

П. А. МЕДВЕДЕВ

О НЕКОТОРЫХ СПОСОБАХ РЕШЕНИЯ
ПРЯМОЙ ГЕОДЕЗИЧЕСКОЙ ЗАДАЧИ
В ФУНКЦИЯХ НАЧАЛЬНЫХ АРГУМЕНТОВ

Для решения главных геодезических задач на малые и средние расстояния применяют преимущественно способы перехода на поверхность вспомогательной сферы. В этом случае зависимости между сферическими и сфероидическими величинами выражаются в виде быстро сходящихся рядов, а задачи на шаре решают по формулам сферической тригонометрии.

В 1922 г. А. Беррот для этих целей применил конформную проекцию эллипсоида на шар. Им, в частности, рассмотрен способ решения прямой геодезической задачи (ПГЗ), когда исходные данные на эллипсоиде равны соответствующим величинам на шаре радиуса N_1 . Относительно зависимостей (I), (II), (III) [6, с. 41] для вычисления сфероидических поправок А. Беррот указывает, что они совпадают с формулами Л. Крюгера, выведенными им другим путем в 1919 г. [3]. Единственное их различие состоит в формуле для вычисления широты B_2 , в которой, по выражению Ф. Красовского, «...остроумный подбор (Л. Крюгером) широтного аргумента приводит к ряду упрощений» [3, с. 137]. Следует отметить, что этим приемом еще в 1880 г. пользовался Ф. Гельмерт при преобразованиях выражения для разности широт [1].

Л. Крюгер при выводе формул исходит из известных рядов А. Лежандра для разностей широт, долгот и азимутов в функциях начальной точки, удерживая в них члены до $\sigma^3 \eta^2$ включительно. Схематически ряды А. Лежандра [3] можно записать

$$b = B_2 - B_1 = f_1(B_1, A_1, s), \quad (a_1)$$

$$l = L_2 - L_1 = f_2(B_1, A_1, s), \quad (a_2)$$

$$a = A_2 - A_1 \pm 180^\circ = f_3(B_1, A_1, s). \quad (a_3)$$

Полагая в этих равенствах $\eta_1^2 = 0$, Л. Крюгер разбивает их выражение на сферическую и сфероидическую части. Задачу на шаре радиуса N_1 решает по формулам четвертого способа К. Гаусса [6], разложив их в ряды и введя аддитаменты. Полученные формулы он рекомендует применять при расстояниях до 120 км с точностью требований триангуляции I класса.

Этот же путь решения ПГЗ описывает А. Шедльбаэр [7]. Но в отличие от Л. Крюгера он рассматривает шар радиуса R_1 и применяет другие формулы сферической тригонометрии.

Способ, который проанализирован в [4], предложенный Л. Крюгером для решения ПГЗ, А. Шедльбаэр применяет и для решения обратной геодезической задачи [8].

По мнению Ф. Красовского [5], формулы Л. Крюгера не нашли широкого применения в геодезической практике из-за сложности вычисления широты B_2 , хотя остальные формулы проще соответствующих формул О. Шрейбера.

Для облегчения вычисления широты B_2 при расстояниях до 60 км А. Денисов и Б. Скуин [2] составили таблицу поправок. При ее расчетах они применили укороченную формулу А. Беррота. Отброшенные в ней члены третьего порядка [6]

$$-dq_3 - dq_3' = \frac{s^3}{6N_1^3} e'^2 \cos^2 B_1 \cdot \cos A_1 \cdot \cos 2A_1$$

принимают наибольшее значение 0,0002" при $s=60$ км, $B_1=0$, $A_1=0$.

В формуле (10) для вычисления φ_2 в [2, с. 23] множитель V_1^2 следует исправить на η_1^2 . Еще лучше равенство (10) с учетом (13) записать в виде $\varphi_2 = \varphi_1 + V_1^2 \cdot \Delta\varphi$. В формуле (14) для вычисления A_2 последнее слагаемое порядка $e'^2 \sigma^3$ нужно отбросить, так как его значение $\leq 0,00003"$ при $s \leq 60$ км.

Рассмотрим прямой путь решения ПГЗ, основанный на ином применении формул сферической тригонометрии.

