

## БОРНОВСКОЕ ПРИБЛИЖЕНИЕ РЕШЕНИЯ ЗАДАЧИ РАССЕЯНИЯ ВНУТРЕННИХ ВОЛН

*С. П. Буданов, А. С. Тиболов, В. А. Яковлев*

(Ленинград)

Трудности в проведении детальных и обширных измерений параметров внутренних волн в океане до некоторой степени задерживают развитие правильно аргументированной теории. В частности, мало известно о распределении энергии внутренних волн между различными модами. По ряду причин считается, что при достаточно резко выраженным термоклине доминирует низшая мода, поведение которой наиболее подробно исследовано в теоретическом плане [1]. Однако в развитии спектра внутренних волн важную роль играют более высокие моды, характеризующиеся большими значениями поперечного градиента скорости, увеличением возможностей локальной неустойчивости и вырождения в турбулентность. Поэтому представляет интерес рассмотрение способов передачи энергии по спектру внутренних волн. Очевидно, что модовая структура формируется в зависимости от изменчивости целого ряда параметров, обусловливающих закон распространения и взаимодействия внутренних волн в океане. Поэтому, например, рассматривались задачи распространения внутренних волн при наличии горизонтальных неоднородностей поля плотности [2, 3], сдвиговых течений [4, 5], произвольного вертикального поля плотности [6] и т. д. Достаточно полный перечень литературы можно найти в [7—9].

В данной работе обсуждается один из возможных механизмов перераспределения энергии внутренних волн между различными модами — рассеяние внутренних волн на локализованных неоднородностях поля плотности. При этом поставлена простейшая задача: для описания стратифицированной жидкости используется приближение Буссинеска и пренебрегается вращением Земли, а неоднородности поля плотности считаются не меняющимися во времени и покоящимися.

В рамках сделанных предположений в линейной постановке задачи и пренебрежения силами молекулярной вязкости исходная система уравнений, описывающая динамическое состояние среды, имеет вид [1]

$$(1) \quad \frac{\partial \mathbf{U}}{\partial t} + \frac{1}{\rho_0} \nabla p + \frac{\rho}{\rho_0} g \mathbf{k} = 0, \quad \nabla \cdot \mathbf{U} = 0, \quad \frac{\partial \rho}{\partial t} + \mathbf{U} \cdot \nabla \rho_1 - \rho_0 g^{-1} N_0^2 w = 0,$$

где  $\mathbf{U} = \{u, v, w\}$  — вектор скорости частиц среды;  $p$  — давление;  $\rho$  — отклонение плотности от исходного распределения плотности, равного  $\bar{\rho}(z) + \rho_1(r)$ ;  $\bar{\rho}(z)$  — распределение плотности в отсутствие неоднородностей;  $\rho_1(r)$  — функция, характеризующая неоднородность поля плотности;  $r = xi + yj + zk$ ,  $i, j, k$  — единичные орты вдоль осей декартовых координат  $x, y, z$ ;  $g$  — ускорение силы тяжести;  $N_0^2 \equiv -\frac{g}{\rho_0} \frac{d\bar{\rho}}{dz}$  — частота Вайля — Брента. Следует отметить, что при таком задании поля плотности, вообще говоря, существуют стационарные течения. Но, так как эти течения достаточно медленны, в первом приближении ими можно пренебречь и считать поле плотности заданной функцией, не зависящей от времени (см., например, [3]).

Ниже нас будет интересовать функция  $\mathbf{U}(r, t)$ . Поэтому перейдем от системы (1) к системе уравнений для  $u, v, w$ , не содержащей функции  $p(x, y, z)$  и  $\rho(x, y, z)$ :

$$(2) \quad \begin{aligned} \frac{\partial^2}{\partial t^2} \Delta w + N_0^2(z) \Delta_h w &= \frac{g}{\rho_0} \Delta_h (\mathbf{U} \cdot \nabla \rho_1), \\ \frac{\partial^2}{\partial t^2} \Delta u - \frac{\partial^2 [N_0^2 w]}{\partial x \partial z} - \frac{g}{\rho_0} \frac{\partial^2 [\mathbf{U} \cdot \nabla \rho_1]}{\partial x \partial z}, \\ \frac{\partial^2}{\partial t^2} \Delta v - \frac{\partial^2 [N_0^2 w]}{\partial y \partial z} - \frac{g}{\rho_0} \frac{\partial^2 [\mathbf{U} \cdot \nabla \rho_1]}{\partial y \partial z}, \end{aligned}$$

