

Министерство высшего и среднего специального образования
РСФСР

Горьковский ордена Трудового Красного Знамени
научно-исследовательский радиофизический институт (НИРФИ)

П р е п р и н т № 2 6 9

ВЛИЯНИЕ ГРАВИТАЦИИ НА РАСПРОСТРАНЕНИЕ ПОВЕРХНОСТНЫХ ВОЛН
ВДОЛЬ ГРАНИЦЫ РАЗДЕЛА ЗЕМЛЯ-АТМОСФЕРА

Д.В.Петухов

Горький 1989

Петухов Ю. В.

ВЛИЯНИЕ ГРАВИТАЦИИ НА РАСПРОСТРАНЕНИЕ ПОВЕРХНОСТНЫХ ВОЛН
ВДОЛЬ ГРАНИЦЫ РАЗДЕЛА ЗЕМЛЯ-АТМОСФЕРА // Препринт № 269.-Горький:
НИРФИ.-1987.- 7 с.

УДК 531.596.1

Выяснено влияние силы тяжести на распространение поверхностных волн Стоунли и Рэлея. Показано, что на низких частотах возможно одновременное существование неперезлучающих волн Стоунли и Рэлея.

Взаимосвязь волн в атмосфере с сейсмическими колебаниями Земли представляет интерес в связи с генерацией микробаром и микросейсм при высокоэнергетических процессах в атмосфере и в Земле. Экспериментальные исследования волн от взрывов в земле и в атмосфере [1], а также от землетрясений [2], указывают на преобладающее влияние поверхностных волн в колебаниях поверхности земли. Это обусловлено тем, что удаленности от источника амплитуда поверхностных волн уменьшается с расстоянием по цилиндрическому закону, в отличие от акустических, продольных и сдвиговых волн, амплитуды которых спадают с расстоянием по сферическому закону [3]. Влияние затухания в обеих средах приводит к тому, что преобладание поверхностных волн становится заметным лишь для волн с периодами порядка нескольких десятков секунд [4]. Однако на распространение волн соответствующих частот будет влиять сила тяжести Земли [3,5]. Цель данной работы - получить дисперсионное уравнение для собственных решений рассматриваемой системы с учетом гравитации Земли и выяснить ее влияние на свойства поверхностных волн.

При получении дисперсионного уравнения воспользуемся следующими упрощениями: атмосфера считается изотермической, земля моделируется однородным упругим полупространством с плоской границей раздела. Выберем начало системы координат x , y , z на границе раздела, а ось z направим вверх. Уравнения, описывающие распространение волн в твердом теле, запишутся через потенциалы смещений φ - продольных волн и ψ - сдвиговых волн в следующем виде [3]:

$$\Delta \varphi = \frac{1}{c_l^2} \frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2}, \quad \Delta \psi = \frac{1}{c_t^2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial t^2},$$

$$u_x = \frac{\partial \varphi}{\partial x} + \frac{\partial \psi}{\partial z}, \quad u_z = \frac{\partial \varphi}{\partial z} - \frac{\partial \psi}{\partial x}, \quad (1)$$

$$\sigma_{zx} = \mu \left(2 \frac{\partial^2 \varphi}{\partial x \partial z} - \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2} \right),$$

$$\sigma_{zz} = (\lambda + 2\mu) \frac{\partial^2 \varphi}{\partial z^2} + \lambda \frac{\partial^2 \varphi}{\partial x^2} - 2\mu \frac{\partial^2 \psi}{\partial x \partial z},$$

где $c_l = \sqrt{(\lambda + 2\mu)/\rho}$, $c_t = \sqrt{\mu/\rho}$ - скорости продольных и сдвиговых возмущений в среде с плотностью $\rho = \text{const}$ и с параметрами Ламэ λ, μ ; u_x и u_z - соответствующие компоненты вектора смещений \vec{u} , σ_{zx} и σ_{zz} - компоненты тензора напряжений. Если по аналогии с упругой средой ввести величину Φ так, чтобы p' - возмущение давления в атмосфере определялось выражением следующего вида:

$$p' = -\rho_0 \frac{\partial^2 \Phi}{\partial t^2}, \quad (2)$$

то уравнения для Φ в воздухе запишутся в простой форме:

$$\frac{\partial^2}{\partial t^2} \Phi = c^2 \Delta \Phi + g \frac{\partial \Phi}{\partial z}, \quad (3)$$

$$u_z = \left[\frac{\rho(z)}{\rho_0} \right]^{-1} \left(\frac{\partial \Phi}{\partial z} + \frac{g}{c^2} \Phi \right),$$