В предыдущих случаях по своему назначению формулы сферической тригонометрии трактовались как алгоритмы для вычисления сферических величин. А переход на шар применялся для получения сфероидических поправок к сферическому решению в виде быстро сходящихся рядов.

Получить зависимости с улучшенной сходимостью можно и без перехода на шар. Для этого в рядах А. Лежандра нужно сферические величины заменить их суммами. Но по виду членов очень сложно установить функцию, являющуюся их суммой. Этот вопрос легко решается с помощью формул сферической тригонометрии, рассматривая их как суммы сферических величин. Действительно, заменив в формуле сферические величины на соответствующие сфероидические, ее левая часть будет указывать, к какому виду следует преобразовать ряд для определения искомой величины, а правая — сумму сферических членов этого ряда.

Такие преобразования без описания общего подхода выполнил в 1880 г. Ф. Гельмерт при выводе формул для решения ПГЗ

по способу вспомогательной точки с применением прямоугольных сфероидических координат [1].

Преобразуем описанным путем ряды А. Лежандра (a_1)—(a_3), удерживая в них, как и Л. Крюгер, члены по порядку $\sigma^3 \cdot \eta^2$ включительно. Для выделения из разложений сферических членов и определения их сумм используем формулы IV способа К. Гаусса (3)—(9), рис. 2 [2, с. 23] при тех же начальных условиях.

Вспомогательную широту φ_0 находим из соотношений (3), (4), обозначая $u = \Delta B$:

$$\operatorname{tg} \Delta B = \operatorname{tg} \frac{s}{H_1} \cdot \cos A_1; \quad (1) \quad \varphi_0 = B_1 + \Delta B. \quad (2)$$

Из прямоугольного треугольника $P_0'P_1'P_2'$ (рис. 2)

$$\sin v = \sin \frac{s}{N_1} \cdot \sin A_1; \quad \cos v = \cos \frac{s}{N_1} / \cos \Delta B.$$

Тогда

$$\operatorname{tg} v = \operatorname{tg} \frac{s}{N_1} \cdot \sin A_1 \cdot \cos \Delta B$$

и выражение (7) для разности долгот на шаре примет вид

$$\operatorname{tg} \Delta \lambda = \frac{\operatorname{tg} \frac{s}{N_1} \cdot \sin A_1 \cdot \cos \Delta B}{\cos \varphi_0}.$$

Из этого равенства следует, что его правая часть является суммой сферических членов для ряда $\operatorname{tg} l$. Подставляя в этот ряд выражение (a_2) и выделяя из него сумму сферических членов, получим

$$\operatorname{tg} l = \frac{\operatorname{tg} \frac{s}{N_1} \cdot \sin A_1 \cdot \cos \Delta B}{\cos \varphi_0} + \frac{u^2 v}{3} e'^2 \cos B_1. \quad (3)$$

Выведем формулу для вычисления широты B_2 . В равенстве $B_2 - \varphi_0 = (B_2 - B_1) - \Delta B$ ΔB заменяем рядом, полученным из (1), а вместо $B_2 - B_1$ подставляем разложение (a_1). Сумму сферических членов полученного ряда определяем из соотношений (5) и (6) [2]. Тогда

$$B_2 - \varphi_0 = -V_1^2 \sin \frac{s}{N_1} \cdot \sin A_1 \cdot \operatorname{tg} \frac{l}{2} \sin \varphi_0 + u \eta_1^2 - \\ - \frac{u^2}{2} 3 t_1 \eta_1^2 V_1^2 - \frac{u^3}{2} \eta_1^2 (1 - t_1^2) + \frac{u v^2}{6} \eta_1^2 (1 + 9 t_1^2).$$

По аналогии с Л. Крюгером последнее равенство преобразуем к виду

$$B_2 = \varphi_0 - V_1^2 \sin \frac{s}{N_1} \cdot \sin A_1 \cdot \operatorname{tg} \frac{l}{2} \cdot \sin \varphi_0 + ue'^2 \cos^2 \left(B_1 + \frac{3}{4} V_1^2 u \right) + \\ + \frac{uv^2}{6} e'^2 (9 - 8 \cos^2 B_1) - \frac{u^3}{16} e'^2 (1 - 2 \cos^2 B_1). \quad (4)$$