где  $\Delta_h = \partial^2 / \partial x^2 + \partial^2 / \partial y^2$  — оператор Лапласа по горизонтальным координатам. Общих методов решения системы (2) при произвольных функциях  $N_0^2$  и  $\rho_1(r)$  не существует. В связи с этим приходится использовать

приближенные методы, наиболее распространенным из которых является метод возмущений.

Будем считать, что

$$|\beta(r)| = \left| -\frac{g}{\rho_0} \frac{\nabla \rho_1}{N_0^2} \right| \ll 1,$$

и искать решение системы (2) в виде ряда теории возмущений по малому параметру  $|\beta(r)|$ . Для этого удобно перейти от системы дифференциальных уравнений (2) к эквивалентной ей системе интегральных уравнений. С этой целью представим решение системы (2) в виде

$$(3) \quad \mathbf{U} = \int_{-\infty}^{\infty} \mathbf{Q}(r, v) \exp(ivt) dv,$$

где  $\mathbf{Q} = \{U, V, W\}$ , причем спектральные компоненты  $U, V, W$  удовлетворяют следующей системе уравнений:

$$(4) \quad \begin{aligned} \Delta W - \frac{N_0^2}{v^2} \Delta_h W &= -\frac{g}{\rho_0 v^2} \Delta_h (\mathbf{Q} \nabla \rho_1), \\ \Delta \tilde{U} &= -\frac{1}{v^2} \frac{\partial^2 (N_0^2 W)}{\partial x \partial z} + g \rho_0^{-1} v^{-2} \frac{\partial^2 (\mathbf{Q} \nabla \rho_1)}{\partial x \partial z}, \\ \Delta V &= -\frac{1}{v^2} \frac{\partial^2 (N_0^2 W)}{\partial y \partial z} + g \rho_0^{-1} v^{-2} \frac{\partial^2 (\mathbf{Q} \nabla \rho_1)}{\partial y \partial z}. \end{aligned}$$

Пусть  $\mathbf{Q}_0(r)$  — поле первичной волны, удовлетворяющее системе (4) с  $\nabla \rho_1 \equiv 0$ , а  $G(r, r')$  — функция Грина первого уравнения этой системы, т. е.

$$(5) \quad \Delta G(r, r') = \beta_0^2 \Delta_h G(r, r') = \delta(r - r'),$$

где  $\beta_0^2 = N_0^2 v^{-2}$ ;  $\delta(r) = \delta(x)\delta(y)\delta(z)$ ;  $\delta(x)$  — дельта-функция Дирака. При этом, разумеется, первичное поле  $\mathbf{Q}_0(r)$  и функция Грина  $G(r, r')$  удовлетворяют необходимым граничным условиям. Тогда можно записать интегральное уравнение, эквивалентное первому уравнению системы (4), в виде

$$(6) \quad W(r) = W_0(r) + \int G(r, r') \beta_0^2(r') \Delta_h [\mathbf{Q}(r') \beta(r')] dr'.$$

Ряд для функции  $W(r)$  строится путем итерирования интегрального уравнения (6). Первый член ряда — первичное поле. Второй член

$$(7) \quad W_1(r) = \int G(r, r') \beta_0^2(r') \Delta_h [\mathbf{Q}_0(r') \beta(r')] dr'$$

описывает однократно рассеянное поле. Оно порождено непосредственно взаимодействием первичного поля  $\mathbf{Q}_0(r)$  с неоднородностью плотности. Мы ограничимся решением уравнения (6) в виде  $\tilde{W}_B(r) = W_0(r) + W_1(r)$  (борновское приближение), предполагая возмущения  $\beta(r)$  достаточно малыми. При найденном решении уравнения (6) уравнения для функций  $U$  и  $V$  в борновском приближении представляют собой уравнения Пуассона, решения которых достаточно хорошо изучены (см., например, [10]). Поэтому ниже ограничимся обсуждением формулы (7).

