# МЕХАНИКА ЖИДКОСТИ, ГАЗА И ПЛАЗМЫ

УДК 532.5

# Е.А. Рувинская<sup>1</sup>, О.Е. Куркина<sup>1,2</sup>, А.А. Куркин<sup>1</sup>

## УТОЧНЕННОЕ НЕЛИНЕЙНОЕ ЭВОЛЮЦИОННОЕ УРАВНЕНИЕ ДЛЯ ВНУТРЕННИХ ГРАВИТАЦИОННЫХ ВОЛН В ТРЕХСЛОЙНОЙ СИММЕТРИЧНОЙ ЖИДКОСТИ

Нижегородский государственный технический университет им. Р.Е. Алексеева<sup>1</sup>, Государственный университет – Высшая школа экономики (Нижегородский филиал)<sup>2</sup>

Рассматривается вопрос об уточнении модифицированного уравнения Кортевега-де Вриза с учетом членов высшего порядка малости для случая, когда коэффициент кубической нелинейности может менять знак, на примере внутренних гравитационных волн в трехслойной симметричной модели жидкости (верхний и нижний слои имеют равную толщину, скачки плотности на границах раздела слоев одинаковы).

Ключевые слова: нелинейные эволюционные уравнения, внутренние гравитационные волны.

Динамика внутренних гравитационных волн в океане вызывает особый интерес со стороны исследователей, поскольку и по сей день остается одной из наиболее интересных и в то же время малоисследованных областей механики жидкости и газа. Внутренние волны пронизывают всю толщу вод и играют важнейшую роль во всех динамических процессах Мирового Океана. Так, в шельфовых зонах океана они влияют на изменение рельефа дна путем транспорта наносов или размывов и, в связи с этим могут создавать угрозу для морских сооружений. Амплитуды внутренних волн в океане достигают порой сотен метров, что может быть опасно также для подводных лодок. Перемешивание вод разных температур после прохождения внутренних волн больших амплитуд может оказывать губительное влияние на морскую флору и фауну. Важным аспектом является и то, что внутренние волны могут участвовать в распространении загрязнений на большие расстояния (подобно течениям). Понимание механизмов такого воздействия невозможно без подробных исследований свойств внутренних волн, уточнения их характеристик, особенностей динамики при различных сочетаниях условий в среде.

Таким образом, очевидна важность исследования внутренних волн с точки зрения вопросов обеспечения экологической безопасности: при осуществлении оценочной деятельности в ходе разработки различных гидротехнических и береговых сооружений, переноса осадков и формирования донного и берегового рельефа прибрежной зоны океана, а также распространения загрязнений и примесей в океане.

С тех пор, как на рубеже XIX–XX вв. внутренние волны в океане были открыты экспедицией Нансена на «Фраме» и работой Экмана, объяснившего наблюдения мореплавателей, появилось множество подходов к изучению этого природного явления. В настоящее время продолжают развиваться как численные модели [1–4], так и слабонелинейная теория, позволяющая моделировать динамику внутренних гравитационных волн с помощью эволюционных уравнений, получаемых путем асимптотических разложений полной системы урав-

<sup>©</sup> Рувинская Е.А., Куркина О.Е., Куркин А.А., 2010.

нений гидродинамики по малым параметрам нелинейности и дисперсии. Последний подход интересен тем, что показывает неплохую согласованность результатов моделирования с результатами натурных и численных экспериментов, при этом не требует столь объемных вычислений, как в случае численного моделирования, и делает прозрачными связи между параметрами волн. Для применения слабонелинейной теории рассматриваются *n*-слойные «упрощенные» модели, среди которых наиболее хорошо изученной является двухслойная жидкость, для распространения внутренних волн в которой используется уравнение Гарднера [5-8]. Существуют также работы, посвященные исследованию внутренних волн в трехслойной среде (модифицированное уравнение Кортевега - де Вриза (мКдВ)) [9, 10], настоящая работа также развивает это направление. Рассматривается симметричная трехслойная жидкость. Для такой среды в силу симметрии коэффициент квадратичной нелинейности в слабонелинейных эволюционных уравнениях обращается в нуль, а коэффициент следующего по порядку члена кубической нелинейности может менять знак. Учет возможности смены знака коэффициента кубической нелинейности приводит к необходимости рассматривать расширение мКдВ, включающее нелинейные члены следующих порядков, для более точного описания волновых процессов.

Рассмотрим распространение внутренней волны на границах раздела слоев в трехслойной симметричной жидкости, ограниченной ровным плоским дном и абсолютно гладкой, неподвижной поверхностью.

Будем также считать, что относительный скачок плотности  $\Delta \rho$  мал (приближение Буссинеска):

$$\rho_3 = \rho - \Delta \rho, \quad \rho_2 = \rho, \quad \rho_1 = \rho + \Delta \rho,$$

где  $\rho_1$ ,  $\rho_2$ ,  $\rho_3$  – плотности нижнего, среднего и верхнего слоев соответственно, поэтому в дальнейшем всеми членами  $O(\Delta \rho)$  можно пренебречь. Толщину нижнего и верхнего слоев обозначим *h*, полную глубину жидкости – *H*, нижнюю границу раздела –  $\eta(x,t)$ , верхнюю –  $\zeta(x, t)$  (рис. 1).



#### Рис. 1. Схема задачи

Стратифицированная жидкость по определению не является потенциальной [11]. Но мы схематизируем задачу, пренебрегая плавными изменениями плотности вне пикноклинов; для этого предположим, что толщина последних стремится к нулю. В этом случае мы имеем дело с тремя слоями разной плотности. Но тогда на границе раздела двух сред (верхнего и среднего слоя, среднего и нижнего слоя) так же, как и на границе вода-воздух, могут распро-

страняться гравитационные волны, обусловленные действием силы тяжести. Вне скачка жидкость однородна, и здесь можно ввести потенциал скорости. Тогда для каждого слоя справедливо уравнение Лапласа:

$$\nabla^2 \Phi_1 = 0, \qquad 0 \le z \le h, \qquad \Phi_{1z}(z=0) = 0, \tag{1}$$

$$\nabla^2 \Phi_2 = 0, \qquad h \le z \le H - h, \tag{2}$$

$$\nabla^2 \Phi_3 = 0, \quad H - h \le z \le H, \quad \Phi_{3_z}(z = H) = 0.$$
 (3)

)

)

Граничное условие на поверхности ставится как условие твердой крышки, на дне – условие непротекания.

