

Math-Net.Ru

Общероссийский математический портал

Р. Г. Гордеев, Б. А. Каган, Е. В. Поляков, Численное интегрирование уравнений динамики приливов в Мировом океане при учете эффектов нагрузки и самопритяжения, *Докл. АН СССР*, 1976, том 228, номер 4, 817–820

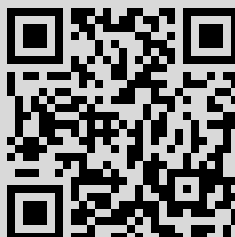
Использование Общероссийского математического портала Math-Net.Ru подразумевает, что вы прочитали и согласны с пользовательским соглашением

<http://www.mathnet.ru/rus/agreement>

Параметры загрузки:

IP: 78.111.185.235

10 сентября 2019 г., 10:41:36



УДК 551.465.7

ГЕОФИЗИКА

Р. Г. ГОРДЕЕВ, Б. А. КАГАН, Е. В. ПОЛЯКОВ

ЧИСЛЕННОЕ ИНТЕГРИРОВАНИЕ УРАВНЕНИЙ ДИНАМИКИ ПРИЛИВОВ В МИРОВОМ ОКЕАНЕ ПРИ УЧЕТЕ ЭФФЕКТОВ НАГРУЗКИ И САМОПРЯЖЕНИЯ

(Представлено академиком Г. И. Марчуком 10 XII 1975)

Во всех существующих расчетах приливов в Мировом океане (их анализ можно найти в ⁽¹⁾) не учитывали эффекты гравитации жидкой оболочки Земли и нагрузки. Естественно задаться вопросом: насколько оправдано такое допущение? Ответом на него и может служить настоящее сообщение.

Определим деформации ξ_b дна и изменения $G^{(1)}$, $G^{(2)}$ гравитационного поля Земли, вызванные приливами в океане и земной коре (см. ⁽²⁾), как

$$\xi_b = h_L \xi^+ + \sum_n h_n' \alpha_n \xi_n, \quad (1)$$

$$G^{(1)} = g \cdot \nabla \sum_n (1 + k_n') \alpha_n \xi_n, \quad G^{(2)} = k_L \cdot \nabla \Omega_2, \quad (2)$$

где h_L и k_L — числа Лява, представляющие собой отношение высоты статического земного прилива к высоте ξ^+ статического прилива в океане и отношение дополнительного потенциала, обусловленного деформациями земной коры, к приливному потенциалу Ω_2 , h_n' и k_n' — числа Лява n -го порядка, $\alpha_n = [3/(2n+1)] \rho_0/\rho_\oplus$, ρ_0/ρ_\oplus — отношение средней плотности морской воды к средней плотности Земли.

Тогда с учетом предположения о гармоническом характере колебаний линеаризованные уравнения динамики приливов могут быть записаны в виде ^(1, 3)

$$(r - i\sigma)w - Aw - k_L \Delta w = -gD \cdot \nabla (\xi - \xi^*) + f; \quad (3)$$

$$-i\sigma \xi + \text{div } w = 0; \quad (4)$$

здесь члены $f = \gamma_L g D \cdot \nabla \xi^+$, $\xi^* = \int \xi(\theta', \varphi') G(\theta', \varphi', \theta, \varphi) dS'$ описывают соответственно непосредственное влияние приливообразующих сил, исправленное на статический эффект земных приливов, и комбинированный эффект нагрузки и самопряжения, $\gamma_L = (1 + k_L - h_L)$ — редуцирующий множитель Лява $dS' = \sin \theta' d\theta' d\varphi'$,

$$G(\theta', \varphi', \theta, \varphi) = \sum_n (1 + k_n' - h_n') \alpha_n \cdot \sum_m N_{nm}^{-1} P_n^m(\cos \theta) \cdot P_n^m(\cos \theta') \begin{pmatrix} \cos m\varphi & \cos m\varphi' \\ \sin m\varphi & \sin m\varphi' \end{pmatrix},$$

P_n^m — присоединенная функция Лежандра, N_{nm} — нормировочный множитель. Система (3), (4) дополняется условием прилипания на береговой черте исследуемой области.