Для того чтобы лучше уяснить основные закономерности рассеяния, сделаем ряд допущений, которые упрощают анализ, но вместе с тем сохраняют общность, достаточную для многих приложений теории. Допущения сводятся к следующим:

1. Среда считается безграничной с  $\beta_0^2 = \text{const}$ .

2. Первичное поле является плоской монохроматической волной, распространяющейся в отрицательном направлении осей координат под углом  $0 < \alpha_0 < \pi/2$  к горизонтальной плоскости:

$$\mathbf{U}_0(r, t) = \mathbf{A}_0 \exp[i(\mathbf{k}r + vt)],$$

где  $\mathbf{k}$  — волновой вектор и выполняется дисперсионное соотношение

$$(8) \quad v = N_0/\beta_0 = N_0 \cos \alpha_0.$$

3. Неоднородность поля плотности представляет собой изолированный объем  $D$  с  $\beta(\mathbf{r}) = \text{const}$ .

Для вычисления  $\tilde{W}_1(\mathbf{r})$  необходимо найти функцию Грина  $G(\mathbf{r}, \mathbf{r}')$ . При этом в рамках сделанных предположений граничным условием задачи будет стремление  $G(\mathbf{r}, \mathbf{r}')$  к нулю на бесконечности. Будем искать решение уравнения (5) в виде

$$(9) \quad G(x, y, z) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} G(x, y, p) e^{-ipz} dp.$$

Подставляя это выражение в (5), получим уравнение для функции  $G$ , решение которого известно [11]:

$$G(x, y, p) = \frac{i}{4\beta_1^2} H_0^{(1)}(\gamma\rho),$$

$\beta_1^2 = \beta_0^2 - 1$ ,  $\gamma = p/\beta$ ,  $\rho = \sqrt{x^2 + y^2}$ ,  $H_0^{(1)}(x)$  — функция Ганкеля первого рода нулевого порядка. Отсюда для функции Грина  $G(x, y, z)$  можно получить формулу [12]

$$(10) \quad G(\rho, z) = \begin{cases} \frac{1}{2\pi\beta_1 \sqrt{\beta_1^2 z^2 - \rho^2}}, & \beta_1^2 z^2 - \rho^2 > 0, \\ \frac{i}{2\pi\beta_1 \sqrt{\rho^2 - \beta_1^2 z^2}}, & \beta_1^2 z^2 - \rho^2 < 0. \end{cases}$$

Подставляя выражение (10) для функции Грина  $G(\mathbf{r} - \mathbf{r}')$  в формулу для рассеянного поля  $\tilde{W}_1$ , получим

$$(11) \quad W_1(\rho, z) = -\frac{(\beta A_0) k^2 \operatorname{ctg} \alpha_0}{2\pi} \left\{ \int_D \frac{\exp(ikr) \theta[(\rho - \rho')^2 - \beta_1^2(z - z')^2]}{\sqrt{\beta_1^2(z - z')^2 - (\rho - \rho')^2}} d\rho' dz' + i \int_D \frac{\exp(ikr) \theta[(\rho - \rho')^2 - \beta_1^2(z - z')^2]}{\sqrt{(\rho - \rho')^2 - \beta_1^2(z - z')^2}} d\rho' dz' \right\},$$

$$\text{где } \theta(x) = \begin{cases} 1, & x > 0, \\ 0, & x \leq 0. \end{cases}$$

Преобразуем выражение (11). Видно, что двойные интегралы по  $\rho'$  представляют собой свертки  $h * q_1$  и  $h * q_2$  соответственно, где

$$h(\rho, z) = f(\rho, z) \exp[ik_\rho \rho],$$

$$q_1(\rho) = \frac{\theta(p^2 - \rho^2)}{\sqrt{p^2 - \rho^2}}, \quad q_2(\rho) = \frac{\theta(\rho^2 - p^2)}{\sqrt{\rho^2 - p^2}}, \quad f(\rho, z) = \begin{cases} 1, & \rho, z \in D, \\ 0, & \rho, z \notin D. \end{cases}$$