На границах раздела слоев запишем кинематические и динамические граничные условия, выполняющие роль условий «сшивки» для рассматриваемых функций.

На  $z = \eta(x, t)$  кинематическое граничное условие для нижнего и среднего слоя, а также динамическое граничное условие в силу уравнения Коши- Лагранжа примут вид

$$\eta_{t} + \Phi_{1x}\eta_{x} - \Phi_{1z} = 0,$$

$$\eta_{t} + \Phi_{2x}\eta_{x} - \Phi_{2z} = 0,$$

$$\rho_{1} \left( \Phi_{1t} + \frac{1}{2} (\nabla \Phi_{1})^{2} + g\eta \right) = \rho_{2} \left( \Phi_{2t} + \frac{1}{2} (\nabla \Phi_{2})^{2} + g\eta \right).$$

$$\left\{ z = \eta(x, t) \right\}$$

$$(4)$$

Точно также можно записать кинематические и динамическое граничные условия для верхней границы раздела  $z = \zeta(x, t)$ :

$$\zeta_{t} + \Phi_{2x}\zeta_{x} - \Phi_{2z} = 0,$$

$$\zeta_{t} + \Phi_{3x}\zeta_{x} - \Phi_{3z} = 0,$$

$$\rho_{2}\left(\Phi_{2t} + \frac{1}{2}(\nabla\Phi_{2})^{2} + g\zeta\right) = \rho_{3}\left(\Phi_{3t} + \frac{1}{2}(\nabla\Phi_{3})^{2} + g\zeta\right).$$
(5)

Для перехода к асимптотической процедуре необходимо определить малые параметры системы, исходя из геометрии задачи и масштаба исследуемых явлений. В настоящей работе рассматриваются длинные волны, т.е. горизонтальный масштаб бассейна значительно превосходит вертикальный, в то же время амплитуды распространяющихся возмущений предполагаются малыми по сравнению с глубиной водоема. Тогда малые параметры нелинейности и дисперсии, исходя из условия задачи, вводятся следующим образом:  $\overline{\mu} = H/L$ ,  $\varepsilon = A/H$ ,  $\mu = \overline{\mu}^2$ .

В предположении стандартного масштабирования малых параметров (ε ~ μ) исходная система уравнений (1) – (5) преобразуется к виду

$$\Phi_{1z} + \varepsilon \Phi_{1x} = 0, \qquad 0 \le z \le h, \qquad \Phi_{1z}(z=0) = 0, \tag{6}$$

$$\Phi_{2z} + \varepsilon \Phi_{2x} = 0, \qquad h \le z \le H - h, \tag{7}$$

$$\Phi_{3_z} + \varepsilon \Phi_{3_x} = 0, \qquad H - h \le z \le H, \qquad \Phi_{3_z}(z = H) = 0.$$
 (8)

$$\eta_{t} + \varepsilon \Phi_{1_{x}} \eta_{x} - \Phi_{1_{z}} = 0,$$
  

$$\eta_{t} + \varepsilon \Phi_{2_{x}} \eta_{x} - \Phi_{2_{z}} = 0,$$
  

$$\rho_{1} \bigg( \Phi_{1_{t}} + \frac{1}{2} \varepsilon \big( \Phi_{1_{x}} \big)^{2} + \frac{1}{2} \big( \Phi_{1_{z}} \big)^{2} + g \eta \bigg) = \rho_{2} \bigg( \Phi_{2_{t}} + \frac{1}{2} \varepsilon \big( \Phi_{2_{x}} \big)^{2} + \frac{1}{2} \big( \Phi_{2_{z}} \big)^{2} + g \eta \bigg). \bigg\} z = \eta(x, t)$$
(9)

$$\zeta_{t} + \varepsilon \Phi_{2x} \zeta_{x} - \Phi_{2z} = 0,$$
  

$$\zeta_{t} + \varepsilon \Phi_{3x} \zeta_{x} - \Phi_{3z} = 0,$$
  

$$\rho_{2} \left( \Phi_{2t} + \frac{1}{2} \varepsilon (\Phi_{2x})^{2} + \frac{1}{2} (\Phi_{2z})^{2} + g\zeta \right) = \rho_{3} \left( \Phi_{3t} + \frac{1}{2} \varepsilon (\Phi_{3x})^{2} + \frac{1}{2} (\Phi_{3z})^{2} + g\zeta \right).$$

$$z = \zeta(x, t) \quad (10)$$

Граничные условия заданы на интерфейсах  $z = \eta(x, t)$  и  $z = \zeta(x, t)$ , которые являются неизвестными функциями и подлежат определению. В предположении малости амплитуд распространяющихся возмущений граничные условия могут быть сведены к более простому виду путем разложения всех неизвестных функций, в них входящих, в ряды Тейлора по малым отклонениям от невозмущенного уровня:

$$f(x, z = \eta | \xi, t) = \sum_{j=0}^{\infty} \frac{\varepsilon^{j} \eta^{j} | \xi^{j}}{j!} \frac{\partial^{j} f}{\partial z^{j}} \bigg|_{z=h, H-h}$$

Следующий этап асимптотической процедуры – разложение неизвестных функций в ряды по малому параметру:

$$\eta = \varepsilon \left( \eta_1 + \varepsilon \eta_2 + \varepsilon^2 \eta_3 + \ldots \right), \tag{11}$$

$$\zeta = \varepsilon \Big( \zeta_1 + \varepsilon \zeta_2 + \varepsilon^2 \zeta_3 + \ldots \Big). \tag{12}$$

