B f^2} m_r, \quad \frac{Y^2}{B f} m_r, \quad \frac{Y^2 l}{2B f^2} m_r, \quad (6)$$

где l — размер киноснимка; m_r — средняя квадратическая ошибка измерения продольного параллакса.

Для дальнейшего анализа установим доминирующие влияния отношений всех членов в выражениях (3) — (5) к своим максимальным согласно (6). Эти отношения для масштабов съемки 1:М 1:2000—1:4000 и отстояний 250...500 м находятся в следующих пределах:

для абсцисс

$$\begin{aligned} \frac{1}{M m_r} m_B &= \frac{1}{5} - \frac{1}{10}, & \frac{1.5B}{Y m_r} m_f &= \frac{1}{10} - \frac{1}{20}, \\ \frac{2B}{M l m_r} m_x &= \frac{1}{2} - \frac{1}{4}, & \frac{M l m_r}{Y B} m_x &= \frac{1}{5} - \frac{1}{10}, \\ Y B m_z &= \frac{1}{100} - \frac{1}{200}, & \frac{M l m_r}{Y B} m_{F_x} &= \frac{1}{2} - \frac{1}{4}; \\ M l m_r m_z & & & \end{aligned}$$

для ординат

$$\begin{aligned} \frac{l}{2Y m_r} m_B &= \frac{1}{50} - \frac{1}{100}, & \frac{2B}{Y m_r} m_f &= \frac{1}{5} - \frac{1}{10}, \\ l m_x &= \frac{1}{10}, & \frac{1.4x}{m_r} m_z &= \frac{1}{50}, & \frac{1.4}{m_r} m_{F_x} &= 1; \\ 1.4 m_r m_x & & & \end{aligned}$$

для аппликат

$$\begin{aligned} \frac{1}{M m_r} m_B &= \frac{1}{5} - \frac{1}{10}, & \frac{3B}{Y m_r} m_f &= \frac{1}{5} - \frac{1}{10}, \\ \frac{2Bx}{M l m_r} m_x &= \frac{1}{150} - \frac{1}{300}, & \frac{2}{3m_r} m_z &= \frac{1}{100}, \end{aligned}$$

$$\frac{2B}{M l m_r} m_z = \frac{1}{2} - \frac{1}{4}, \quad \frac{1.5}{m_r} m_{F_x} = 1, \quad \frac{2B}{M l m_r} m_{F_z} = \frac{1}{4} - \frac{1}{8}.$$

Используя полученные соотношения, опустим члены-аргументы в (3) — (5), оказывающие менее трети влияния на функции — ошибки определения координат. Тогда выражения для средних квадратических ошибок определения координат по стереопаре киноснимков можно представить следующим образом:

$$\begin{aligned} m_x^2 &= \frac{Y^2}{f^2} m_x^2 + \frac{Y^4 l^2}{4B^2 f^4} m_r^2 + \frac{5Y^2}{f^2} m_{F_x}^2, \\ m_y^2 &= \frac{Y^4}{B^2 f^2} m_r^2 + \frac{2Y^4}{B^2 f^2} m_{F_x}^2, \\ m_z^2 &= \frac{Y^2}{f^2} m_z^2 + \frac{Y^4 l^2}{4B^2 f^4} m_r^2 + \frac{Y^4 l^2}{2B^2 f^4} m_{F_x}^2 + \frac{Y^2}{f^2} m_{F_z}^2. \end{aligned} \quad (7)$$

Перейдя к масштабу киносъемки M и координатам киноснимка x, z , после преобразования (7) получаем формулы для оценки точности определения координат по стереопаре киноснимков, удобные для практического использования:

$$\begin{aligned} m_x &= M \sqrt{\frac{m_x^2}{p^2} + \frac{x^2}{p^2} m_r^2 + 5m_{F_x}^2}, \\ m_y &= M f \sqrt{\frac{1}{p^2} (m_r^2 + 2m_{F_x}^2)}, \\ m_z &= M \sqrt{m_z^2 + \frac{z^2}{p^2} (m_r^2 + 2m_{F_x}^2) + m_{F_z}^2}. \end{aligned}$$

1. Балодин М. А. Учет влияния элементов ориентирования киносъемочных камер // Геодезия и фотограмметрия в горном деле. М., 1981. С. 64—67. 2. Доганов Д. Н. Фотограмметрия. М., 1983.

