

ГРАВИТАЦИОННЫЕ СИЛЫ В ДИНАМИКЕ ОКЕАНА

И.А. Маслов

Показано, что Мировой океан находится в касательном поле гравитационных сил. На примере Гольфстрима проиллюстрировано как действуют эти силы на траекторию потока.

Невозмущенная поверхность океана совпадает с поверхностью уровня потенциала силы тяжести — геоидом. В реальном океане непрерывно происходит перенос тепла, солей и кинетического момента, однако и при этих условиях средние отклонения поверхности океана от геоида не превышают нескольких метров [1].

Поэтому представляет интерес рассмотрение происхождения сил, вызывающих компенсационные движения водных масс.

Предположим, что эти силы имеют гравитационную природу и рассмотрим структуру геоида. Потенциал силы тяжести U , представляющий собой сумму потенциалов гравитационных и центробежных сил и соответствующий эллипсоиду с однородным распределением внутренних масс, называется нормальным потенциалом, а его уровенная поверхность принимается в качестве отсчетной (эллипсоид относимости). Сила тяжести \vec{g} на этой поверхности определяется нормальной производной потенциала.

Массы Земли распределены неоднородно, и потенциал силы тяжести ее W отличается от нормального U :

$$W = U + T,$$

где возмущающий потенциал T определяется отличием распределения масс реальной Земли от однородного.

Рассмотрим область расположения источников потенциала T в Земле. Средняя плотность Земли составляет $5,52 \text{ г} \cdot \text{см}^{-3}$ и меняется от $2,8 \text{ г} \cdot \text{см}^{-3}$ для пород земной коры до $\geq 12,2 \text{ г} \cdot \text{см}^{-3}$ для вещества в центре Земли. Масса гидросферы составляет $2,3 \cdot 10^{-4}$ полной массы Земли. Все значения плотности, возможные в Мировом океане, укладываются в пределы $1,0757 - 0,9960 \text{ г} \cdot \text{см}^{-3}$ [2]. Отсюда следует, что возмущающий потенциал T вызывается источниками, расположенными в твердой Земле и внешними по отношению к покрывающему ее Мировому океану.

Действие потенциала T приводит к тому, что эквипотенциальная поверхность геоида W в Мировом океане перестает быть софокусной с эллипсоидом U . Вектор силы тяжести g , направленный по отвесной линии к W , перестает совпадать с вектором нормальной силы тяжести \vec{g} . В результате в водной среде появляются составляющие силы тяжести g , направленные по нормали z и касательной s к эллипсоиду: $g_z = \gamma$, $g_s = \partial W / \partial s$. То есть в каждой точке водной среды в географической системе координат появляется сила, касательная к координатной поверхности, близкой к среднему уровню океана.

Угол ϑ между \vec{g} и g называется уклонением отвесной линии [3]. Обычно ϑ задают составляющими в плоскости меридiana ξ и первого вертикала η . С точностью до малых второго порядка $g_s = \vartheta \gamma$. Уклонение отвесной линии можно записать в виде:

$$\vartheta = -\frac{1}{\gamma} \frac{\partial W}{\partial s} = -\frac{1}{\gamma} \left(\frac{\partial U}{\partial s} + \frac{\partial T}{\partial s} \right).$$

На поверхности эллипсоида относимости $\partial U / \partial s = 0$, тогда $\vartheta = -(\partial T / \partial s) / \gamma$, или, с учетом уравнения Брунса $T = \gamma N$, где N — расстояние между геоидом и эллипсоидом относимости, $\vartheta = -\partial N / \partial s$. При $\vartheta = 1''$ в

водной среде действует касательная составляющая силы тяжести $g_s = 5 \cdot 10^{-6} \gamma = 5 \cdot 10^{-3}$ см/с², направленная в сторону увеличения N.

Рассмотрим правильность предположения о гравитационной природе компенсационных сил на примере формирования траектории потока водных масс, считая действие g_s аналогичным геострофическому ветру в атмосфере /4/. Направление геострофического ветра перпендикулярно градиенту давления, т.е. направление потока, вызываемого g_s , должно совпадать с изолиниями N.

Пользуясь картой геоида /5/, оценим действие g_s и сопоставим его с действием ускорения Корiolиса в области формирования траектории флоридского течения Гольфстрима /6/. На рис. 1 показаны изолинии N с интервалами 5 м и траектория Гольфстрима.