Нетрудно показать, что порядок малости потенциалов составляет  $\sqrt{\epsilon}$  , поэтому

$$\Phi_{i} = \sqrt{\varepsilon} \Big( \phi_{1(i)} + \varepsilon \phi_{2(i)} + \varepsilon^{2} \phi_{3(i)} + \dots \Big), i = 1, 2, 3,$$
(13)

Завершающий этап – переход к медленному времени и медленной координате. Обозначим за *с* фазовую скорость длинных линейных волн (которую еще предстоит определить) и введем медленные переменные (согласно методу многих масштабов [12]):

$$\xi = \varepsilon^{1/2} (x - ct), \quad \tau = \varepsilon^{3/2} t.$$
 (14)

Тогда производные будут иметь вид

$$\frac{\partial}{\partial x} = \varepsilon^{1/2} \frac{\partial}{\partial \xi}, \qquad \frac{\partial}{\partial t} = -\varepsilon^{1/2} c \frac{\partial}{\partial \xi} + \varepsilon^{3/2} \frac{\partial}{\partial \tau}.$$
(15)

Подставим ряды (11) – (13) в исходную систему уравнений (6) – (10) и, используя переменные (14), (15), перейдем к итерационной процедуре вывода.

На каждом *i*-м шаге выписываем уравнения (из (6)–(8)) относительно *i*-й поправки  $(\phi_{1(i)}, \phi_{2(i)}, \phi_{3(i)})$  для потенциалов  $\Phi_1, \Phi_2, \Phi_3$  при текущей *i*-й степени є в разложении. Выражаем  $\phi_{1(i)}, \phi_{2(i)}, \phi_{3(i)}$  (интегрируем). В силу того, что уравнения содержат вторые производные от  $\phi_{1(i)}, \phi_{2(i)}, \phi_{3(i)}$  (в (6)–(8) входят лапласианы от искомых функций  $\Phi_1, \Phi_2, \Phi_3$ ), возникает две константы интегрирования (зависящие от медленного времени и координаты, так как интегрирование ведется по *z*). «Старшая» константа (при первой степени *z*) определяется следующим образом:

- для  $\phi_{1(i)}$  из условия «непротекания» на этом шаге;
- для ф<sub>3(i)</sub> из условия «твердой крышки» на этом шаге;
- для \$\phi\_{2(i)}\$ из системы кинематических граничных условий для \$\Phi\_2\$ на этом шаге.

«Младшая» константа интегрирования (при  $z^0$ ) определяется на следующем шаге:

- для φ<sub>1(i)</sub> из кинематического граничного условия для Φ<sub>1</sub>;
- для \$\overline{\phi\_{3(i)}}\$ из кинематического граничного условия для \$\Delta\_3\$;
- для \$\phi\_{2(i)}\$ из системы кинематических граничных условий для \$\Phi\_2\$.

)

Из системы динамических граничных условий, в которые в силу конструкции уравнений входят поправки потенциалов с предыдущего шага, находим:

- связь между *i*-ми поправками к  $\eta(x, t)$  и  $\zeta(x, t)$ , т. е.  $\eta_i = f(\zeta_i)$  или наоборот;
- коэффициенты нелинейности, линейной и нелинейной дисперсии эволюционного уравнения для поправки *i*-1 порядка к  $\eta(x, t)$  (либо к  $\zeta(x, t)$ ).

Таким образом, решая рекурсивно систему уравнений (6) – (10) с учетом (11) – (15) по описанному алгоритму, в нулевом порядке по є определим квадрат фазовой скорости линейных волн  $c^2$ . Очевидно, что в рамках линейной задачи в рассматриваемой трехслойной среде существуют две волновые моды: симметричная (когда обе границы раздела отклоняются параллельно, в одну сторону  $\eta(x, t) = \zeta(x, t)$ ) и антисимметричная (когда границы раздела отклоняются параллельно, в одинаковую величину, но в разных направлениях  $\eta(x, t) = -\zeta(x, t)$ ). В настоящей работе мы рассматриваем лишь первую из этих мод, поэтому выбираем только один из возможных вариантов для фазовой скорости линейных волн:

$$c^2 = \frac{gh\Delta\rho}{\rho}.$$
 (16)

В следующих порядках получим уравнения

$$\varepsilon : \begin{pmatrix} \zeta_1 \\ \eta_1 \end{pmatrix}_{\tau} + \alpha \begin{pmatrix} \zeta_1 \zeta_{1\xi} \\ \eta_1 \eta_{1\xi} \end{pmatrix} + \beta \begin{pmatrix} \zeta_1 \\ \eta_1 \end{pmatrix}_{\xi\xi\xi} = 0,$$

$$(17)$$

$$\begin{pmatrix} \zeta_2 \\ \eta_2 \end{pmatrix}_{\tau} + \alpha \begin{pmatrix} \zeta_1 \zeta_2 \\ \eta_1 \eta_2 \end{pmatrix}_{\xi} + \beta \begin{pmatrix} \zeta_2 \\ \eta_2 \end{pmatrix}_{\xi\xi\xi} + \alpha_1 \begin{pmatrix} \zeta_1^2 \zeta_{1\xi} \\ \eta_1^2 \eta_{1\xi} \end{pmatrix} + \beta_1 \begin{pmatrix} \zeta_1 \\ \eta_1 \end{pmatrix}_{\xi\xi} + \gamma_1 \begin{pmatrix} \zeta_1 \zeta_{1\xi\xi\xi} \\ \eta_1 \eta_{1\xi\xi\xi} \end{pmatrix} + \gamma_2 \begin{pmatrix} \zeta_{1\xi} \zeta_{1\xi\xi} \\ -\eta_{1\xi} \eta_{1\xi\xi} \end{pmatrix} = 0, \dots .$$