Переходя к фурье-образам для функций  $h(\rho, z)$ ,  $q_1(p, \rho)$ ,  $q_2(p, \rho)$  и применяя теорему о свертке [13], получим

$$(12) \quad W_1(\rho, z) = -\frac{i(\beta A_0) k^2 \operatorname{ctg} \alpha_0}{4\pi^2} \int_{-\infty}^{\infty} \tilde{h}(\boldsymbol{\kappa}_\rho, z') \frac{\exp[-i|p||\boldsymbol{\kappa}_{\rho'}| + ik_z z']}{|\boldsymbol{\kappa}_\rho|} \times$$

$$\times e^{-i\rho \boldsymbol{\kappa}_\rho} d\boldsymbol{\kappa}_\rho dz',$$

$$\text{где } \tilde{h}(\boldsymbol{\kappa}_\rho, z) = \int_{-\infty}^{\infty} f(\rho, z) \exp(i(\mathbf{k}_\rho + \boldsymbol{\kappa}_\rho) \cdot \mathbf{p}) d\mathbf{p}.$$

Функция  $\tilde{h}(\boldsymbol{\kappa}_\rho, z)$  может быть вычислена для широкого класса функций  $f(\rho, z)$ . В частности, много примеров подобного рода расчетов можно

найти в оптике (расчет дифракции Фраунгофера на отверстиях различного вида) [14].

Из выражения (12) видно, что рассеянная волна уже не является однодомовой, а содержит непрерывный спектр волновых чисел, которые в общем случае не удовлетворяют дисперсионному соотношению для падающей волны.

В качестве примера использования формулы (12) рассмотрим неоднородности плотности двух видов.

1. Прямоугольный цилиндр с образующими вдоль оси. Пусть

$$f(\rho, z) = \theta(c^2 - z^2)\theta(R - |\rho|),$$

где  $c$  — полувысота цилиндра;  $R$  — радиус цилиндра. Тогда для  $\tilde{h}(\kappa_\rho, z)$  можно получить выражение [14]

$$\tilde{h}(\kappa_\rho, z) = 2\pi^2 R \frac{J_1(R|\kappa_\rho + \kappa_z|)}{|\kappa_\rho + \kappa_z|} \theta(c^2 - z^2),$$

где  $J_1(x)$  — функция Бесселя первого рода первого порядка. Подставляя  $\tilde{h}(\kappa_\rho, z)$  в (12) и интегрируя по  $z'$ , получим

$$(13) \quad W_1(\rho, z) = -i(\beta A_0) k^2 R \operatorname{ctg} \alpha_0 \int_{-\infty}^{\infty} L(\kappa_\rho, z) \frac{J_1(R|\kappa_\rho + \kappa_z|)}{|\kappa_\rho + \kappa_z|} e^{-i\rho\kappa_\rho} d\kappa_\rho;$$

$$(14) \quad L(\kappa_\rho, z) = \theta(z - c) e^{-i\beta_1|\kappa_\rho|z} \frac{c \sin \alpha_1}{\alpha_1} + \theta(-z - c) e^{-i\beta_1|\kappa_\rho|z} \frac{c \sin \alpha_2}{\alpha_2} + \\ + \theta(c - |z|) \left\{ e^{i\left(\alpha_1 + \alpha_2 \frac{z}{c}\right)} \frac{c \sin \left[ \alpha_1 \frac{1 + \frac{z}{c}}{2} \right]}{\alpha_1} + e^{i\left(\alpha_2 + \alpha_1 \frac{z}{c}\right)} \frac{c \sin \left[ \alpha_2 \frac{1 - \frac{z}{c}}{2} \right]}{\alpha_2} \right\},$$

где  $\alpha_1 = -c(k_z + \beta_1|\kappa_\rho|)$ ;  $\alpha_2 = c(k_z - \beta_1|\kappa_\rho|)$ . Из выражения (13) следует, что амплитуда поля  $W_1$  максимальна при рассеянии вперед. При этом основной вклад в интеграл дает область значений  $\kappa_\rho \approx -\kappa_z$ .