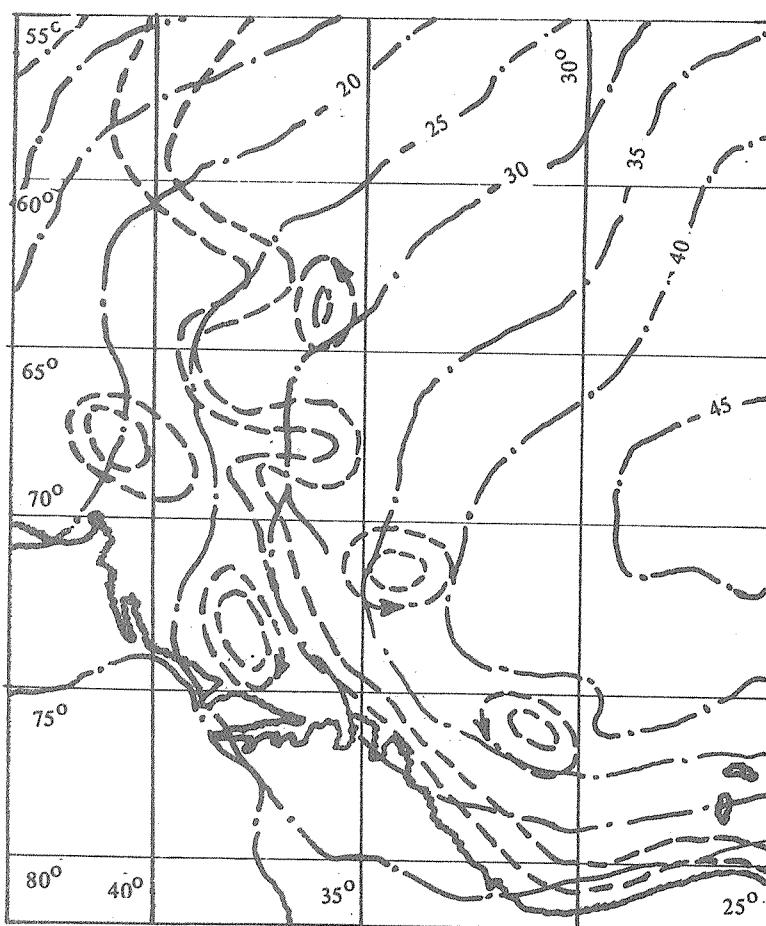


Рис. 1. Изолинии геоида ($\Delta N = 5$ м) в области Гольфстрима.

В районе с координатами $\varphi = 30^\circ$ с.ш., $\lambda = 80^\circ$ з.д. $\Delta N = 5$ м на расстоянии $\Delta y = 164$ км /7/. Отсюда $\eta \approx \Delta N / \Delta y = 6''$ создает составляющую силы $g_\lambda = 3,0 \cdot 10^{-2}$ см/с², направленную в сторону берега, а в районе с $\varphi = 37^\circ$ с.ш., $\lambda = 72^\circ$ з.д. $\Delta N = 5$ м на расстоянии 220 км и $\xi \approx \Delta N / \Delta x = 4,5''$ создает составляющую силы $g_\varphi = 4,2 \cdot 10^{-2}$ см/с², направленную к северу.

Скорости течения в этом районе составляют от 0,4 до 2,0 м/с /8/, и на поток действует ускорение Корiolиса от $3 \cdot 10^{-3}$ до $\sim 15 \cdot 10^{-2}$ см/с², стремящееся отклонить его вправо. Как следует из приведенных оценок, g_s доминирует над ускорением Корiolиса и течение должно следовать изолиниям N, что хорошо согласуется с наблюдениями.

Рассмотренный пример подтверждает верность сделанных предположений и свидетельствует о необходимости учета гравитационных сил, касательных к средней поверхности океана, при решении задач его динамики.

Автор благодарит Ф.В. Бункина за интерес к работе.

ЛИТЕРАТУРА

1. W u r t k i K. J. Phys. Oceanogr., 5, 450 (1975).
2. Таблицы физических величин. М., Атомиздат, 1976, с. 998.
3. Г р у ш и н с к и й Н. П. Теория фигуры Земли. М., Физматгиз, 1963, с. 329.
4. Т в е р с к о й П. Н. Курс метеорологии. Л., Гидрометеоиздат, 1962, с. 472.
5. V i n z e n t S. et al. A detailed gravimetric Geoid from North America to Euroasea. Goddard Space Flight Center, 1972.
6. С т ю а р т Р. В. В кн. Наука об океане. М., Прогресс, 1981.
7. Г р у ш и н с к и й Н.П. Теория фигуры Земли. М., Физматгиз, 1963, с. 75.
8. M e a d o w s G. A. et al. J. Geophys. Res., 88, № C7, 4393 (1983).

Институт общей физики АН СССР

Поступила в редакцию 30 декабря 1986 г.