Однако в конечном итоге необходимо получить уравнение относительно неизвестных функций  $\eta(x,t)$  для нижней и  $\zeta(x, t)$  для верхней границ раздела. Обратившись к рядам (11) и (12), можно записать следующие выражения (на примере  $\eta(x,t)$ ) для слагаемых, входящих в уравнения (17), через искомую функцию:

$$\begin{aligned} \frac{\partial \eta}{\partial t} &= \varepsilon \left( \frac{\partial \eta_1}{\partial t} + \varepsilon \frac{\partial \eta_2}{\partial t} + \varepsilon^2 \frac{\partial \eta_3}{\partial t} + \ldots \right), \\ \frac{\partial \eta}{\partial x} &= \varepsilon \left( \frac{\partial \eta_1}{\partial x} + \varepsilon \frac{\partial \eta_2}{\partial x} + \varepsilon^2 \frac{\partial \eta_3}{\partial x} + \ldots \right), \\ \frac{\partial^n \eta}{\partial x} &= \varepsilon \left( \frac{\partial^n \eta_1}{\partial x^n} + \varepsilon \frac{\partial^n \eta_2}{\partial x^n} + \varepsilon^2 \frac{\partial^n \eta_3}{\partial x^n} + \ldots \right), \\ \eta \frac{\partial \eta}{\partial x} &= \varepsilon^2 (\eta_1 + \varepsilon \eta_2 + \varepsilon^2 \eta_3 + \varepsilon^3 \eta_4 + \ldots) \left( \frac{\partial \eta_1}{\partial x} + \varepsilon \frac{\partial \eta_2}{\partial x} + \varepsilon^2 \frac{\partial \eta_3}{\partial x} + \varepsilon^3 \frac{\partial \eta_4}{\partial x} + \ldots \right) = \\ &= \varepsilon^2 \left[ \eta_1 \frac{\partial \eta_1}{\partial x} + \varepsilon \left( \eta_2 \frac{\partial \eta_1}{\partial x} + \eta_1 \frac{\partial \eta_2}{\partial x} \right) + \varepsilon^2 \left( \eta_3 \frac{\partial \eta_1}{\partial x} + \eta_2 \frac{\partial \eta_2}{\partial x} + \eta_1 \frac{\partial \eta_3}{\partial x} \right) + \ldots \right], \end{aligned}$$
(18)  
$$\eta^2 \frac{\partial \eta}{\partial x} &= \varepsilon^3 (\eta_1 + \varepsilon \eta_2 + \varepsilon^2 \eta_3 + \varepsilon^3 \eta_4 + \ldots)^2 \left( \frac{\partial \eta_1}{\partial x} + \varepsilon \frac{\partial \eta_2}{\partial x} + \varepsilon^2 \frac{\partial \eta_3}{\partial x} + \varepsilon^3 \frac{\partial \eta_4}{\partial x} + \ldots \right) = \\ &= \varepsilon^3 \left[ \eta_1^2 + 2\varepsilon \eta_1 \eta_2 + \varepsilon^2 \left( \eta_2^2 + 2\eta_1 \eta_3 \right) + 2\varepsilon^3 (\eta_1 \eta_4 + \eta_2 \eta_3) + \ldots \left( \frac{\partial \eta_1}{\partial x} + \varepsilon \frac{\partial \eta_2}{\partial x} + \varepsilon^2 \frac{\partial \eta_3}{\partial x} + \varepsilon^3 \frac{\partial \eta_4}{\partial x} + \ldots \right) \right] = \\ &= \varepsilon^3 \left[ \eta_1^2 \frac{\partial \eta_1}{\partial x} + \varepsilon \left( \eta_1^2 \frac{\partial \eta_2}{\partial x} + 2\eta_1 \eta_2 \frac{\partial \eta_1}{\partial x} \right) + \varepsilon^2 \left( \left( \eta_2^2 + 2\eta_1 \eta_3 \right) \frac{\partial \eta_1}{\partial x} + \eta_1^2 \frac{\partial \eta_3}{\partial x} + 2\eta_1 \eta_2 \frac{\partial \eta_2}{\partial x} \right) + \ldots \right], \end{aligned}$$

И Т.Д.

 $\epsilon^2$ :

Выписывая аналогичные ряды для всех слагаемых всех порядков, входящих в уравнения (17), с такой точностью по ε, чтобы обеспечить корректность уравнения, и складывая все уравнения (17) до нужного порядка включительно, в полученном суммарном уравнении выделим эти комбинации, приводя все слагаемые к виду рядов для η и ζ, которые даны ранее.

Таким образом, получим обобщенное уравнение Кортевега-де Вриза для верхнего и нижнего интерфейсов (в исходных переменных):