Необходимым условием применимости борновского приближения является условие малости амплитуды рассеянной волны  $|W_1|/|W_0| \ll 1$ . Используем выражение (13) для оценки границ применимости рассматриваемого приближения. Считая, что основной вклад в интеграл дают главные максимумы функций  $L(\kappa_\rho, z)$  и  $\tilde{h}(\kappa_\rho, z)$ , получим

$$|W_1| \leq \pi D k^2 \operatorname{ctg} \alpha_0 |\beta A_0| \min \left\{ \left| \frac{1 - k_z c}{\beta_1 c} \right|, \left| \frac{1.22}{R} - |\kappa_\rho| \right| \right\},$$

где  $D = 2\pi R^2 c$  — объем неоднородности плотности. Отсюда условие применимости борновского приближения принимает вид

$$(15) \quad D k^2 \operatorname{ctg} \alpha_0 \frac{|\beta A_0|}{A_{0z}} \min \left\{ \left| \frac{\operatorname{ctg} \alpha_0 (1 - k_z c)}{c} \right|, \left| \frac{1.22}{R} - |\kappa_\rho| \right| \right\} \ll 1.$$

2. Прямоугольный параллелепипед. Пусть

$$f(\rho, z) = \theta(a - |x|)\theta(b - |y|)\theta(c - |z|),$$

$2a, 2b, 2c$  — длины ребер параллелепипеда. В этом случае для функции  $\tilde{h}(\kappa_\rho, z)$  имеем [14]

$$\tilde{h}(\kappa_\rho, z) = 4\theta(c - |z|) \frac{\sin a(k_x + \kappa_x)}{k_x + \kappa_x} \frac{\sin b(k_y + \kappa_y)}{k_y + \kappa_y},$$

откуда

$$(16) \quad W_1(\rho, z) = -\frac{2i}{\pi^2} k^2 \operatorname{ctg} \alpha_0 (\beta A_0) \int_{-\infty}^{\infty} \frac{L(\kappa_\rho, z)}{|\kappa_\rho|} \frac{\sin a(k_x + \kappa_x)}{k_x + \kappa_x} \times \\ \times \frac{\sin b(k_y + \kappa_y)}{k_y + \kappa_y} e^{-i\rho\kappa_\rho} d\kappa_\rho.$$

И в этом случае основной вклад в интеграл дает область значений  $\kappa_\rho \approx -k_\rho$ , а  $W_1$  максимальна при рассеянии вперед. Оценим границы применимости борновского приближения. Переходя в (16) к полярным координатам, можно получить искомое условие

$$(17) \quad Dk^2 \operatorname{ctg} \alpha_0 \frac{|\beta A_0|}{A_{0z}} \min \left\{ \left| \frac{\operatorname{ctg} \alpha_0 (1 - k_z c)}{c} \right|, \sqrt{\left| \frac{a^2 + b^2}{a^2 b^2} - k_\rho^2 \right|} \right\} \ll 1,$$

где  $D = 8abc$  — объем неоднородности.

Интересно рассмотреть частный случай  $a, b \rightarrow \infty$  (скачок плотности толщиной  $2c$ ). Устремляя в (16)  $a$  и  $b$  к бесконечности и используя формулу

$$\lim_{\alpha \rightarrow \infty} \frac{\sin \alpha x}{x} = \pi \delta(x),$$

получим

$$(18) \quad W_1^{\text{ск}}(\rho, z) = -2ik \frac{(\beta A_0)}{\sin \alpha_0} L(-k_\rho, z) e^{ik_\rho \rho}.$$

