

М. И. МАРЫЧ

ПРОВЕРКА РЕШЕНИЯ ЗАДАЧИ МОЛОДЕНСКОГО НА МОДЕЛИ ПЕРЦЕВА

Решение задачи Стокса с относительной погрешностью порядка квадрата сжатия a Земли, полученное М. С. Молоденским при условии отсутствия сферической функции первого порядка в свободных членах использованных интегральных уравнений, которое в общем случае не выполняется [2, 3], проверено Б. П. Перцевым на модели [3, 4].

Она представляет собой произвольный простой слой, распределенный на сфере радиуса, равного малой полуоси b земного эллипсоида. Создаваемый этим слоем потенциал вне сферы и эллипсоида можно представить в виде разложения в ряд по шаровым функциям. В результате преобразований решения при $b=1$, выполненных для общего члена ряда

$$T = \rho^{-(n+1)} P_{nk}(x) \cos kL, \quad (1)$$

в котором $x = \sin \Phi$, получено выражение

$$T = [1 - a(n+1)(1-x^2)] P_{nk}(x) \cos kL \quad (2)$$

для потенциала на поверхности эллипсоида такое же по виду, как и при непосредственной подстановке значения радиуса вектора эллипсоида

$$\rho = 1 + a \cos^2 \Phi$$

в (1), что справедливо при всех значениях n .

Принимая во внимание, что упомянутая выше сферическая функция первого порядка создается не только высотами $H = \rho - R$ рельефа граничной поверхности s , которой в теории Стокса является регуляризированный геоид, а в теории Молоден-

ского физическая поверхность Земли, отсчитываемыми от внешней сферы s (сфера Бриллюэна), но и значениями на этой сфере граничного условия

$$\Delta g = -\frac{\partial T}{\partial \nu} + \frac{T}{\gamma} \frac{\partial \gamma}{\partial \nu}, \quad (3)$$

выражающего связь аномалии ускорения свободного падения Δg с аномальным потенциалом T , в работе [1] был предложен другой путь решения задачи, позволяющий получить общие и более строгие формулы для T , а именно формулы, определяющие потенциал на поверхности s и вне ее с точностью до шаровой функции первого порядка. Он заключается в замене условия (3), содержащего дифференцирование по обратному направлению ν нормального ускорения свободного падения γ , более простым граничным условием

$$M_s T \equiv - \left(\frac{\partial T}{\partial \rho'} + \frac{2T}{\rho'} \right)_{\rho' \rightarrow \rho} = G_s, \quad (4)$$

позволяющим на основании разрешимости внешней задачи Дирихле для s преобразование $DG_s = G_c$ от G_s привести к значениям G_c функции G на сфере Бриллюэна. Следовательно, решение задачи $T = M^{-1} G_s$ можно представить в виде интеграла Стокса

$$T = \frac{R^2}{4\pi} \int D G_s S(\tilde{\rho}', \psi) d\omega \equiv M_c^{-1} D(G_s), \quad (5)$$

возмущенного высотами H и в котором произведение операторов $M_c^{-1} D = M_s^{-1}$. Поскольку оператор M_s^{-1} так же, как и оператор M_s , определяется лишь геометрией поверхности s , то вместо внешней сферы s отсчета ее высот может быть принята и любая другая земная сфера, а следовательно, и внутренняя сфера.

Формула, определяющая аномальный потенциал на физической поверхности Земли и вне ее в первом приближении по Модденскому, которая получена в результате разложения интеграла (5) в ряд по степеням малого параметра, имеет вид

$$T = T_0 + T_1, \quad (6)$$

где

$$T_0 = \frac{R^2}{4\pi} \int G_s S(\rho'_0, \psi) d\omega \quad (7)$$

и

$$T_1 = -\frac{R^2}{4\pi} \int \left(\frac{\partial G}{\partial \rho} \right)_0 \left(H - \frac{R}{\rho'_0} \tilde{H} \right) S(\rho'_0, \psi) d\omega + \frac{H}{\rho'_0} T_0. \quad (8)$$