$$\begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{t} + c \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{x} + \alpha \begin{pmatrix} \zeta \zeta_{x} \\ \eta \eta_{x} \end{pmatrix} + \beta \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{xxx} + \alpha_{1} \begin{pmatrix} \zeta^{2} \zeta_{x} \\ \eta^{2} \eta_{x} \end{pmatrix} + \beta_{1} \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{5x} + \gamma_{1} \begin{pmatrix} \zeta \zeta_{xxx} \\ \eta \eta_{xxx} \end{pmatrix} + \gamma_{2} \begin{pmatrix} \zeta_{x} \zeta_{xx} \\ -\eta_{x} \eta_{xx} \end{pmatrix} + \\ + \alpha_{2} \begin{pmatrix} \zeta^{3} \zeta_{x} \\ -\eta^{3} \eta_{x} \end{pmatrix} + \beta_{2} \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{7x} + \gamma_{21} \begin{pmatrix} \zeta_{xx} \zeta_{xxx} \\ \eta_{xx} \eta_{xxx} \end{pmatrix} + \gamma_{22} \begin{pmatrix} \zeta_{x} \zeta_{xxxx} \\ \eta_{x} \eta_{xxxx} \end{pmatrix} + \gamma_{23} \begin{pmatrix} \zeta \zeta_{5x} \\ \eta \delta_{5x} \end{pmatrix} + \gamma_{31} \begin{pmatrix} \zeta_{x} \\ \eta \\ \eta \end{pmatrix}_{x}^{3} + \\ + \gamma_{32} \begin{pmatrix} \zeta \zeta_{x} \zeta_{xx} \\ \eta \eta_{x} \eta_{xx} \end{pmatrix} + \gamma_{33} \begin{pmatrix} \zeta^{2} \zeta_{xxx} \\ \eta^{2} \eta_{xxx} \end{pmatrix} + \alpha_{3} \begin{pmatrix} \zeta^{4} \zeta_{x} \\ \eta^{4} \eta_{x} \end{pmatrix} + \beta_{3} \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{9x} + \gamma_{41} \begin{pmatrix} \zeta_{x} \zeta_{6x} \\ -\eta_{x} \eta_{6x} \end{pmatrix} + \gamma_{42} \begin{pmatrix} \zeta_{xx} \zeta_{5x} \\ -\eta_{xx} \eta_{5x} \end{pmatrix} + (19) \\ + \gamma_{43} \begin{pmatrix} \zeta_{xxx} \zeta_{xxxx} \\ -\eta_{xxx} \eta_{xxxx} \end{pmatrix} + \gamma_{51} \begin{pmatrix} \zeta \zeta_{xx} \zeta_{xxx} \\ \eta \eta_{xx} \eta_{xxx} \end{pmatrix} + \gamma_{52} \begin{pmatrix} \int \zeta_{x} \zeta_{xx} \zeta_{xxx} dx \\ \eta \eta_{x} \eta_{xxx} dx \end{pmatrix} + \gamma_{53} \begin{pmatrix} \zeta \zeta_{x} \zeta_{xxxx} \\ \eta \eta_{x} \eta_{xxxx} \end{pmatrix} + \gamma_{54} \begin{pmatrix} \zeta^{2} \zeta_{5x} \\ \eta^{2} \eta_{5x} \end{pmatrix} + \\ + \gamma_{55} \begin{pmatrix} \zeta^{2} \zeta_{x} \zeta_{xxx} \\ \eta^{2} \eta_{xxx} \end{pmatrix} + \gamma_{56} \begin{pmatrix} \zeta_{x} \zeta^{2} \\ \eta^{2} \eta^{2} \\ \eta^{2} \eta^{2} \end{pmatrix} + \gamma_{61} \begin{pmatrix} \zeta \zeta^{3} \\ -\eta \eta^{3} \\ \eta^{3} \end{pmatrix} + \gamma_{62} \begin{pmatrix} \zeta^{2} \zeta_{x} \zeta_{xx} \\ -\eta^{2} \eta_{x} \eta_{xx} \end{pmatrix} + \gamma_{63} \begin{pmatrix} \zeta^{3} \zeta_{xxx} \\ -\eta^{3} \eta_{xxx} \end{pmatrix} = 0.$$

Коэффициенты уравнения (19) могут быть выписаны в обезразмеренном виде как функции параметра l = h/H:

$$\begin{aligned} \alpha &= 0, \ \frac{\beta}{cH^2} = -\frac{(4l-3)l}{12}, \ \frac{\alpha_1}{c}H^2 = -\frac{3(26l-9)}{8l^3}, \ \frac{\beta_1}{cH^4} = \frac{\left(16l^3 - 45l + 30\right)!}{1440}, \\ \gamma_1 &= 0, \ \frac{\gamma_2}{cH} = \frac{3\left(8l^2 - 10l + 3\right)}{8l}, \ \frac{\alpha_2}{c}H^3 = \frac{9(52l^2 - 44l + 9)}{16l^5}, \\ \frac{\beta_2}{cH^6} &= -\frac{c\left(320l^5 - 1008l^4 + 1260l^3 - 945l^2 + 630l - 252\right)!}{120960}, \\ \frac{\gamma_{21}}{cH^3} &= -\frac{\left(256l^4 - 200l^3 - 198l^2 + 231l - 57\right)}{96l}, \\ \frac{\gamma_{22}}{cH^3} &= -\frac{\left(352l^4 - 704l^3 + 486l^2 - 123H^3l + 6\right)}{192l}, \ \gamma_{23} = 0, \\ \frac{\gamma_{31}}{c} &= \frac{\left(40l^3 + 726l^2 - 819l + 207\right)}{96l^3}, \ \frac{\alpha_3}{c} H^4 &= -\frac{9\left(1324l^3 - 1508l^2 + 513l - 45\right)}{128l^7}, \\ \frac{\gamma_{33}}{cH^8} &= -\frac{\left(17152l^7 - 76800l^6 + 151200l^5 - 171360l^4 + 121275l^3 + 56700l^2 + 21420l - 6120\right)!}{29030400}, \\ \frac{\gamma_{41}}{cH^5} &= \frac{\left(11264l^6 - 33376l^5 + 37824l^4 - 19350l^3 + 4335l^2 - 684l + 180\right)}{34560l}, \end{aligned}$$
(20)
$$\frac{\gamma_{42}}{cH^5} &= \frac{\left(5504l^6 + 4192l^5 - 40152l^4 + 55030l^3 - 31005l^2 + 7218l - 444\right)}{11520l}, \end{aligned}$$