Как и следовало ожидать, взаимодействие плоской волны со скачком плотности не привело к изменению модового состава. Существуют лишь прошедшая и отраженная волны, причем при  $k_z c \ll 1$  амплитуды этих волн одинаковы. Заметим, что выражение (18) может быть получено и из формулы (13), так как  $W_1(\rho, z) \rightarrow W_1^{\text{ск}}(\rho, z)$  при  $R \rightarrow \infty$ . Условие применимости борновского приближения для описания взаимодействия плоской волны со скачком плотности, как видно из выражения (18), имеет вид

$$(19) \quad \frac{k c}{\sin \alpha_0} \frac{|\beta A_0|}{A_{0z}} \ll 1.$$

Приведенные условия применимости борновского приближения (15), (17) и (19) для областей возмущения поля плотности частного вида могут быть получены из общей оценки применимости приближения однократного рассеяния, которую следует провести на основе выражения (12) для  $W_1(\rho, z)$ . Очевидно, что в соответствии со свойствами преобразования Фурье функция  $\tilde{h}(\kappa_\rho, z)$  быстро уменьшается с ростом  $|\kappa_\rho|$  при больших  $R(Rk_\rho \gg 1)$ , где  $R$  — характерный горизонтальный размер. Точно так же интеграл (12) по  $z'$  быстро уменьшается с ростом  $|\kappa_\rho|$  при больших  $R$  или  $c$ , где  $c$  — характерный вертикальный размер неоднородности. Поэтому имеем

$$\begin{aligned} \frac{|W_1|}{|W_0|} &= \frac{k^2 \operatorname{ctg} \alpha_0}{4\pi^2} \frac{|\beta A_0|}{A_{0z}} \left| \int_{-\infty}^{\infty} \frac{e^{-i\rho \kappa_\rho}}{|\kappa_\rho|} \left\{ \int_{-\infty}^{\infty} \tilde{h}(\kappa_\rho, z') e^{-i|p||\kappa_\rho| + ik_z z'} dz' \right\} d\kappa_\rho \right| \leqslant \\ &\leqslant k^2 \operatorname{ctg} \alpha_0 \frac{|\beta A_0|}{A_{0z}} D \kappa_0, \end{aligned}$$

где  $\kappa_0 = \min \left\{ \left| \frac{i}{R} - k_\rho \right|, \left| \frac{\operatorname{ctg} \alpha_0 (1 - k_\rho c)}{c} \right| \right\}$  ограничивает спектральную область изменения горизонтальных волновых чисел, в которой амплитуда рассеянной волны существенно отлична от нуля.

Таким образом, в общем случае имеем следующее условие применимости борновского приближения:

$$k^2 \operatorname{ctg} \alpha_0 \frac{|\beta A_0|}{A_{0z}} D \min \left\{ \left| \frac{i}{R} - k_\rho \right|, \left| \frac{\operatorname{ctg} \alpha_0 (1 - k_\rho c)}{c} \right| \right\} \ll 1.$$

Оценим теперь порядок углового размера области, в которой амплитуда рассеянной волны существенна. Для этого запишем рассеянную

волну в спектральном виде

$$(20) \quad \widetilde{W}_1(\boldsymbol{\kappa}) = -ik^2 \operatorname{ctg} \alpha_0 (\beta A_0) \frac{F(\boldsymbol{\kappa})}{|\boldsymbol{\kappa}_\rho|} \{ \pi [\delta(\boldsymbol{\kappa}_z + \beta_1 |\boldsymbol{\kappa}_\rho|) + \delta(\boldsymbol{\kappa}_z - \beta_1 |\boldsymbol{\kappa}_\rho|)] + \\ + i \left[ \frac{1}{\boldsymbol{\kappa}_z - \beta_1 |\boldsymbol{\kappa}_\rho|} - \frac{1}{\boldsymbol{\kappa}_z + \beta_1 |\boldsymbol{\kappa}_\rho|} \right] \};$$

$$(20a) \quad F(\boldsymbol{\kappa}) = \int_{-\infty}^{\infty} \tilde{h}(\boldsymbol{\kappa}_\rho, z) e^{i(k_z + \boldsymbol{\kappa}_z)z} dz, \quad \boldsymbol{\kappa} = \{\boldsymbol{\kappa}_\rho, \boldsymbol{\kappa}_z\}.$$