Статья поступила в редакцию 30. 10. 85

УДК 528.79/73+528.11

А. Л. ДОРОЖНИНСКИЙ

УРАВНИВАНИЕ В ФОТОГРАММЕТРИИ С УЧЕТОМ ОШИБОК ИСХОДНЫХ ДАННЫХ

Проблема ошибок исходных данных в уравнительных вычислениях разрабатывается и дискутируется давно [2, 6] и с общим методом наименьших квадратов на зависимости измерения по существу получила свое теоретическое решение. О важности этой проблемы для фотограмметрии отмечалось на многих симпозиумах

и встречах, в том числе на Международном фотограмметрическом конгрессе [1]. Ряд объективных обстоятельств пока что не позволяет в полной мере использовать в фотограмметрии мощный аппарат уравнивания зависимых измерений, и главная причина состоит в недостаточном теоретическом освещении проблемы применительно к фотограмметрическим построениям [10, 11].

Используя критерий ничтожных погрешностей, в [8] показаны условия безошибочности исходных данных при решении частных фотограмметрических задач. Вместе с тем углубленное изучение состава исходных данных в фотограмметрии позволяет трактовать исходную систему уравнений поправок [8]

$$\begin{aligned} v_2 &= \Delta z, \\ v_1 &= B\Delta z + A\Delta x + L \end{aligned} \quad (1)$$

как один из частных случаев уравнивания в фотограмметрии. Полагая, что читатель ознакомлен с работами [8, 9], отметим, что допущение $B = \pm E$ (E — единичная матрица) позволило не только читать процедуре обращения матрицы нормальных уравнений и показать наглядно и просто условия безошибочности исходных данных — координат опорных точек в фототриангуляции.

Прежде всего покажем типы исходных данных в топографической (аэро- и наземной) и прикладной фотограмметрии.

1. Элементы, характеризующие вид проекции (например, для фотоснимка — элементы внутреннего ориентирования и калибровочные параметры).

2. Элементы внешнего ориентирования: углы наклона для снимка, координаты для фотостанции.

3. Координаты опорных точек (плано-высотные, плановые или высотные опорные точки).

4. Данные, относящиеся к фотостанции: расстояния до точек объекта, превышения над точками объекта, горизонтальные углы и направления, вертикальные направления и углы, азимуты направлений на точки объекта.

5. Данные, относящиеся к базису фотографирования: его длина, превышение между фотостанциями, дирекционный угол базиса.

6. Данные, относящиеся к пространству (плоскости) объекта съемки: линейные и угловые величины, характеризующие взаимное положение точек объекта и геометрические характеристики его фигур.

7. Комбинированные данные, полученные в точках объекта для связи «точка объекта—фотостанция» (например, горизонтальные углы, измеренные в точке объекта между направлениями на фотостанцию и другую точку объекта).

Способы получения этих данных весьма многочисленны, а точность зависит от совокупности факторов и аппаратуры почти всегда может быть установлена. В обобщенном виде представим их в таблице.

В предположении, что уравнивание ведется параметрическим способом, запишем уравнения поправок для перечисленных типов

исходных данных. Поскольку в качестве определяемых параметров всегда (или почти всегда) выступают координаты определяемых точек, а данные вида расстояний, углов, превышений и т. п. всегда можно выразить через пространственные координаты точек объекта, имеем:

для углов: $v_\psi = \delta\psi$ (2)

для координат фотостанции: $v_s = \delta S$ (3)

для опорных точек: $v_r = \delta r$ (4)

для данных, отнесенных к фотостанции

расстояний: $v_d = R_d \delta S$ (5)

горизонтальных углов: $v_\beta = R_\beta \delta S$

вертикальных направлений: $v_\gamma = R_\gamma \delta S$

превышений: $v_h = R_h \delta S$

азимутов: $v_a = R_a \delta S$

для данных, отнесенных к базису

превышений: $v_{\Delta H} = R_{\Delta H} \delta S$ (6)

длины базиса: $v_B = R_B \delta S$

азимута: $v_\alpha = R_\alpha \delta S$

для данных об объекте съемки

расстояний между точками объекта: $v_{d'} = R_{d'} \delta T$ (7)