$$\begin{split} \frac{\gamma_{43}}{cH^5} &= -\frac{\left(4864\,l^6 - 14240\,l^5 + 7968\,l^4 + 13578\,l^3 - 21219\,l^2 + 10809\,l - 1926\right)}{6912\,l},\\ \frac{\gamma_{51}}{cH^2} &= -\frac{\left(16544\,l^5 - 18784\,l^4 + 16842\,l^3 - 25377\,l^2 + 18504\,l - 3996\right)}{2304\,l^3},\\ \frac{\gamma_{52}}{cH^2} &= -\frac{\left(56864\,l^5 + 93936\,l^4 - 330570\,l^3 + 26485\,l^2 - 76320\,l + 6804\right)}{11520\,l^3},\\ \frac{\gamma_{54}}{cH^2} &= -\frac{\left(48672\,l^5 - 94256\,l^4 + 64590\,l^3 - 18255\,l^2 + 2430\,l - 216\right)}{11520\,l^3},\\ \frac{\gamma_{55}}{cH^2} &= \frac{\left(189280\,l^5 - 646880\,l^4 + 743190\,l^3 - 334395\,l^2 + 33030\,l + 6804\right)}{11520\,l^3},\\ \frac{\gamma_{56}}{cH^2} &= \frac{\left(121120\,l^5 - 275560\,l^4 + 152040\,l^3 + 70800\,l^2 - 91035\,l + 20844\right)}{5760\,l^3},\\ \frac{\gamma_{61}}{cH^2} &= -\frac{\left(1424\,l^4 + 332\,l^3 - 3444\,l^2 + 2271\,l - 405\right)}{64l^5},\\ \frac{\gamma_{62}}{c} H &= -\frac{\left(19028\,l^4 - 11476\,l^3 - 192\,l^2 + 2787\,l - 594\right)}{128\,l^5},\\ \frac{\gamma_{63}}{cH} &= -\frac{\left(1904\,l^4 - 3172\,l^3 + 1848\,l^2 - 441\,l + 36\right)}{64l^5}. \end{split}$$

Уравнение (19) соответствует случаю, когда эффекты слабой нелинейности и дисперсии оказываются одного порядка малости, т.е., как уже отмечалось,  $\varepsilon \sim \mu$ . Обращение в ноль коэффициента квадратичной нелинейности нарушает классическую иерархию малых членов асимптотического разложения. В этом случае стандартное масштабирование уравнения Кортевега-де Вриза  $\varepsilon \sim \mu$  требует модификации  $\varepsilon^2 \sim \mu$  для учета дисперсионных и нелинейных эффектов в одном порядке, при этом должна возрастать роль следующих по нелинейности членов в асимптотическом разложении волнового поля. Для того, чтобы выполнить модифицированное масштабирование, перепишем уравнение (19) в переменных  $\tilde{\eta} = \varepsilon \eta$ ,  $\tilde{\zeta} = \varepsilon \zeta$ ,  $\tilde{x} = \mu x$ ,  $\tilde{t} = \mu t$  (знаки «тильда» опускаем):

$$\begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{t} + c \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{x} + \varepsilon \alpha \begin{pmatrix} \zeta \zeta \\ \eta \eta_{x} \end{pmatrix} + \mu \beta \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{xxx} + \\ + \varepsilon^{2} \alpha_{1} \begin{pmatrix} \zeta^{2} \zeta_{x} \\ \eta^{2} \eta_{x} \end{pmatrix} + \mu^{2} \beta_{1} \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{5x} + \varepsilon \mu \begin{pmatrix} \gamma_{1} \begin{pmatrix} \zeta \zeta \\ xxx \\ \eta \eta_{xxx} \end{pmatrix} + \gamma_{2} \begin{pmatrix} \zeta_{x} \zeta_{xx} \\ -\eta_{x} \eta_{xx} \end{pmatrix} \end{pmatrix} + \\ + \varepsilon^{3} \alpha_{2} \begin{pmatrix} \zeta^{3} \zeta_{x} \\ -\eta^{3} \eta_{x} \end{pmatrix} + \mu^{3} \beta_{2} \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{7x} + \varepsilon \mu^{2} \begin{pmatrix} \gamma_{21} \begin{pmatrix} \zeta_{xx} \zeta_{xxx} \\ \eta_{xx} \eta_{xxx} \end{pmatrix} + \gamma_{22} \begin{pmatrix} \zeta_{x} \zeta_{xxxx} \\ \eta_{x} \eta_{xxxx} \end{pmatrix} + \gamma_{23} \begin{pmatrix} \zeta \zeta_{5x} \\ \eta \eta_{5x} \end{pmatrix} \end{pmatrix} + \\ + \varepsilon^{2} \mu \begin{pmatrix} \gamma_{31} \begin{pmatrix} \zeta_{x} \\ \eta_{x} \end{pmatrix}^{3} + \gamma_{32} \begin{pmatrix} \zeta \zeta_{x} \zeta_{xx} \\ \eta \eta_{x} \eta_{xx} \end{pmatrix} + \gamma_{33} \begin{pmatrix} \zeta^{2} \zeta_{xxx} \\ \eta^{2} \eta_{xxx} \end{pmatrix} \end{pmatrix} + \varepsilon^{4} \alpha_{3} \begin{pmatrix} \zeta^{4} \zeta_{x} \\ \eta^{4} \eta_{x} \end{pmatrix} + \mu^{4} \beta_{3} \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{9x} + \\ + \varepsilon \mu^{3} \begin{pmatrix} \gamma_{41} \begin{pmatrix} \zeta_{x} \zeta_{6x} \\ -\eta_{x} \eta_{6x} \end{pmatrix} + \gamma_{42} \begin{pmatrix} \zeta_{xx} \zeta_{5x} \\ -\eta_{xx} \eta_{5x} \end{pmatrix} + \gamma_{43} \begin{pmatrix} \zeta_{xxx} \zeta_{xxxx} \\ -\eta_{xxx} \eta_{xxxx} \end{pmatrix} \end{pmatrix} +$$

