

М. М. ФЫС

**О ВЫЧИСЛЕНИИ МОДЕЛЬНЫХ СТОКСОВЫХ  
ПОСТОЯННЫХ ЗЕМЛИ, СООТВЕТСТВУЮЩИХ  
ПРЕДСТАВЛЕНИЮ О ЕЕ ПЛОТНОСТИ, ЧАСТИЧНОЙ  
СУММОЙ ОБОБЩЕННОГО РЯДА ФУРЬЕ**

В последнее время в ряде работ модельное распределение плотности планеты представлялось в виде суммы обобщенного ряда Фурье по системе многочленов, ортогональных внутри шара [1, 2] или эллипсоида вращения [3]. Дальнейшим развитием такого подхода является использование биортогональных

систем многочленов внутри трехосного эллипсоида  $\tau \left\{ \frac{x^2}{A^2} + \frac{y^2}{B^2} + \frac{z^2}{C^2} \leq 1 \right\}$  с полуосами  $A, B, C$ , когда плотность вещества, заключенного в нем, может быть представлена разложением по системе многочленов  $\{W_{ije}\}$

$$\delta(x, y, z) = \sum_{m-l+j+e=0} b_{ije} W_{ije}(x, y, z), \quad (1)$$

где

$$W_{ije}(x, y, z) = \frac{1}{z^m i! j! e!} \frac{\partial^m}{\partial x^i \partial y^j \partial z^e} \left( \frac{x^2}{A^2} + \frac{y^2}{B^2} + \frac{z^2}{C^2} - 1 \right)^m, \quad (2)$$

а коэффициенты разложения суть

$$b_{ije} = \frac{\int_{\tau} \delta \omega_{ije}(x, y, z) d\tau}{\int_{\tau} \omega_{ije}(x, y, z) W_{ije}(x, y, z) d\tau}, \quad (3)$$

в которых  $\{\omega_{ije}\}$  — вторая система многочленов, биортогональных в  $\tau$  к многочленам системы  $\{W_{ije}\}$ .

Задав таким образом форму планеты и ее плотность, можно выразить стоковые постоянные такой модели через коэффициенты  $b_{ije}$  разложения (1). С этой целью вспомним [4], что

$$\begin{Bmatrix} C_{ns} \\ S_{ns} \end{Bmatrix} = \sum_{p+q+n-s} \frac{\alpha_{pqs}}{\beta_{pqs}} I_{pqs}, \quad (4)$$

где

$$I_{pqs} = \frac{1}{Ma^n} \int_{\tau} \delta x^p y^q d\tau \quad (5)$$

— степенные моменты плотности,  $\alpha_{pqs}, \beta_{pqs}$  — коэффициенты связи степенных моментов со стоковыми постоянными планеты,  $M$  — масса Земли,  $a$  — средний радиус. Численные значения коэффициентов  $\alpha_{pqs}, \beta_{pqs}$  приведены в статье [4]. Найдем теперь степенные моменты  $I_{pqs}$  модельного распределения (1). Подставив (1) в (4), получим

$$\begin{aligned} I_{pqs}^* = & \frac{1}{Ma^n} \int_{\tau} \left[ \sum_{m-l+j+e=0} b_{ije} \frac{1}{2^m i! j! e!} \frac{\partial^m}{\partial x^i \partial y^j \partial z^e} \times \right. \\ & \times \left. \left( \frac{x^2}{A^2} + \frac{y^2}{B^2} + \frac{z^2}{C^2} - 1 \right) \right]^m d\tau \end{aligned} \quad (6)$$

и после вычислений с учетом (4) имеем

$$\sum \frac{C_{nk}^*}{S_{nk}} = \frac{3}{\delta_c} \sum_{p+q+s=n} \sum_{m=0}^n \sum_{\substack{i+j+e=n \\ l < p, j < q, e < s \\ p=i, q=j, s=e - \text{четные}}} \frac{\alpha_{pqs}}{\beta_{pqs}} \times \\ \times \frac{b_{lje} m! \alpha^{p-l} \beta^{q-j} \gamma^{s-e}}{a^m (m+n-3)!! i! j! e! (p-i)!! (q-j)!! (s-e)!!} \quad (7)$$

— выражения модельных стоксовых постоянных через коэффициенты разложения (1) и коэффициенты  $\alpha_{pqs}$ ,  $\beta_{pqs}$ ; в формуле (7)  $\delta_c = 5,517 \text{ г/см}^3$  — средняя плотность,  $\alpha = \frac{A}{a}$ ,  $\beta = \frac{B}{a}$ ,  $\gamma = \frac{C}{a}$ .

Отметим важное свойство выражения (7). Из него следует, что в отличие от (1) в формуле (7) фигурирует конечная сумма и модельные стоксовые  $n$ -го порядка зависят только от коэффициентов  $b_{lje}$  до  $n$ -й степени.

