

Л. Н. ПЕРОВИЧ

ОЦЕНКА ТОЧНОСТИ ПЕРЕДАЧИ АСТРОНОМИЧЕСКИХ КООРДИНАТ И АЗИМУТА

В работе [1] предложены формулы для приближенной оценки точности передачи астрономических координат φ , λ и азимута α в ходах, уравненных за условия этих координат и азимута. Выведем формулы для приближенной оценки точности передачи координат φ , λ и азимута α в ходах, уравненных

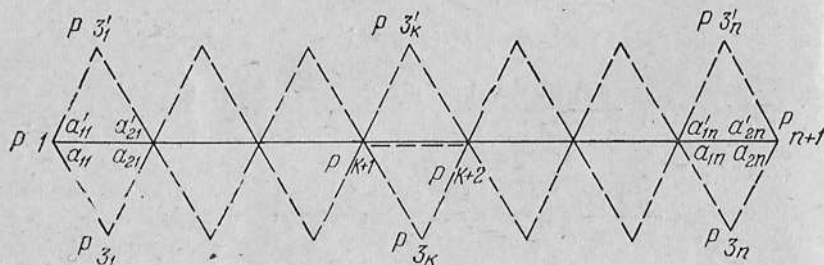


Схема хода передачи астрономических координат и азимута.

за условия двугранного угла γ , а также за условия φ , λ , α и γ . Поскольку в реальных условиях зенитные расстояния близки к 90° (все пункты, участвующие в передаче, расположены на земной поверхности), при выводе формул полагаем $z_{12} \approx \dots \approx z_{ij} \approx 90^\circ$. Учитывая, что протяженность ходов передачи относительно небольшая (до 200 км), разность астрономических долгот любых пунктов хода принимаем равной нулю, а астрономическую широту произвольного пункта $k+1$ равной средней широте хода. Астроопределения, выполненные в конечных пунктах хода, считаем безошибочными. Полагаем, что подобные допущения приведут к ошибке, не превышающей 10—20%.

Допустим, что ход передачи координат φ , λ и азимута α (рисунок) можно уравнивать только за условия двугранного угла γ .

С учетом наших предположений условное уравнение угла γ , например, для стороны $n-n+1$ можно записать [2]:

$$\begin{aligned} & \operatorname{cosec} a_{1n} \delta z_{n3} - \operatorname{cosec} a_{2n} \delta z_{n+1,3} - (\operatorname{ctg} a_{1n} + \operatorname{ctg} \hat{a}_{1n}) \delta z_{n,n+1} + \\ & + (\operatorname{ctg} a_{2n} + \operatorname{ctg} \hat{a}_{2n}) \delta z_{n+1,n} + \operatorname{cosec} \hat{a}_{1n} \delta z_{n3} - \\ & - \operatorname{cosec} \hat{a}_{2n} \delta z_{n+1,3} + \omega_{n,n+1} = 0. \end{aligned} \quad (1)$$

Весовые функции F_φ , F_λ , F_α астрономических координат для произвольного $\kappa+1$ пункта хода и азимута направления $\kappa+1-\kappa+2$, обусловленные ошибками измерений, примут вид [1]:

$$F_\varphi = \sum_{i=1}^k [(q_{2i} + q_{1i} \operatorname{ctg} a_{1i}) \delta z_{i,i+1} + (q_{2i} - q_{1i} \operatorname{ctg} a_{2i}) \delta z_{i+1,i} - q_{1i} \operatorname{cosec} a_{1i} \delta z_{i3} + q_{1i} \operatorname{cosec} a_{2i} \delta z_{i+1,3}];$$

$$F_\lambda = p_1 \sum_{i=1}^k [(q_{1i} - q_{2i} \operatorname{ctg} a_{1i}) \delta z_{i,i+1} + (q_{1i} + q_{2i} \operatorname{ctg} a_{2i}) \delta z_{i+1,i} + q_{2i} \operatorname{cosec} a_{1i} \delta z_{i3} - q_{2i} \operatorname{cosec} a_{2i} \delta z_{i+1,3}];$$

$$F_\alpha = p_2 \sum_{i=1}^k [(q_{1i} - q_{2i} \operatorname{ctg} a_{1i}) \delta z_{i,i+1} + (q_{1i} + q_{2i} \operatorname{ctg} a_{2i}) \delta z_{i+1,i} + q_{2i} \operatorname{cosec} a_{1i} \delta z_{i3} - q_{2i} \operatorname{cosec} a_{2i} \delta z_{i+1,3}] - \delta a_{11} - \dots - \delta a_{1,k+1}, \quad (2)$$

где $p_1 = \sec \varphi_{cp}$; $q_{1i} = -\sin a_{i+1,i}$; $p_2 = \operatorname{tg} \varphi_{cp}$; $q_{2i} = -\cos a_{i+1,i}$.