Сформулированная задача имеет единственное решение, если выполняется одно из неравенств

$$\min_s D - \frac{\mu}{2\delta} \max_{s_1} \Delta D > 0, \quad 8D^2 - \mu |\nabla D| > 0, \quad (5)$$

где $\delta = \min_s (\sin \theta) > 0$, $\mu = 4\pi a^2$ — грубая оценка постоянной из неравенства

Фридрихса, a — радиус Земли, S_1 — множество точек $(\theta, \varphi) \in S$, в которых $\Delta D > 0$.

Будем искать приближенное решение задачи. Для этого запишем уравнение (3) в разностной форме, затем исключим из него, воспользовавшись разностным аналогом уравнения (4), неизвестную функцию ξ и в получившемся соотношении перейдем к вещественным операторам и функциям. В результате имеем следующее матричное уравнение:

$$T \begin{pmatrix} v_1 \\ v_2 \end{pmatrix} = L \begin{pmatrix} v_1 \\ v_2 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} f_1 \\ f_2 \end{pmatrix} \sin \theta, \quad (6)$$

решение которого должно удовлетворять граничному условию $v_1, v_2|_{\Gamma_h} = 0$; здесь $(v_1, f_1) = \operatorname{Re}(w/D, f)$, $(v_2, f_2) = \operatorname{Im}(w/D, f)$,

$$T = B + \begin{pmatrix} 0 & iP \\ -iP & 0 \end{pmatrix}, \quad L = \begin{pmatrix} 0 & iQ \\ -iQ & 0 \end{pmatrix},$$

B — линейный оператор, определяемый левой частью уравнения (3),

$$Pv = \begin{pmatrix} -i \frac{gD}{\sigma} \sin \theta \cdot (\operatorname{div}_h(vD))_{\bar{\varphi}} \\ -i \frac{gD}{\sigma} (\operatorname{div}_h(vD))_{\bar{\varphi}} \end{pmatrix}$$

$$Qv = \begin{pmatrix} -i \frac{gD}{\sigma} h^2 \sin \theta \cdot \left(\sum_{s_h'} \operatorname{div}_h(v'D) \cdot G(\theta', \varphi', \theta, \varphi) \sin \theta' \right)_{\bar{\varphi}} \\ -i \frac{gD}{\sigma} h^2 \cdot \left(\sum_{s_h'} \operatorname{div}_h(v'D) \cdot G(\theta', \varphi', \theta, \varphi) \sin \theta' \right)_{\bar{\varphi}} \end{pmatrix},$$

$$v = (v_1, v_2), \quad v' = v(\theta', \varphi'), \quad \operatorname{div}_h(v, D) = (1/a \sin \theta) [u_{\varphi} + (v \sin \theta)_{\theta}],$$

индексами φ и θ отмечены разностные отношения (без черты — вперед, с чертой — назад), h — угловой шаг сетки, Γ_h — граница сеточной области S_h .

Укажем некоторые свойства операторов T и Q .

Лемма 1. Пусть выполняется одно из неравенств

$$v_1 = \min_{s_h} \frac{D}{\mu} - \frac{1}{2\delta} \max_{s_{1h}} \Delta_h D > 0,$$

$$v_2 = \min_{s_h} M_h(\theta, \varphi) > 0, \quad (\theta, \varphi) \in S_h, \quad (7)$$

$$M_h = 2 \frac{D}{\mu} - \frac{\sin \theta}{4\delta a^2} \left[(D^{1/2})_{\theta}^2 + (D^{1/2})_{\bar{\theta}}^2 + \frac{1}{\sin \theta} ((D^{1/2})_{\varphi}^2 + (D^{1/2})_{\bar{\varphi}}^2) \right].$$

Тогда T является положительно определенным оператором, существует обратный оператор T^{-1} и имеют место оценки

$$(Tv, v) > (r \cdot \min_{s_h} D + vk_l) \cdot \|v\|^2, \quad \|T^{-1}\| \leq (r + vk_l)^{-1}, \quad (8)$$

где $v = \min(v_1, v_2)$, символами (\cdot, \cdot) и $\|\cdot\|$ обозначены сеточное скалярное произведение и сеточная норма в пространстве $L_2(S_h)$.