Рассмотрим сумму слагаемых в формуле (7), соответствующую нашему случаю. Она имеет вид

$$\frac{3n!}{\delta_c (2n+3)!!} \sum_{p+q+s=n} \frac{\alpha_{pqs}}{\beta_{pqs}} \left\{ b_{pqs} \right\} a^n, \quad (8)$$

показывающий, что в формуле (7) коэффициенты  $b_{pqs}$  с общей суммой индексов, равной  $n$ , входят в такой же линейной комбинации, в какой степенные моменты  $J_{pqs}$  входят в стоксовые постоянные в (4).

Выпишем теперь выражение вида (4) до 6-го порядка включительно. Введем обозначения

$$\frac{u_{nk}}{v_{nk}} = \sum_{i+j+e=n} \frac{\alpha_{lje}}{\beta_{lje}} \left\{ \frac{b_{lje}}{a^n} \right\}, \quad (9)$$

$$e_{nk} = \int_{-\pi}^{\pi} P_n^k(\cos \theta) \cos k\lambda d\tau. \quad (10)$$

Заметим, кстати, что если  $\tau$  — шар, то  $l_{nk}=0$ , и тогда все слагаемые в (7), за исключением (8), равны нулю. Тогда, учитывая формулы (7), из формулы (4) получим:

$$C_{00}^* = \frac{u_{00}}{\delta_c} = 1;$$

$$C_{20}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{2!}{7!!} u_{20} + \frac{1}{3} e_{20} u_{00} \right], \quad C_{22}^* = \frac{3!}{\delta_c} \left[ \frac{2!}{7!!} u_{22} + \frac{1}{3} e_{22} u_{00} \right];$$

$$C_{30}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{3!}{9!!} u_{30} + \frac{1}{21} e_{20} u_{10} \right], \quad C_{33}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{3!}{9!!} u_{33} + \frac{1}{42} e_{22} u_{11} \right];$$

$$S_{33}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{3!}{9!!} v_{33} + \frac{1}{42} e_{22} v_{11} \right],$$

$$C_{40}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{4!}{11!!} u_{40} + \frac{24}{9!!} \left( e_{20} u_{20} + e_{22} u_{22} + \frac{1}{7!!} e_{40} u_{00} \right) \right];$$

$$S_{40}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{4!}{11!!} v_{40} + \frac{2!}{9!!} (e_{22} v_{20} + e_{20} v_{22}) + \frac{1}{7!!} e_{40} u_{00} \right];$$

$$S_{42}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{4!}{11!!} v_{42} + \frac{10}{9!!} e_{20} v_{22} \right];$$

$$C_{52}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{5!}{13!!} u_{52} + \frac{3!}{11!!} (e_{22} u_{30} + 6e_{20} u_{33}) + \frac{1}{9!!} e_{32} u_{10} \right]; \quad (11)$$

$$C_{55}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{5}{13!!} u_{55} + \frac{3!}{11!!} e_{22} u_{33} \right];$$

$$S_{55}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{5!}{13!!} v_{55} + \frac{3!}{11!!} e_{22} v_{33} + \frac{1}{9!!} e_{44} v_1 \right];$$

$$C_{64}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{6!}{15!!} u_{64} + \frac{4!}{13!!} (e_{22} u_{42} + e_{20} u_{44}) + \frac{2!}{9!!} (e_{44} u_{20} + e_{42} u_{22}) + \frac{1}{7!!} e_{64} u_{00} \right];$$

$$S_{64}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{6!}{15!!} v_{64} + \frac{4!}{13!!} (e_{22} v_{42} + e_{20} v_{44}) + \frac{2!}{9!!} (e_{44} v_{20} + e_{42} v_{22}) + \frac{1}{7!!} e_{64} u_{00} \right];$$

$$C_{66}^* = \frac{3}{\delta_c} \left[ \frac{6!}{15!!} u_{66} + \frac{4!}{13!!} e_{22} u_{44} + \frac{2!}{11!!} e_{44} u_{22} + \frac{1}{9!!} e_{66} u_{00} \right].$$

При представлении плотности рядом (1) с усечением его степенью  $N$  формулы (7), (4), (11) позволяют вычислить модельные стоковые постоянные  $C_{nk}^*$ ,  $S_{nk}^*$  произвольного порядка. При  $n \leq N$  они совпадают с используемыми постоянными  $C_{nk}$ ,  $S_{nk}$  до  $N$ -го порядка, а при  $n > N$  отличаются от них. Степень их различия характеризует в некотором роде качество построения модели, показывая степень согласованности гравитационных полей: использованного при построении модели и развивающегося ею.

**Список литературы:** 1. Мещеряков Г. А. Использование стоковых постоянных Земли для уточнения ее механической модели. — Геодезия, картография и аэрофотосъемка, 1975, вып. 21. 2. Мещеряков Г. А., Дайнека Ю. П. Использование стоковых постоянных при построении ее глобальных механических моделей. — Прага, 1975. 3. Мещеряков Г. А., Дайнека Ю. П.

Об эллипсоидальном распределении плотности земных недр — Геодезический  
сборник АН УССР, 1978, вып. 86. 4. Мещеряков Г. А., Фис М. М. О связи  
степенных моментов плотности земных недр со стоковыми постоянными. —  
Геодезия, картография и аэрофотосъемка, 1979, вып. 30.

Статья поступила в редакцию 19. 15. 81