Считая измерения равноточными, для определения обратных весов весовых функций (2) используем известную формулу

$$\frac{1}{P_F} = [ff] - \frac{[af]^2}{[aa]} - \frac{[bf \cdot 1]^2}{[bb \cdot 1]} - \frac{[cf \cdot 2]^2}{[cc \cdot 2]} - \dots \quad (3)$$

Определив все члены уравнения (3), после несложных преобразований найдем

$$\begin{aligned} \frac{1}{P_{F_\varphi}} &= 2 \sum_{i=1}^k M_i - \sum_{i=1}^k \left[\frac{(-q_1 R + q_2 S)^2}{2L} \right]_i; \\ \frac{1}{P_{F_\lambda}} &= 2p_1^2 \left\{ \sum_{i=1}^k P_i - \sum_{i=1}^k \left[\frac{(q_2 R + q_1 S)^2}{2L} \right]_i \right\}; \\ \frac{1}{P_{F_\alpha}} &= 2p_2^2 \left\{ \sum_{i=1}^k P_i - \sum_{i=1}^k \left[\frac{(q_2 R + q_1 S)^2}{2L} \right]_i \right\} + 3k + 1, \quad (4) \end{aligned}$$

где $M_i = q_{1i}^2 (\operatorname{ctg}^2 a_{1i} + \operatorname{ctg}^2 a_{2i}) + q_{1i} q_{2i} (\operatorname{ctg} a_{1i} - \operatorname{ctg} a_{2i}) + 1$;

$$P_i = q_{2i}^2 (\operatorname{ctg}^2 a_{1i} + \operatorname{ctg}^2 a_{2i}) - q_{1i} q_{2i} (\operatorname{ctg} a_{1i} - \operatorname{ctg} a_{2i}) + 1;$$

$$L_i = \operatorname{ctg}^2 a_{1i} + \operatorname{ctg}^2 a_{2i} + \operatorname{ctg}^2 a'_{2i} + \operatorname{ctg}^2 a'_{1i} + \\ + \operatorname{ctg} a_{1i} \operatorname{ctg} a'_{1i} + \operatorname{ctg} a_{2i} \operatorname{ctg} a'_{2i} + 2; \quad (5)$$

$$R_i = 2 \operatorname{ctg}^2 a_{1i} + 2 \operatorname{ctg}^2 a_{2i} + \operatorname{ctg} a_{1i} \operatorname{ctg} a'_{1i} + \operatorname{ctg} a_{2i} \operatorname{ctg} a'_{2i} + 2;$$

$$S_i = \operatorname{ctg} a_{2i} + \operatorname{ctg} a'_{2i} - \operatorname{ctg} a_{1i} - \operatorname{ctg} a'_{1i}.$$

Обозначив

$$\frac{(-q_1 R + q_2 S)^2}{2L} = U; \quad \frac{(q_2 R + q_1 S)^2}{2L} = V, \quad (6)$$

получим

$$\frac{1}{P_{F_\varphi}} = 2 \sum_{i=1}^k M_i - \sum_{i=1}^k U_i;$$

$$\frac{1}{P_{F_\lambda}} = 2p_1^2 \left(\sum_{i=1}^k P_i - \sum_{i=1}^k V_i \right);$$

$$\frac{1}{P_{F_\alpha}} = 2p_2^2 \left(\sum_{i=1}^k P_i - \sum_{i=1}^k V_i \right) + 3k + 1, \quad (7)$$

где k — количество передач от начального пункта до пункта $k+1$.