Из выражения (20) видно, что пространственный спектр рассеянной волны имеет пики на частотах, удовлетворяющих дисперсионному соотношению (8). Как следует из (12), функция  $\tilde{h}(\boldsymbol{\kappa}_\rho, z)$  имеет главный максимум при  $\boldsymbol{\kappa}_\rho \approx -\mathbf{k}_\rho$ . При этом функция  $F(\boldsymbol{\kappa})$  максимальна при  $\boldsymbol{\kappa}_\rho \approx -\mathbf{k}_\rho$  и  $\boldsymbol{\kappa}_z \approx -k_z$ , т. е. при рассеянии вперед. Введем полярный  $\theta$  и азимутальный  $\varphi$  углы, отвечающие направлению  $\boldsymbol{\kappa}$  относительно направления  $-\mathbf{k}$ . Тогда диапазон углов  $\theta, \varphi$ , в котором амплитуда рассеянной волны существенно отлична от нуля, можно оценить из следующих условий:

для  $\theta$ , согласно выражению (12),

$$2k_\rho R \sin(1/2)\theta \leq 1 \text{ или } \theta \leq 1/k_\rho R;$$

для  $\varphi$ , согласно выражению (20a), при  $|\boldsymbol{\kappa}_\rho| \approx |\mathbf{k}_\rho|$  и  $|k_z - \boldsymbol{\kappa}_z| c \approx 1$

$$\cos \varphi \approx \frac{k^2 + k_\rho^2 + (k_z + \Delta \boldsymbol{\kappa}_z)^2 - \Delta \boldsymbol{\kappa}_z^2}{2k \sqrt{k_\rho^2 + (k_z + \Delta \boldsymbol{\kappa}_z)^2}} - \frac{ck + \sin \alpha_0}{\sqrt{(ck + \sin \alpha_0)^2 + \cos^2 \alpha_0}}.$$

Таким образом, размер области, в которой амплитуда рассеянной волны существенна, заключен в горизонтальной плоскости в угле  $\theta \approx 1/k_\rho R$  и в вертикальной плоскости в угле

$$\varphi \approx \arccos \left[ \frac{ck + \sin \alpha_0}{\sqrt{(ck + \sin \alpha_0)^2 + \cos^2 \alpha_0}} \right].$$

Из полученных оценок следует, что в отличие от оптики рассеяние внутренних волн в вертикальной плоскости остается анизотропным и в случае мелкомасштабных неоднородностей ( $k_z c \ll \sin \alpha_0$ ). При этом угол рассеяния  $\varphi$  стремится к  $\varphi_{\max} = \pi/2 - \alpha_0$ .

Таким образом, рассеяние внутренних волн на неоднородностях плотности приводит к перераспределению энергии между различными модами и может служить одним из механизмов передачи энергии по спектру. Можно видеть, что сделанные при анализе формулы (7) ограничения на вид неоднородности поля плотности, граничных условий и исходного поля внутренних волн могут быть ослаблены. В частности, вполне обозримыми представляются следующие задачи: рассеяние внутренних волн на непрерывно-неоднородных флюктуациях плотности, учет влияния границы раздела океан — атмосфера и наличия дна (изменение граничных условий), рассмотрение рассеяния совокупности внутренних волн с многомодовой структурой и т. д. На наш взгляд, более сложным является вопрос о необходимости учета эффектов многократного рассеяния. Сама по себе эта проблема в рамках системы (1) в принципе может быть решена. Однако динамическое состояние среды, возникающее вследствие многократного рассеяния внутренних волн, может уже не описываться системой уравнений (1), например, в связи с вырождением части волнового поля в турбулентность или по другим причинам. Поэтому при учете многократного рассеяния внутренних волн необходимо тщательно исследовать вопросы о соотношении отброшенных в исходной системе (1) членов и поправок к однократно рассеянному полю.