Здесь $\rho'_0 = R + z$ — нулевое приближение радиуса-вектора $\rho' = R + H + z$ данной точки; G_s — граничные значения, равные сум-

ме аномалий ускорения свободного падения Δg на поверхности, s и поправок δg к ним за переход от задачи с условием (3) к задаче с условием (4);

$$\left(\frac{\partial G}{\partial \rho} \right)_0 = \frac{1}{2\pi R} \int (G_s - \tilde{G}_s) \frac{d\omega}{r^2} - \frac{2G_s}{R} = -\frac{1}{R} \sum_{n=0}^{\infty} (n+2)(G_s)_n. \quad (9)$$

Поправки δg находим по формуле

$$\delta g = \frac{2\gamma\zeta}{R} (1 + q - 3\alpha \sin^2 \Phi) - \alpha\gamma\xi \sin 2\Phi,$$

где ζ и ξ — значения высот квазигеоида и уклонений отвеса в меридиане, полученные в сферической аппроксимации, т. е. с помощью формулы (6) при $\alpha=0$ и при $G_s=\Delta g$; $q = \frac{a\omega^2}{\gamma_e} \approx \alpha$.

Покажем, что в случае рассмотренной выше модели Земли, правая часть формулы (6) преобразовывается с точностью порядка α^2 в потенциал (1) при всех значениях n за исключением значения $n=1$, при котором граничные значения (4), а следовательно, и потенциала (6) тождественно равны нулю.

Примем в качестве физической поверхности Земли s поверхность земного эллипсоида с большой полуосью $a=R$ и выполним преобразование потенциала (1) согласно формуле (6), сохраняя при этом малые величины порядка высоты $H=-Rax^2$.

Для этого с помощью (4) и (9) находим выражения для обкладок интегралов (7) и (8). Они имеют вид

$$G_s = G_c \left(1 - \frac{n+2}{R} H \right),$$

где

$$G_c = (n-1) R^{-(n+2)} P_{nh}(x) \cos kL; \quad (10)$$

$$\left(\frac{\partial G}{\partial \rho} \right)_0 H = -G_c \frac{n+2}{R} H \text{ и } \left(\frac{\partial G}{\partial \rho} \right)_0 = -G_c \frac{(n+2)}{R}.$$

Подставляя эти выражения в (6) и принимая во внимание, что обобщенная функция Стокса

$$s(\rho_0', \psi) = \frac{1}{R} \sum_{n=0}^{\infty} \left(\frac{R}{\rho_0'} \right)^{n+1} \frac{2n+1}{n-1} P_n(\cos \psi),$$

после некоторых преобразований, в ходе которых использовано свойство ортогональности и теорема восстановления сферических функций, получаем

$$T = \frac{G_c}{n-1} R \left(\frac{R}{\rho_0'} \right)^{n+1} \left[1 - (n+1) \frac{H}{\rho_0'} \right]. \quad (11)$$

Теперь после подстановки (10) в (11) имеем

$$T = [\rho_0^{-(n+1)} - (n+1) H \rho_0^{-(n+2)}] P_{nk}(x) \cos kL,$$

где

$$\rho_0^{-(n+1)} - (n+1) H \rho_0^{-(n+2)} = \rho^{-(n+1)}.$$

Таким образом, формула (6) действительно приводится к потенциалу (1) с точностью до шаровой функции первого порядка.

1. Марыч М. И. О решении задачи Молоденского с учетом сжатия Земли // Геодезия, картография и аэрофотосъемка. 1987. Вып. 46. С. 61—64.
2. Молоденский М. С. Решение задачи Стокса с относительной погрешностью порядка квадрата сжатия Земли // Тр. ЦНИИГАиК. 1956. Вып. 112. С. 3—8.
3. Молоденский М. С., Еремеев В. Ф., Юркина М. И. Методы изучения внешнего гравитационного поля и фигуры Земли // Тр. ЦНИИГАиК. 1960. Вып. 131. 251 с.
4. Перцев Б. П. О решении задачи Стокса с относительной погрешностью порядка квадрата сжатия Земли // Тр. ЦНИИГАиК. 1956. Вып. 112. С. 9—12.

Статья поступила в редакцию 27.04.90