горизонтальных углов: $v_{\beta'} = R_{\beta'} \delta T$

вертикальных направлений: $v_{\gamma'} = R_{\gamma'} \delta T$

превышений: $v_{h'} = R_{h'} \delta T$

азимутов: $v_{a'} = R_{a'} \delta T$

для комбинированных данных

горизонтальных углов: $v_{\beta''} = R_{\beta''} \delta S + R_{\beta''} \delta T$ (8)

В случае использования коллинеарной модели объекта для фотограмметрических измерений запишем линеаризованные уравнения

$$v_1 = C_1 \delta z + D_1 \delta \psi + R_1 \delta S + P_1 \delta T + L_1, \quad (9)$$

где δz — вектор отыскиваемых поправок к элементам проекции; $\delta \psi$ — вектор поправок к углам наклона снимков; δS — вектор поправок к линейным элементам внешнего ориентирования; δT — вектор поправок к пространственным координатам точек; C_1, D_1, R_1, P_1 — частные производные, вид которых всегда известен.

Во всех формулах (2) — (8) свободные члены L_h вычисляются как разности начальных значений искомым величин и измеренных значений. Очевидно, что при их совпадении в начальной итерации (ведь все уравнения (5) — (9) получают линеаризацией соответствующих нелинейных исходных уравнений $L_h = 0$).

Для совокупности уравнений (2) — (9) запишем обобщенную систему уравнений поправок

$$\begin{aligned} v_2 &= F \Delta z & + L_2, & \text{вес } P_2 \\ v_1 &= B \Delta z + A \Delta x + L_1, & \text{вес } P_1. \end{aligned} \quad (10)$$

Из сопоставления (10) и (1) вытекают частные случаи уравнивания применительно к задачам фотограмметрии.

1. Матрицы $F=E$, если в качестве исходных данных выступают только элементы внешнего ориентирования и опорные точки, т. е. используются уравнения (2) — (4).

2. Матрица $V=\pm E$, если уравнения коллинеарности, а значит, и (9) заменить уравнениями функциональной связи геодезических и пространственных фотограмметрических координат

$$\begin{bmatrix} X \\ Y \\ Z \end{bmatrix}^T = \begin{bmatrix} X_0 \\ Y_0 \\ Z_0 \end{bmatrix}^T + M_{\alpha_0 \alpha_0} \begin{bmatrix} X \\ Y \\ Z \end{bmatrix} \lambda \quad (11)$$

и соответствующей им системой уравнений поправок. Тогда из обобщенной модели типа (10) получим модель

$$\begin{aligned} v_1 &= \Delta z + A \Delta x + L, \\ v_2 &= \Delta z \end{aligned} \quad (12)$$

которая в силу указанных в [8] обстоятельств очень удобна для практического использования, несколько позже мы к ней вернемся. Приведем теперь решение системы (10) по методу наименьших квадратов. Получим систему нормальных уравнений вида

$$\begin{aligned} F^T P_2 F + V^T P_1 V \Delta z + B^T P_1 A \Delta x + F^T P_2 L_2 + B^T P_1 L_1 = 0, \\ A^T P_1 V \Delta z + A^T P_1 A \Delta x + A^T P_1 L_1 = 0. \end{aligned} \quad (13)$$

Перепишем матрицу коэффициентов из (13) в блочном виде

$$R = \begin{bmatrix} R_{11} & R_{12} \\ R_{21} & R_{22} \end{bmatrix}$$

и применяя для получения матрицы весовых коэффициентов обращение матрицы R по формуле Фробениуса, имеем

$$R^{-1} = \begin{bmatrix} R_{11}^{-1} + R_{11}^{-1} R_{12} N R_{21} R_{11}^{-1} - R_{11}^{-1} R_{12} N \\ -N R_{21} R_{11}^{-1} & N \end{bmatrix}, \quad (14)$$

где

$$N = (R_{22} - R_{21} R_{11}^{-1} R_{12})^{-1}. \quad (15)$$

Для уравненного вектора x (отыскиваемых параметров) матрица весовых коэффициентов принимает вид

$$Q_x = N = (A^T P_1 A - A^T P_1 V (F^T P_2 F + V^T P_1 V)^{-1} V^T P_1 A)^{-1}. \quad (16)$$

Таким образом, в фотограмметрии при уравнении с учетом ошибок данных задача в общем случае сводится к решению нормальных уравнений (13), а для выявления условий безошибочности исходных данных необходимо выполнить обращение матрицы (16). В сложных фотограмметрических задачах, например в фотограмметрии методом связок, это становится достаточно громоздкой вычислительной процедурой и требует использования ЭВМ с памятью на магнитных дисках.