Обратный азимут A_2 геодезической линии вычисляем по формуле

$$A_2 = A_1 + \tau - (\tau - a) \pm 180^\circ, \quad (5)$$

где

$$\operatorname{tg} \tau = \sin \frac{s}{N_1} \cdot \sin A_1 \cdot \operatorname{tg} \varphi_0; \quad (6)$$

$$\begin{aligned} \tau - a = \operatorname{tg} \frac{s}{2N_1} \cdot \sin A_1 \cdot \sin \Delta B - \frac{uv}{2} e'^2 \cos^2 \left(B_1 - \frac{u}{6} \right) + \\ + \frac{v^3}{12} e'^2 \sin 2B_1. \end{aligned} \quad (7)$$

В равенствах (3), (4), (7):

$$u = \frac{s \cos A_1}{N_1}; \quad v = \frac{s \sin A_1}{N_1}; \quad V_1^2 = 1 + e'^2 \cos^2 B_1.$$

Если решать ПГЗ при расстояниях до 60 км по исходным данным [2], то в формулах (3), (4), (7) последними слагаемыми можно пренебречь. И тогда

$$\operatorname{tg} \Delta B = 0,0050256927; \quad \Delta B = 0,0050256504 = 0^\circ 17' 16, 6148'';$$

$$\varphi_0 = B_1 + \Delta B = 48^\circ 04' 09, 2618''.$$

$$\operatorname{tg} l = 0,0073146130; \quad l = 0,0073144826 = 0^\circ 25' 08, 7203'';$$

$$L_2 = L_1 + l = 36^\circ 14' 45, 0503''.$$

$$\begin{array}{r} B_2 = 0,838\ 966\ 4963 \\ - 0,000\ 013\ 3393 \\ + 0,000\ 015\ 1639 \\ + 0,000\ 000\ 0007 \\ \hline 0,838\ 968\ 3216 = 48^\circ 04' 09, 6383''. \end{array}$$

$$\operatorname{tg} \tau = 0,005\ 441\ 662;$$

$$\tau = 0,005\ 441\ 608 = 0^\circ 18' 42, 413''.$$

$$\tau - a = 0,000\ 012\ 282$$

$$- 0,000\ 000\ 037$$

$$\hline 0,000\ 012\ 245 = 0^\circ 00' 02, 526''.$$

$$a = \tau - (\tau - a) = 0^\circ 18' 39, 887'' \text{ и}$$

$$A_2 = A_1 + a + 180' = 224^\circ 30' 53, 557''.$$

1. Гельмерт Ф. Р. Математические и физические теории высшей геодезии. Т. 1. М., 1962. 2. Денисов А. Н., Скуин Б. Л. О решении прямой геодезической задачи при малых расстояниях между пунктами // Геодезия, картография и аэрофотосъемка. 1981. № 34. С. 22—25. 3. Красовский Ф. Н. Руководство по высшей геодезии. Ч. П. М., 1942. 4. Медведев П. А. Вывод формул со средними аргументами для решения обратной геодезической задачи // Изв. вузов. Геодезия и аэрофотосъемка. 1984. № 5. С. 20—27. 5. Ходорович П. А. Решение главной задачи высшей геодезии методом свободного выбора положения нормальной параллели при конформном изображении поверхности эллипсоида на поверхности шара. Омск, 1938. 6. Berroth A. Sphäroidische Korrektionsgrossen durch konforme Projektion auf die einhüllende Kugelschar mit parallelkreisförmiger Charakteristik // Zeit. f. Verm., 1922. H. 2. S. 41. 7. Schödlbauer A. Übertragung geographischer Koordinaten auf Rozugsellipsoiden Reihen auf strenge Formeln der sphärischen Trigonometrie // Allgemeine Vermessungs—Nachrichten. 1979. Bd. 86. H. 4. S. 55, 8, Schödlbauer A. Kugeln als Hilfsflächen bei der Lösung der beiden geodätischen Hauptaufgaben // Mitt. geod. Inst. Techn. Univ. Graz, 1980. H. 35. S. 60—61.

Статья поступила в редакцию 26.12.88