Поступила 8 II 1983

## ЛИТЕРАТУРА

1. Филипп О. Динамика верхнего слоя океана. М.: Мир, 1969.
2. Самодуров А. С. Внутренние волны в среде с меняющейся по горизонтали частотой Брента — Вайселя. — Изв. АН СССР. Физика атмосферы и океана, 1972, т. 206, № 5.
3. Миропольский Ю. З. Распространение внутренних волн в океане с горизонтальными неоднородностями поля плотности. — Изв. АН СССР. Физика атмосферы и океана, 1974, т. 10, № 5.
4. Иванов Ю. А., Морозов Е. Г. Деформация внутренних гравитационных волн потоком с горизонтальным сдвигом скорости. — Океанология, 1974, т. 14, вып. 3.
5. Воронович А. Г., Леонов А. П., Миропольский Ю. З. К теории образования тонкой структуры гидрофизических полей в океане. — Океанология, 1976, т. 11, № 5.
6. Струрова П. В., Сухарев В. А. Генерация внутренних волн локальными возмущениями в жидкости с заданным изменением плотности по глубине. — Изв. АН СССР. Физика атмосферы и океана, 1981, т. 17, № 6.
7. Миропольский Ю. З. Динамика внутренних гравитационных волн в океане. Л.: Гидрометеоиздат, 1981.
8. Пелиновский Е. Н. Распространение волн в статистически неоднородном океане. — В кн.: Нелинейные волны. М.: Наука, 1979.
9. Ле Блон П., Майсек Л. Волны в океане. Ч. I, II. М.: Мир, 1981.
10. Смирнов В. П. Курс высшей математики. М.: Наука, 1974.
11. Владимиров В. С. Уравнения математической физики. М.: Наука, 1971.
12. Градштейн И. С., Рыжик И. М. Таблицы интегралов, сумм, рядов и произведений. М.: Физматлит, 1963.
13. Романовский П. П. Ряды Фурье. М.: Наука, 1973.
14. Борн М., Вольф Э. Основы оптики. М.: Наука, 1970.

УДК 538.4

## НЕУСТОЙЧИВОСТЬ КЕЛЬВИНА — ГЕЛЬМГОЛЬЦА В ПЕРЕМЕННОМ МАГНИТНОМ ПОЛЕ

B. M. Коровин

(Москва)

В работе [1] в результате анализа явления параметрической неустойчивости тангенциального разрыва в несжимаемой проводящей жидкости, возникающего под действием продольного магнитного поля, осциллирующего по времени около среднего значения  $\langle H \rangle \neq 0$ , установлено, что переменное поле стабилизирует разрыв менее эффективно, нежели постоянное поле. В пренебрежении параметрическими эффектами в [2] исследовано влияние переменного поля (случай  $\langle H \rangle = 0$ ) на устойчивость поверхности раздела однородных потоков несмешивающихся проводящей и непроводящей жидкостей и получен качественно противоположный результат: ошибочно утверждается, что переменное поле всегда оказывает дестабилизирующее влияние. В данной работе показано, что длинноволновая часть спектра двумерных возмущений поверхности раздела проводящей и непроводящей жидкостей стабилизируется переменным полем, в то время как вызываемая самим полем неустойчивость имеет характер параметрического резонанса.

1. Пусть в декартовой системе координат  $Oxyz$  с осью  $Oz$ , направленной против силы тяжести, плоскость  $z = 0$  является невозмущенной поверхностью раздела между покоящейся проводящей жидкостью, заполняющей область  $z > 0$ , и более тяжелой непроводящей жидкостью, движущейся в области  $z < 0$  с постоянной скоростью  $u = (u_x, u_y, 0)$ . Исследуем влияние переменного магнитного поля, параллельного поверхности раздела, на механизм неустойчивости Кельвина — Гельмгольца. В невозмущенном состоянии распределения магнитного поля и давления имеют вид

$$H_1^0 = \left[ H \exp\left(-\frac{z}{\delta}\right) \cos\left(\frac{z}{\delta} - \omega t\right), 0, 0 \right], \quad H_2^0 = (H \cos \omega t, 0, 0), \quad p_2^0 = -\rho_2 g z,$$
$$p_1^0 = \frac{H^2}{16\pi} \left\{ 1 + \cos 2\omega t - \exp\left(-\frac{2z}{\delta}\right) \left[ 1 + \cos\left(\frac{2z}{\delta} - 2\omega t\right) \right] \right\} - \rho_1 g z,$$

где  $\delta = (2v_m/\omega)^{1/2}$  — толщина скин-слоя, индекс 1 относится к области  $z > 0$ , а индекс 2 — к области  $z < 0$ .