Для строго вытянутых ходов, у которых горизонтальные углы у основания треугольников передач равны ($a_{1i} = a_{2i} = a$, $q_{1i} = q_1$, $q_{2i} = q_2$), формулы для вычисления величин обратных весов имеют вид:

$$\frac{1}{P_{F_\varphi}} = k[q_1^2 (\operatorname{ctg}^2 a - 1) + 2]; \quad \frac{1}{P_{F_\lambda}} = kp_1^2 [q_2^2 (\operatorname{ctg}^2 a - 1) + 2];$$

$$\frac{1}{P_{F_\alpha}} = kp_2^2 [q_2^2 (\operatorname{ctg}^2 a - 1) + 2] + 3k + 1. \quad (8)$$

Пусть ход передачи координат φ , λ и азимута α (кроме условия двугранного угла γ) можно уравнивать за условия координат и азимута. Выведем формулы для случая, когда ходы

строго вытянуты и горизонтальные углы, используемые для передач, равны между собой. Условные уравнения астрономической широты, долготы и азимута соответственно примут вид [1]:

$$\sum_{i=1}^k [(q_2 + q_1 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i,i+1} + (q_2 - q_1 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i+1,i} - q_1 \operatorname{cosec} a \delta z_{i3} + q_1 \operatorname{cosec} a \delta z_{i+1,3}] + \omega_\varphi = 0; \quad (9)$$

$$p_1 \sum_{i=1}^k [(q_1 - q_2 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i,i+1} + (q_1 + q_2 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i+1,i} + q_2 \operatorname{cosec} a \delta z_{i3} - q_2 \operatorname{cosec} a \delta z_{i+1,3}] + \omega_\lambda = 0;$$

$$p_2 \sum_{i=1}^n [(q_1 - q_2 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i,i+1} + (q_1 + q_2 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i+1,i} + q_2 \operatorname{cosec} a \delta z_{i3} - q_2 \operatorname{cosec} a \delta z_{i+1,3}] - \delta a_{11} - \dots - \delta a_{2n} + \omega_\alpha = 0.$$

Весовые функции F_φ , F_λ для пункта $k+1$ и F_α для направления $k+1-k+2$ запишем

$$F_\varphi = \sum_{i=1}^k [(q_2 + q_1 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i,i+1} + (q_2 - q_1 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i+1,i} - q_1 \operatorname{cosec} a \delta z_{i3} + q_1 \operatorname{cosec} a \delta z_{i+1,3}];$$

$$F_\lambda = p_1 \sum_{i=1}^k [(q_1 - q_2 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i,i+1} + (q_1 + q_2 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i+1,i} + q_2 \operatorname{cosec} a \delta z_{i3} - q_2 \operatorname{cosec} a \delta z_{i+1,3}]; \quad (10)$$

$$F_\alpha = p_2 \sum_{i=1}^k [(q_1 - q_2 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i,i+1} + (q_1 + q_2 \operatorname{ctg} a) \delta z_{i+1,i} + q_2 \operatorname{cosec} a \delta z_{i3} - q_2 \operatorname{cosec} a \delta z_{i+1,3}] - \delta a_{11} - \dots - \delta a_{2k}.$$

После определения соответствующих членов уравнения (3) нетрудно получить

$$\frac{1}{P_{F_\varphi}} = k \left(1 - \frac{k}{n} \right) [q_1^2 (\operatorname{ctg}^2 a - 1) + 2];$$

$$\frac{1}{P_{F_\lambda}} = k \left(1 - \frac{k}{n} \right) p_1^2 [q_2^2 (\operatorname{ctg}^2 a - 1) + 2];$$

$$\frac{1}{P_{F\alpha}} = k \left(1 - \frac{k}{n} \right) p_2^2 [q_2^2 (\operatorname{ctg}^2 a - 1) + 2] + (3k+1) \left(1 - \frac{3k+1}{3n-1} \right). \quad (11)$$

Если ход передачи астрономических координат и азимута можно уравнивать только за условия координат и азимута, то следует пользоваться формулами, выведенными в работе [1].

Таким образом, формулы (7), (8), (11) позволяют вычислять величины обратных весов астрономических координат и азимута, уравненных за различные условия, и тем самым предвычислять точность передачи астрономических координат и азимута в различных ходах.

ЛИТЕРАТУРА

1. Перович Л. Н. К вопросу оценки точности передачи астрономических координат и азимута. — «Геодезия, картография и аэрофотосъемка», 1974, вып. 19.
2. Филиппов А. Е. Условные уравнения в сети пространственной триангуляции. — «Геодезия, картография и аэрофотосъемка», 1968, вып. 7.

Работа поступила 11 ноября 1975 года.
Рекомендована кафедрой газонефтепромысловой геологии Ивано-Франковского института нефти и газа.