Покажем, что в ряде фотограмметрических построений можно модель (10) свести к (12), не нарушая теоретической строгости уравнительного процесса. Это достигается, если заменить уравнения измерений уравнением функций измеренных величин.

Известна фундаментальная теорема переноса ошибок [3]: если при уравнении Φ — функций измеренных величин x в уравнительный процесс вводятся матрица

$$Q_\Phi = A Q_x A^T, \quad (17)$$

где $A = \left(\frac{\partial \Phi}{\partial x} \right)_{x_0}$ — совокупность частных производных из $\Phi = \Phi(x)$;

Q_x — матрица обратных весов результатов измерений, то уравнение функций приводит к тем же результатам, что и уравнение измеренных величин. В работах [4, 5] показано, что при таком подходе метод фотограмметрии из независимых моделей по своей теоретической строгости сопоставим с фотограмметрией по связкам.

Продемонстрируем сказанное на простом примере. Для решения обратной фотограмметрической засечки по опорным точкам можно применить условие коллинеарности

$$\begin{aligned} x &= -f \frac{a_1 (X - X_s) + b_1 (Y - Y_s) + c_1 (Z - Z_s)}{a_3 (X - X_s) + b_3 (Y - Y_s) + c_3 (Z - Z_s)}, \\ y &= -f \frac{a_2 (X - X_s) + b_2 (Y - Y_s) + c_2 (Z - Z_s)}{a_3 (X - X_s) + b_3 (Y - Y_s) + c_3 (Z - Z_s)}. \end{aligned} \quad (18)$$

Линеаризация этих уравнений и предположение о наличии ошибок исходных данных приводит к модели (1). Для той же задачи можно использовать иные формулы [7]:

$$\begin{aligned} X &= X_s + (Z - Z_s) \frac{a_1 x + a_2 y - a_3 f}{c_1 x + c_2 y - c_3 f}, \\ Y &= Y_s + (Z - Z_s) \frac{b_1 x + b_2 y - b_3 f}{c_1 x + c_2 y - c_3 f}, \end{aligned} \quad (19)$$

из которых при дополнительном ограничении $Z - Z_s = \text{const}$ получим модель, аналогичную (12). На самом деле, вместо системы (1) имеем

$$v_2 = \Delta z, \quad \text{весовая матрица } Q_z, \\ \delta_1 = \Delta z + D \Delta u + L', \quad \text{весовая матрица } Q_\Phi. \quad (20)$$

Здесь δ_1 — вектор поправок к функциям Φ . В частном случае $\Delta x = \Delta u$, например, в (18), (19) вектор Δu — это вектор искомого поправки к элементам внешнего ориентирования снимка.

$$\text{Решив систему (20) при условии} \\ \delta_1^T Q_\Phi^{-1} \delta_1 + v_2^T Q_z^{-1} v_2 = \min, \quad (21)$$

получим систему нормальных уравнений, а из нее подробное выражение для матрицы весовых коэффициентов уравненного вектора u :

$$Q^{-1} = D^T Q^{-1} D - D^T Q^{-1} (Q_z^{-1} + Q_\phi^{-1}) Q^{-1} D. \quad (22)$$

Для упрощений $R_\phi = F$, $R_z = p \cdot E$ справедливы выводы, приведенные в [8], и процедура обращения матрицы N из (14) — (15) отпадает.

Исходные данные для уравнивания в фотограмметрии

Тип исходных данных	Способы получения данных в фотограмметрии	
	наземной топографической	прикаданной
Элементы проекции	Калибровка съемочной системы, самокалибровка	Калибровка съемочной системы, самокалибровка
Элементы внешнего ориентирования	Инерциальные системы, по снимкам звезд, видимого горизонта, поверхности объекта	Уровни, ориентирные устройства, отчетные механизмы, специальные системы
линейные	Навигационные системы, радиоголодезные станции	Геологические определения, механические средства и методы
Координаты опорных точек	Геологические определения, топокарта, привязка, прощальлет, фотогеологическая съемка	Геологические определения, механические средства и методы, тест-объекты
Измерения в фотостанциях	Радиовысомер, дальномер	Геологические измерения, специальные средства и методы
Данные, отнесенные к базису	Статоскоп	Геологические измерения, специальные средства и методы
Данные об объекте съемки	Геологические измерения и определения (расстояния, углы, превышения), фото-теодолитная топокарта	Топокарта, геоэзические, механические и физические средства и методы, геометрические характеристики фигуры, тест-объекты
Комбинированные данные	—	Геологические измерения, физические средства и методы