$$+ \varepsilon^{2} \mu^{2} \left( \gamma_{51} \left( \frac{\zeta \zeta_{xx} \zeta_{xxx}}{\eta_{xx}} \right) + \gamma_{52} \left( \int \zeta_{x} \zeta_{xx} \zeta_{xxx} dx \right) + \gamma_{53} \left( \frac{\zeta \zeta_{x} \zeta_{xxxx}}{\eta_{x}} \right) + \gamma_{54} \left( \frac{\zeta^{2} \zeta_{5x}}{\eta^{2} \eta_{5x}} \right) + \gamma_{55} \left( \frac{\zeta^{2} \zeta_{x} \zeta_{xxx}}{\eta_{x}^{2} \eta_{xxx}} \right) + \gamma_{56} \left( \frac{\zeta^{2} \zeta_{x} \zeta_{xxx}}{\eta_{x}^{2} \eta_{xxx}} \right) + \gamma_{56} \left( \frac{\zeta^{2} \zeta_{x} \zeta_{xxx}}{\eta_{x}^{2} \eta_{xxx}} \right) + \gamma_{56} \left( \frac{\zeta^{2} \zeta_{x} \zeta_{xxx}}{\eta_{x}^{2} \eta_{xxx}} \right) + \gamma_{63} \left( \frac{\zeta^{3} \zeta_{xxx}}{-\eta^{3} \eta_{xxx}} \right) \right) = 0.$$

Применяя в (21) соотношение между малыми параметрами  $\epsilon^2 = \mu$ , получим гораздо более простое уравнение:

$$\begin{aligned} & \left(\zeta_{\eta}\right)_{t} + \alpha_{1} \left(\zeta_{\eta}^{2} \zeta_{x}\right)_{xxx} + \beta \left(\zeta_{\eta}\right)_{xxx} + \\ & + \varepsilon \left(\alpha_{2} \left(\zeta_{\eta}^{3} \zeta_{x}\right)_{-\eta^{3} \eta_{x}}\right) + \gamma_{2} \left(\zeta_{x} \zeta_{xx}\right)_{-\eta_{x} \eta_{xx}}\right) \right) + \\ & + \varepsilon^{2} \left(\alpha_{3} \left(\zeta_{\eta}^{4} \zeta_{x}\right)_{+\eta^{3} \eta^{3} \eta^{3} \chi^{3}} + \gamma_{32} \left(\zeta_{x} \zeta_{xx}\right)_{\eta^{3} \eta^{3} \chi^{3} \chi^{3}}\right) + \gamma_{32} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{xxx}\right)_{-\eta^{3} \eta^{3} \chi^{3} \chi^{3}} + \beta_{1} \left(\zeta_{\eta^{3} \eta^{3} \chi^{3} \chi^{3} \chi^{3} \chi^{3}}\right) + \gamma_{32} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{xxx}\right)_{-\eta^{3} \eta^{3} \chi^{3} \chi^{3}} + \beta_{1} \left(\zeta_{\eta^{3} \eta^{3} \chi^{3} \chi^{3} \chi^{3} \chi^{3}}\right) + \gamma_{32} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{\chi^{3} \chi^{3} \chi^{3} \chi^{3}} + \gamma_{32} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{\chi^{3} \chi^{3} \chi^{3} \chi^{3} \chi^{3} \chi^{3}}\right) + \gamma_{32} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{\chi^{3} \chi^{3} \chi^{3} \chi^{3}}\right) + \gamma_{32} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{\chi^{3} \chi^{3} \chi^{3}} + \gamma_{32} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{\chi^{3} \chi^{3}} + \gamma_{32} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{\chi} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{\chi} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{\chi} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{\chi} + \zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \right) + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{2} \zeta_{\chi} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \right) + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \right) + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \right) + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \right) + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \right) + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \right) + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \right) + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \right) + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \right) + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} \right) + \gamma_{\chi}^{3} \left(\zeta_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^{3} + \gamma_{\chi}^$$

где коэффициенты также определяются формулами (20).

Уравнение (22) выведено здесь для уточнения описания волновой динамики в тех случаях, когда коэффициент квадратичной нелинейности обращается в ноль, а коэффициент кубической нелинейности имеет значения, близкие к нулю, т.е. при соотношении толщин слоев, близком к h/H = 9/26. Проанализируем поведение коэффициентов уравнения (22). Графики зависимостей безразмерных величин коэффициентов от толщины верхнего и нижнего слоев в симметричной жидкости показаны на рис. 2. Как видно из рис. 2, коэффициент  $\alpha_2$  слагаемого нелинейности четвертой степени также может менять знак в окрестности указанной точки, и только коэффициент нелинейности пятой степени  $\alpha_3$  всюду отрицателен. Коэффициенты дисперсии  $\beta$ ,  $\beta_1$  и нелинейной дисперсии  $\gamma_2$  всюду положительны на области определения, а коэффициенты слагаемых нелинейной дисперсии  $\gamma_{31}$ ,  $\gamma_{32}$ ,  $\gamma_{33}$  имеют по одной точке смены знака, не совпадающей с h/H = 9/26.



Рис. 2. Поведение коэффициентов расширенного уравнения Кортевега-де Вриза в зависимости от соотношения толщин слоев

Для более детального анализа разложим выражения для коэффициентов уравнения (21) в ряд Тейлора в окрестности точки  $h = 9/26 H (\Delta = l - 9/26)$ :

$$\begin{aligned} \frac{\beta}{cH^2} &= \frac{63}{1352} + \frac{1}{52}\Delta + O(\Delta^2), \\ \frac{\alpha_2 H^3}{c} &= \frac{5940688}{6561}\Delta + O(\Delta^2), \quad \frac{\gamma_2}{cH} = \frac{7}{13} - \frac{115}{18}\Delta + O(\Delta^2), \\ \frac{\alpha_3 H^4}{c} &= -\frac{47411260}{59049} + \frac{1208410197}{531441}\Delta + O(\Delta^2), \\ \frac{\gamma_{31}}{c} &= \frac{1483}{486} - \frac{298285}{2916}\Delta + O(\Delta^2), \quad \frac{\gamma_{32}}{c} &= \frac{2341}{486} - \frac{641017}{2916}\Delta + O(\Delta^2), \\ \frac{\gamma_{33}}{c} &= -\frac{109}{243} - \frac{30589}{2916}\Delta + O(\Delta^2), \quad \frac{\beta_1}{cH^4} = \frac{66291}{18279040} + \frac{1099}{1054560}\Delta + O(\Delta^2). \end{aligned}$$

