

УДК 532.592; 517.958

ГАЗОДИНАМИЧЕСКАЯ АНАЛОГИЯ ДЛЯ ВИХРЕВЫХ ТЕЧЕНИЙ СО СВОБОДНОЙ ГРАНИЦЕЙ

В. М. Тешуков

Институт гидродинамики им. М. А. Лаврентьева СО РАН, 630090 Новосибирск
E-mail: teshukov@hydro.nsc.ru

Классические уравнения теории мелкой воды, описывающие распространение длинных волн на потоке без сдвига скорости по вертикали, совпадают с уравнениями, описывающими изоэнтропическое движение политропного газа при показателе политропы $\gamma = 2$ (в теории волновых движений жидкости этот факт называют газодинамической аналогией). Выведена новая математическая модель теории длинных волн, описывающая сдвиговые течения жидкости со свободной границей. Показано, что в случае одномерного движения уравнения новой модели совпадают с уравнениями, описывающими неизоэнтропические движения газа при специальном выборе уравнения состояния, а в многомерном случае новая система уравнений длинных волн существенно отличается от модели движения газа. В общем случае установлено, что полученная система уравнений является системой гиперболического типа. Найдены скорости распространения волновых возмущений.

Ключевые слова: длинноволновое приближение, сдвиговое течение, свободная граница, мелкая вода, газодинамическая аналогия.

1. Осреднение уравнений длинных волн. Движение идеальной несжимаемой жидкости в слое со свободной границей описывается уравнениями Эйлера

$$\rho \frac{d\mathbf{u}}{dt} + \nabla_2 p = 0, \quad \rho \frac{du_3}{dt} + p_{x_3} = -\rho g, \quad \operatorname{div}_2 \mathbf{u} + u_3 x_3 = 0, \quad (1.1)$$

где

$$\frac{d}{dt} = \frac{\partial}{\partial t} + \mathbf{u} \cdot \nabla_2 + u_3 \frac{\partial}{\partial x_3}.$$

На свободной границе $x_3 = h(t, x_1, x_2)$ должны выполняться кинематическое и динамическое граничные условия

$$h_t + (\mathbf{u}_2 \cdot \nabla_2)h = u_3, \quad p = p_0 = \text{const}, \quad (1.2)$$

на ровном дне $x_3 = 0$ — условие непротекания

$$u_3 = 0. \quad (1.3)$$

В (1.1)–(1.3) t — время; $\mathbf{x} = (x_1, x_2)$ — радиус-вектор в горизонтальной плоскости; x_3 — вертикальная координата; $\mathbf{u} = (u_1, u_2)$ — горизонтальная скорость; u_3 — вертикальная компонента скорости жидкости; ρ — плотность; $h(t, x_1, x_2)$ — глубина; p — давление; g — ускорение свободного падения; ∇_2 , div_2 — градиент и дивергенция, вычисленные по векторной переменной $\mathbf{x} = (x_1, x_2)$.

Работа выполнена при финансовой поддержке Российского фонда фундаментальных исследований (код проекта 04-01-00253).

Введем безразмерные переменные

$$\begin{aligned} \mathbf{x}' &= \frac{\mathbf{x}}{L}, & x'_3 &= \frac{x_3}{H}, & t' &= \frac{Ut}{L}, & \mathbf{u}' &= \frac{\mathbf{u}}{U}, \\ u'_3 &= \frac{Lu_3}{UH}, & h' &= \frac{h}{H}, & p' &= \frac{p}{RU^2}, & \rho' &= \frac{\rho}{R}. \end{aligned}$$

В этих переменных уравнения Эйлера (1.1) имеют вид

$$\rho \frac{d\mathbf{u}}{dt} + \nabla_2 p = 0, \quad \varepsilon^2 \rho \frac{du_3}{dt} + p_{x_3} = -\rho \text{Fr}^{-2}, \quad \text{div}_2 \mathbf{u} + u_{3x_3} = 0 \quad (1.4)$$