где g - ускорение силы тяжести, $\rho(z) = \rho_0 \exp(-gz/c^2)$, ρ_0 - плотность воздуха у поверхности земли, c - изотермическая скорость звука в атмосфере.^{*)} Поскольку величина Φ имеет размер-

^{*)} Для простоты процесс распространения звука низкой частоты считается изотермическим.

ность потенциала смещений, то, записав граничные условия

$$\left. \frac{\partial}{\partial t} u_z \right|_{z=0} = \left. \frac{\partial}{\partial t} u_z \right|_{z=0}, \quad \left. \sigma_{zz} \right|_{z=0} = -\rho' \left. \right|_{z=0}, \quad \left. \sigma_{zx} \right|_{z=0} = 0 \quad (4)$$

через потенциалы φ , ψ и величину Φ , нетрудно получить дисперсионное уравнение. Предположим, что из твердого тела на границу раздела $z = 0$ падает только продольная волна, тогда для φ , ψ и Φ имеем следующие выражения:

$$\begin{aligned} \varphi &= \exp(ikx + i\alpha_1 z - i\omega t) + A \exp(ikx - i\alpha_1 z - i\omega t), \\ \psi &= B \exp(ikx - i\alpha_2 z - i\omega t), \\ \Phi &= C \exp(ikx + i\alpha_3 z - i\omega t), \end{aligned} \quad (5)$$

где

$$\begin{aligned} \alpha_1 &= \sqrt{k_1^2 - k^2}, \quad \alpha_2 = \sqrt{k_t^2 - k^2}, \quad \alpha_3 = \sqrt{(k_1^2 - k^2) - \frac{q^2}{4c^4}} + i \frac{q}{2c^2}, \\ k_1 &= \omega / c_l, \quad k_t = \omega / c_t, \quad k_1 = \omega / c. \end{aligned} \quad (6)$$

Используя (5) и (6), из граничных условий (4) получим систему из трех уравнений для определения коэффициентов A, B, C . Приравняв к нулю главный детерминант этой системы, получим дисперсионное уравнение, которому удовлетворяют волновые числа k , собственных решений задачи:

$$\begin{aligned} (\gamma_1 - G) \left[(2\zeta^2 - 1)^2 - 4\gamma_2\gamma_3\zeta^2 \right] + R\gamma_2 \left[1 - \frac{2G}{b^2}(\gamma_1 - G) \right] &= 0, \\ \gamma_1 &= \sqrt{\zeta^2 - b^2 + G^2}, \quad \gamma_2 = \sqrt{\zeta^2 - a^2}, \quad \gamma_3 = \sqrt{\zeta^2 - 1}, \\ b &= \frac{c_t}{c}, \quad a = \frac{c_t}{c_l}, \quad R = \frac{\rho_0}{\rho}, \quad G = \frac{qc_t}{2c^2\omega}, \quad \zeta = \frac{k}{k_t}. \end{aligned} \quad (7)$$

Если положить в (7) $G = 0$, то получим известное уравнение для определения скоростей поверхностных волн Стоунли и Рэлея [3,6]. Скорость волны Стоунли C_S незначительно отличается от скорости звука в воздухе ($C_S < C$) [6]:

$$\xi_S \approx b + \frac{R^2}{2b^2(1-a^2)}, \quad b \gg 1. \quad (8)$$

Амплитуда волны Стоунли в атмосфере убывает очень медленно, в упругом полупространстве волновой процесс сконцентрирован в слое толщиной порядка длины волны в верхней среде [6]. Учет силы тяжести приводит к уменьшению скорости волны Стоунли с уменьшением частоты:

$$\xi_S \approx b + \frac{GR}{2b^2(1-a^2)}, \quad b \gg 1, \quad R \ll 1. \quad (9)$$