Тогда расширенное модифицированное уравнение Кортевега-де Вриза (22) в окрестности точки h = 9/26 H принимает вид

$$\begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{t} + \frac{63H^{2}c}{1352} \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{xxx} + \epsilon \frac{7Hc}{13} \begin{pmatrix} \zeta_{x} \zeta_{xx} \\ -\eta_{x} \eta_{xx} \end{pmatrix} + \epsilon^{2} \left( -\frac{47411260c}{59049H^{4}} \begin{pmatrix} \zeta^{4} \zeta_{x} \\ \eta^{4} \eta_{x} \end{pmatrix} + \frac{1483}{486}c \begin{pmatrix} \zeta^{3} \\ \eta^{3} \\ \eta^{x} \end{pmatrix} + \frac{2341}{486}c \begin{pmatrix} \zeta \zeta_{x} \zeta_{xx} \\ \eta \eta_{x} \eta_{xx} \end{pmatrix} - \frac{109}{243}c \begin{pmatrix} \zeta^{2} \zeta_{xxx} \\ \eta^{2} \eta_{xxx} \end{pmatrix} + \frac{66291H^{4}c}{18279040} \begin{pmatrix} \zeta \\ \eta \end{pmatrix}_{5x} \end{pmatrix} + O(\epsilon^{3}) = 0.$$

$$(23)$$

Уравнение (23) уточняет характер волновой динамики вблизи точки нулевой кубической нелинейности за счет нелинейных дисперсий следующих порядков и нелинейности пятого порядка.

#### Выводы

Предлагается нелинейно-дисперсионная теория внутренних гравитационных волн малой, но конечной амплитуды, распространяющихся на границах раздела слоев в трехслойной симметричной жидкости. В основе теории лежит асимптотическая процедура разложения гидродинамических полей в уравнениях идеальной слоистой вертикальнооднородной несжимаемой жидкости в ряды по малым параметрам нелинейности и дисперсии. В результате временная эволюция волнового поля и трансформация его вдоль координаты распространения описываются нелинейным эволюционным уравнением второго порядка точности относительно малых параметров. В первом порядке по нелинейности и дисперсии полученное уравнение совпадает с широко известным модифицированным уравнением Кортевега-де Вриза. Полученное уравнение позволяет более точно описывать внутренние волновые поля и должно рассматриваться для симметричных сред, параметры которых обеспечивают близкие к нулю значения коэффициента кубической нелинейности.

Представленные результаты получены в рамках реализации мероприятия «Проведение научных исследований научными группами под руководством докторов наук» ФЦП «Научные и научно-педагогические кадры инновационной России» на 2009–2013 годы, а также при поддержке грантов Президента РФ для молодых российских ученых – кандидатов наук (МК-846.2009.1) и докторов наук (МД-99.2010.5), и РФФИ 10-05-00199а.

#### Библиографический список

- 1. Канарская, Ю. В. Негидростатическая модель стратифицированных течений со свободной поверхностью: дисс. ... канд. физ.-мат. наук, 01.02.05 / Канарская Ю.В. // Киев, 2004. 126 с.
- 2. Ландау, Л.Д. Гидродинамика / Л.Д. Ландау, Е.М. Лифшиц. М.: Наука, 1986. 733 с.
- Пелиновский, Е.Н. Нелинейные эволюционные уравнения / Е.Н. Пелиновский, В.Е. Фридман, Ю.К. Энгельбрехт. – Таллин, Валгус, 1984. – 154 с.
- 4. **Талипова, Т.Г.** Влияние кубической нелинейности на трансформацию интенсивных внутренних волн / Т.Г. Талипова [и др.] // Доклады Российской Академии наук. 1999. 364. № 6. С. 824–827.
- 5. Clarke, S. On the generation of solitons and breathers in the modified Korteweg de Vries equation / S. Clarke [at al.] // Chaos. 2000. 10. No. 2. P. 383–392.
- 6. Grue, J. A method for computing unsteady fully nonlinear interfacial waves / Grue J., Friis, A., Palm, E. and Rusas, P.-O. // J. Fluid Mech. 1997. V. 351. P. 223.
- 7. Kakutani, T. Solitary waves on a two-layer fluid / T. Kakutani, N. and Yamasaki // J. Phys. Soc. Japan. 1978. V. 45. P. 674–679.
- 8. Koop, C.G. An investigation of internal solitary waves in two-fluid system / C.G. Koop, and Butler, G. // J. Fluid Mech. 1981. V. 112. P. 225–251.
- 9. Lamb, K. Numerical experiments of internal wave generation by strong tidal flow across a finite amplitude bank edge // J. Geoph. Res. 1994. V. 99. C1. P. 843–864.
- 10. Miles, J.W. On internal solitary waves // Tellus, 1979. V. 31. P. 456–462.
- 11. Miles, J.W. On internal solitary waves // Tellus, 1981. V. 33. P. 397-401.
- 12. Vlasenko, V. Nonlinear internal waves forced by tides near the critical latitude. / V. Vlasenko [at al.] // Deep-Sea Research I. 2003. V. 50. P. 317–338.

Дата поступления в редакцию 15.10.2010

### E.A. Rouvinskaya, O.E. Kurkina, A.A. Kurkin

### IMPROVED NONLINEAR EVOLUTIONARY EQUATION FOR INTERFACIAL GRAVITY WAVES IN A SYMMETRIC THREE-LAYER FLUID

In the present study we derive the improved modified Korteweg-de Vries equation of higher-order in small parameters of nonlinearity and dispersion for the specific case when the coefficient of cubic nonlinear term can change its sign. Such a situation is considered for the example of interfacial gravity waves in a symmetric three-layer fluid (when the upper and lower layers have equal widths and small density jumps on the interfaces are equal).

Key words: nonlinear evolutionary equations, interfacial gravity waves.