Предложенный алгоритм дает особенно ощутимые преимущества при использовании исходных данных, отнесенных к фотостанциям, базису и объекту съемки, так как объем вычислений резко сокращается.

1. Антипов И. Т., Крылов Н. А., Неумывакин Ю. К., Нехин С. С. На XV Конгрессе международного общества фотограмметри и дистанционного зондирования // Геодезия и картография. 1985. № 1. С. 49—53.
2. Большаков В. Д., Гад-даев П. А. Теория математической обработки геоэзических измерений М., 1977.
3. Заплатнов Г. Электронно-исчислительная техника в геодезии. София, 1979.

4. Дорожников А. Д., Гринюк М. Я. Уравнивание функций коррелированных измерений // Геодезия, картография и аэрофотогеодезия. 1980. Вып. 31. С. 127—130.

5. Дорожников А. Д., Тужася О. В., Гринюк М. Я. Уравнивание фотограмметрических измерений с учетом функциональных зависимостей // Геодезия, картография и аэрофотогеодезия. 1984. Вып. 40. С. 143—149.

6. Кемич Ю. В., Власов В. Д. Теория и методы математической обработки геоэзических измерений // Итоги науки и техники. Геодезия и аэрогеодезия. 1978. Вып. 14. С. 6—76.

7. Куштин И. Ф., Лысков Г. А. Фотограмметрия снимка и стереоскопических моделей. М., 1984.

8. Маркузе Ю. И. Уравнивание и оценка точности плановых геоэзических сетей. М., 1982.

9. Маркузе Ю. И. Обзорный параграфический способ уравнивания, рекуррентная формула и коллокация // Изв. вузов. Геодезия и аэрофотогеодезия. 1985. № 4. С. 3—14.

10. Тюрин Ю. С. Способ стереофотограмметрической обработки снимков, полученных с подвижного базиса. М., 1971.

11. Финдревский И. И. Уравнивание аналитической фотографии. Гудяцин. М., 1976.

Статья поступила в редколлегию 05.02.86

УДК 528.711.1

Е. И. СМЕРНОВ

О ТОЧНОСТИ ОПРЕДЕЛЕНИЯ КООРДИНАТ ОПОРНЫХ ТОЧЕК ПРИ ФОТОГЕОДОЛИТНОЙ СЪЕМКЕ

От точности определения исходных координат опорных точек в значительной степени зависит надежность дальнейших стереофотограмметрических построений. Для расширения необходимой и достаточной точности определения пространственных координат опорных точек, практически не влияющих на положение их изображений на снимках, воспользуемся известным условием коллинеарности

$$\begin{aligned} x &= f \frac{a_1(X - X_s) + b_1(Y - Y_s) + c_1(Z - Z_s)}{a_2(X - X_s) + b_2(Y - Y_s) + c_2(Z - Z_s)}, \\ z &= f \frac{a_3(X - X_s) + b_3(Y - Y_s) + c_3(Z - Z_s)}{a_2(X - X_s) + b_2(Y - Y_s) + c_2(Z - Z_s)}, \end{aligned} \quad (1)$$

где x, z — измеренные координаты опорных точек на фотогеодолитном снимке; f — фокусное расстояние камеры; a_i, b_i, c_i — направляющие косинусы, являющиеся функциями от угловых элементов внешнего ориентирования снимка; X, Y, Z — пространственные координаты опорных точек; X_s, Y_s, Z_s — пространственные координаты передней узловой точки камеры.

Для упрощения дальнейших вычислений будем считать, что угловые элементы внешнего ориентирования близки к нулю, тогда $a_1 = b_2 = c_3 = 1, a_2 = a_3 = b_1 = b_3 = c_1 = c_2 = 0$. В этом случае условия (1) примут вид

$$x = f \frac{X - X_s}{Y - Y_s} = f \frac{Lx}{Ly},$$