Если ξ_0 есть рэлеевский корень ($1 < \xi_0 < 1,17$) уравнения, которое следует из (7) при $R = G = 0$, то с учетом гравитации скорость волны Рэлея C_R определится из следующего приближенного равенства:

$$\xi_R = \xi_0 + \frac{R\gamma_2 \left[1 + \frac{2G}{b^2} (\gamma_1 - G) \right]}{2\xi_0 \left\{ 2(\gamma_1 - G) \left[\xi_0^2 \left(\frac{\gamma_3}{\gamma_2} + \frac{\gamma_2}{\gamma_3} \right) + 2\gamma_2\gamma_3 - 2(2\xi_0^2 - 1) \right] - R \left(\frac{G\gamma_2}{b^2\gamma_1} + \frac{1}{2\gamma_2} \right) \right\}}. \quad (10)$$

Поскольку на низких частотах $b \approx 10$, то при $G = 0$ корень ξ_R будет комплексным, что соответствует излучению акустических волн рэлеевской волной. С учетом гравитации на частотах $\omega < \omega_0 =$

$= g c_t / 2c^2 \sqrt{b^2 - \xi_0^2}$ значения ξ_R становятся действительными (см.

(10)). Это означает, что в области частот $\omega < \omega_0$ не выполняется условие на излучение Вавилова-Черенкова, так как скорость акустических волн превышает скорость распространения волны Рэлея [7].

Следовательно, учет гравитации на низких частотах приводит к тому, что возможно одновременное существование двух не излучающих поверхностных волн Рэлея и Стоунли, в отличие от случая $g = 0$, когда излучает либо волна Стоунли ($C_S > C_T$), либо волна Рэлея. Это означает, что при землетрясениях и подземных взрывах низкочастотные $\omega < \omega_0$ акустические возмущения в атмосфере обусловлены существованием поверхностной волны Стоунли, распространяющейся вдоль границы земля-атмосфера.

В заключение следует заметить, что сделанные выше выводы справедливы и для случая адиабатических волновых процессов, когда возможно существование внутренних гравитационных волн, скорость которых меньше скорости Рэлея-Стоксовой волны. Это обусловлено тем, что внутренние гравитационные волны не возбуждаются более быстрыми, например, Рэлея-Стоксовыми волнами (см., [7]). Хотя в [7] рассматривалась плоская задача, как и в данной работе, однако излучательные свойства поверхностных волн не зависят от размерности задачи, так как эти типы волн являются собственными решениями рассматриваемой физической системы.

Л И Т Е Р А Т У Р А

1. Коган С.Я. Сейсмическая энергия и методы ее определения. - М.: Наука, 1975.
2. Young J.M., Greene G.E. - J.Acoust.Soc.Amer., 1982, V.71, pt.2, P.334
3. Ewing W.M., Jardetzky W.S., Press F. Elastic waves in layered media. N.Y., McGraw-Hill, 1957.
4. Marphy B.L. - J.Geophys.Res., 1972, V.77, pt.5, P. 808.
5. Эккарт К. Гидродинамика океана и атмосферы. - М.: ИЛ., 1963.
6. Бреховских Л.М. Волны в слоистых средах. - М.: Наука, 1973.
7. Голицын Г.С., Кляцкин В.И. // Изв. АН СССР, ФАО. - 1967. Т.3, № 10. - С.1044.

Дата поступления статьи
28 декабря 1988 г.

Юрий Васильевич Петухов

ВЛИЯНИЕ ГРАВИТАЦИИ НА РАСПРОСТРАНЕНИЕ ПОВЕРХНОСТНЫХ ВОЛН
ВДОЛЬ ГРАНИЦЫ РАЗДЕЛА ЗЕМЛЯ - АТМОСФЕРА

Подписано в печать 08.02.89 г. Мц 00627. Формат 60x84/16
Бумага писчая. Печать офсетная. Объем 0,45 усл. п.л.
Заказ 4825. Тираж 100. Бесплатно

Отпечатано на ротационте НИРФИ