Лемма 2. Q есть самосопряженный неотрицательный оператор, причем для его нормы справедлива оценка

$$\|Q\| \leq \frac{4gN^2}{\sigma(ah)^2} \max_n (1 + k_n' - h_n') \alpha_n \cdot \max_{s_h} D^2, \quad (9)$$

где N — количество членов в разложении (1).

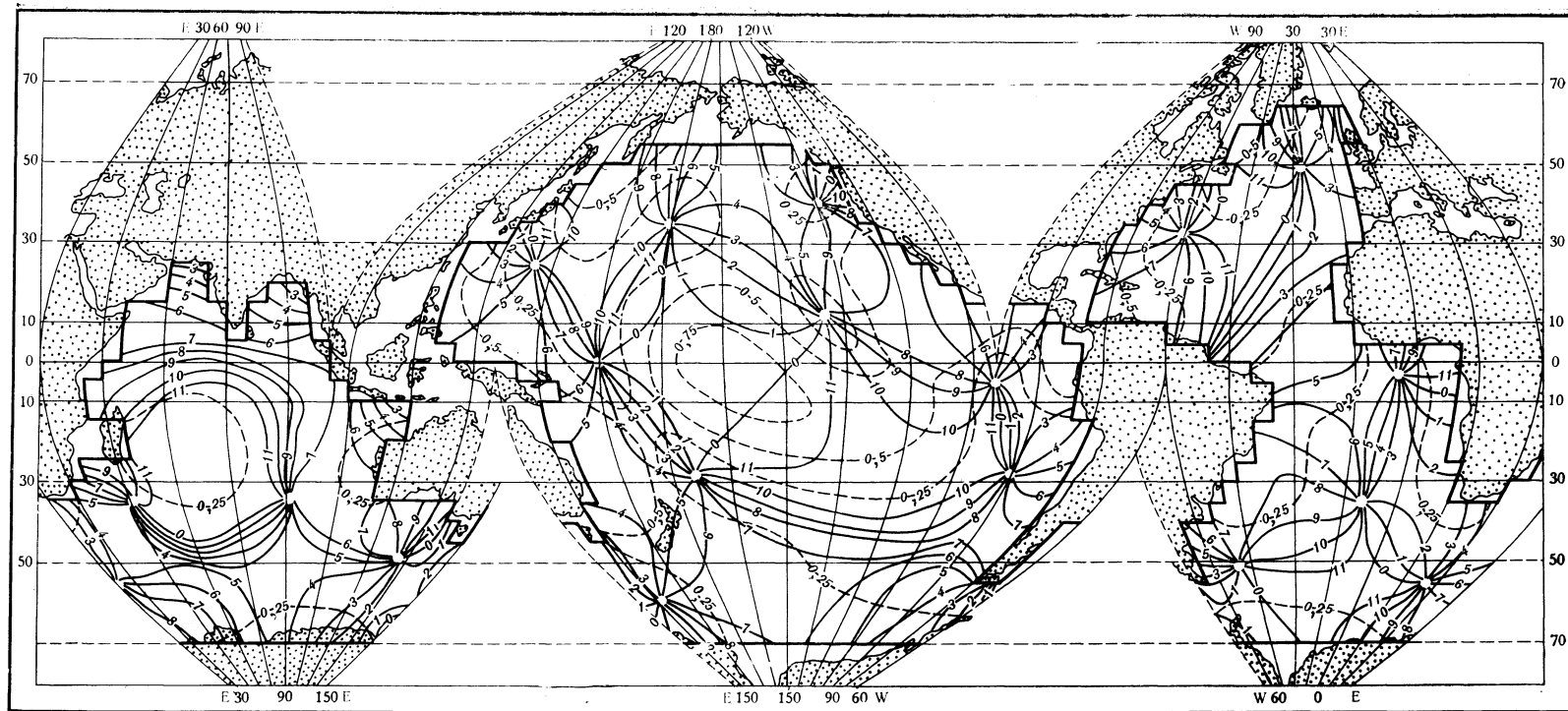


Рис. 1. Приливная карта волны M_2 в Мировом океане, полученная с учетом эффектов нагрузки и самопритяжения. Сплошными линиями показано время наступления полной воды в средних лунных часах относительно кульминации Луны на меридиане Гринвича, штриховыми линиями — амплитуда прилива в метрах

На основании лемм 1 и 2 доказывается однозначная разрешимость системы (6) при любых $F=(f_1, f_2)\sin\theta$. Решение этой системы получено с помощью итерационного процесса

$$v^{h+1}=T^{-1}Lv^h+T^{-1}F, \quad (10)$$

в котором все члены, содержащие суммирование по S_h , снесены на предыдущий слой k . Оценивая норму оператора $T^{-1}L$ при помощи оценок для $\|T^{-1}\|$ и $\|Q\|$ из (8), (9), находим достаточное условие сходимости итерационного процесса:

$$\frac{4gN^2 \max_{S_h} D^2 \cdot \max_n (1 + k_n' - h_n') a_n}{\sigma (ah)^2 (r \min_{S_h} D + vk_l)} < 1.$$

Результаты расчета* полусуточных приливов (волна M_2) с учетом нагрузки и самопротяжения представлены на рис. 1. Сравнение приливных карт, рассчитанных с учетом и без учета этих эффектов, показывает, что последние не приводят к общей перестройке пространственной структуры изучаемого явления. Однако в отдельных районах Мирового океана изменения приливных характеристик оказываются