(штрихи в обозначениях новых безразмерных переменных опущены; $\text{Fr} = U/\sqrt{gH}$ — число Фруда; $\varepsilon = H/L$). Исключив давление p из системы уравнений (1.4), получим уравнение Гельмгольца, описывающее эволюцию безразмерного вихря $\boldsymbol{\omega} = (\omega_1, \omega_2, \omega_3) = (\varepsilon^2 u_{3x_2} - u_{2x_3}, u_{1x_3} - \varepsilon^2 u_{3x_1}, u_{2x_1} - u_{1x_2})$:

$$\begin{aligned} \boldsymbol{\omega}_t + (\mathbf{u} \cdot \nabla_2) \boldsymbol{\omega} + u_3 \boldsymbol{\omega}_{x_3} &= (\varepsilon^2 u_{3x_2} - u_{2x_3}) \mathbf{U}_{x_1} + \\ &+ (u_{1x_3} - \varepsilon^2 u_{3x_1}) \mathbf{U}_{x_2} + (u_{2x_1} - u_{1x_2}) \mathbf{U}_{x_3} \end{aligned} \quad (1.5)$$

($\mathbf{U} = (u_1, u_2, u_3)$). Проецируя уравнение Гельмгольца (1.5) на оси x_1, x_2 , получаем уравнения с малой правой частью порядка $O(\varepsilon^2)$:

$$\begin{aligned} (u_{1x_3})_t + (\mathbf{u} \cdot \nabla_2) u_{1x_3} + u_3 (u_{1x_3})_{x_3} + u_{1x_2} u_{2x_3} - u_{2x_2} u_{1x_3} &= O(\varepsilon^2), \\ (u_{2x_3})_t + (\mathbf{u} \cdot \nabla_2) u_{2x_3} + u_3 (u_{2x_3})_{x_3} + u_{2x_1} u_{1x_3} - u_{1x_1} u_{2x_3} &= O(\varepsilon^2). \end{aligned} \quad (1.6)$$

При выводе модели теории длинных волн членами порядка $O(\varepsilon^2)$ в уравнениях (1.6) можно пренебречь. Тогда уравнение для вертикальной компоненты импульса сводится к гидростатическому закону распределения давления по глубине:

$$p_{x_3} = -\rho \text{Fr}^{-2}, \quad p - p_0 = \rho \text{Fr}^{-2} (h - x_3).$$

Используя это представление, получаем приближенные уравнения модели длинных волн, распространяющихся на сдвиговом течении:

$$\frac{d\mathbf{u}}{dt} + \text{Fr}^{-2} \nabla_2 h = 0, \quad \text{div}_2 \mathbf{u} + u_{3x_3} = 0, \quad h_t + (\mathbf{u}^h \cdot \nabla_3) h = u_3^h. \quad (1.7)$$

Здесь \mathbf{u}^h, u_3^h — значения компонент вектора скорости на свободной границе $x_3 = h(t, x_1, x_2)$. На дне $x_3 = 0$ решение системы (1.7) должно удовлетворять условию (1.3).

Решения системы (1.4), удовлетворяющие условию $S = (u_{1x_3})^2 + (u_{2x_3})^2 \neq 0$, будем называть течениями со сдвигом скорости по вертикали, или сдвиговыми течениями. Соответственно в течении без сдвига скорости $u_{1x_3} = u_{2x_3} = 0$. Модель (1.7) сводится к системе интегродифференциальных уравнений, к которой применима теория обобщенных характеристик (см. [1, 2]), что позволяет изучить общие свойства длинных волн, распространяющихся на сдвиговом течении. Ниже будут получены более простые модели, в которых сдвиговый характер течения учитывается за счет введения некоторых средних характеристик сдвига скорости по вертикали.