весьма заметными. В частности, при учете названных эффектов наблюдается почти повсеместное увеличение (на 10–20%) амплитуд прилива в умеренных и низких широтах Тихого океана и такое же их уменьшение в Индийском океане и северной части Атлантики. Кроме того в этом случае происходит смещение некоторых амфидромий и сопутствующее ему резкое локальное изменение фаз прилива. Все это говорит о целесообразности отказа от традиционных представлений об океанских приливах как изолированном явлении, возбуждаемом только приливообразующими силами Луны и Солнца.

Ленинградское отделение
Института океанологии им. П. П. Ширшова
Академии наук СССР

Поступило
10 XII 1975

ЛИТЕРАТУРА

- ¹ Г. И. Марчук, Б. А. Каган, Океанские приливы (математические модели и численные эксперименты). Гидрометеоиздат, Л., 1976. ² У. Манк, Г. Макдональд, Вращение Земли, М., «Мир», 1964. ³ М. Hendershott, Geophys. J. Roy. Astron. Soc., v. 29, 3891 (1972). ⁴ С. Pekeris, J. Accad, Phil. Trans. Roy. Soc., London, v. A265, 413 (1969). ⁵ I. M. Longman, J. Geophys. Res., v. 68, 485 (1963).

* Они получены интегрированием на широтно-долготной сетке с шагом 5° в каждом из направлений. Поле глубин и значения чисел Лява заимствованы из (⁴, ⁵), предельные значения n и m принимали соответственно равными 40 и 36, значения r и k_l — 10^{-8} сек $^{-1}$ и 10^{11} см 2 /сек. При таком выборе параметров задачи для достижения сходимости решения понадобилось 7 приближений при допустимом пределе относительного приращения средней по области кинетической энергии 10^{-2} .