В классе течений с достаточно малой величиной S , осредняя по глубине уравнения (1.7), можно получить классические уравнения теории мелкой воды. Интегрируя (1.7) по x_3 от 0 до h и учитывая граничные условия, получаем

$$\left(\int_0^h \mathbf{u} dx_3 \right)_t + \text{div} \left(\int_0^h (\mathbf{u} \otimes \mathbf{u}) dx_3 \right) + \frac{\text{Fr}^{-2}}{2} \nabla_2 (h^2) = 0, \quad (1.8)$$

$$h_t + \operatorname{div} \left(\int_0^h \mathbf{u} dx_3 \right) = 0,$$

где $(\mathbf{a} \otimes \mathbf{b})$ — диада векторов \mathbf{a}, \mathbf{b} . Вводя осредненную по глубине горизонтальную скорость

$$\bar{\mathbf{u}} = h^{-1} \int_0^h \mathbf{u} dx_3,$$

интеграл от вектора \mathbf{u} по глубине, входящий в уравнения (1.8), можно заменить выражением $h\bar{\mathbf{u}}$. Однако интегралы от квадратичных по скорости выражений, входящие в уравнения (1.8), не выражаются через осредненную скорость в общем сдвиговом течении. В гидравлике для этих интегралов используются эмпирические формулы вида [3]

$$\int_0^h (\mathbf{u} \otimes \mathbf{u}) dx_3 = \alpha h (\bar{\mathbf{u}} \otimes \bar{\mathbf{u}}),$$

где α — эмпирический поправочный коэффициент. Отметим, что использование этого соотношения приводит к потере инвариантности получаемой системы уравнений относительно преобразования Галилея, несмотря на то что система (1.8) такое преобразование допускает.

В работе [4] в одномерном случае система уравнений (1.8) замыкалась другим эмпирическим соотношением:

$$\frac{\partial}{\partial x_1} \int_0^h (u - \bar{u})^2 dx_3 = gH \frac{\partial h}{\partial x_1}$$

(H — некоторая константа). Однако обоснование этого соотношения не приведено.

Ниже получена модель, в среднем приближенно учитывающая сдвиговый характер течения. При этом эмпирические формулы не привлекаются. Используя очевидное тождество $\mathbf{u} = \bar{\mathbf{u}} + (\mathbf{u} - \bar{\mathbf{u}})$, вычисляем тензор $\mathbf{u} \otimes \mathbf{u}$ в виде

$$\mathbf{u} \otimes \mathbf{u} = \bar{\mathbf{u}} \otimes \bar{\mathbf{u}} + \bar{\mathbf{u}} \otimes (\mathbf{u} - \bar{\mathbf{u}}) + (\mathbf{u} - \bar{\mathbf{u}}) \otimes \bar{\mathbf{u}} + (\mathbf{u} - \bar{\mathbf{u}}) \otimes (\mathbf{u} - \bar{\mathbf{u}}).$$

При интегрировании этого выражения от 0 до h линейные по $(\mathbf{u} - \bar{\mathbf{u}})$ члены дают нулевой вклад. В результате получаем представление

$$\int_0^h (\mathbf{u} \otimes \mathbf{u}) dx_3 = h(\bar{\mathbf{u}} \otimes \bar{\mathbf{u}}) + P,$$

где

$$P = \int_0^h (\mathbf{u} - \bar{\mathbf{u}}) \otimes (\mathbf{u} - \bar{\mathbf{u}}) dx_3.$$

Используя тензор P , уравнения (1.8) можно записать в виде

$$\begin{aligned} h_t + \operatorname{div}_2(h\bar{\mathbf{u}}) &= 0, \\ (h\bar{\mathbf{u}})_t + \operatorname{div}_2(h(\bar{\mathbf{u}} \otimes \bar{\mathbf{u}}) + P) + (1/2) \operatorname{Fr}^{-2} \nabla_2(h^2) &= 0. \end{aligned} \quad (1.9)$$