

КОРСУНСКИЙ С. В., СЕЛЕЗОВ И. Т.

УРАВНЕНИЯ ТИПА КОРТЕВЕГА — ДЕ ВРИЗА В ТЕОРИИ ВОЛН
НА ПОВЕРХНОСТИ ЭЛЕКТРОПРОВОДНОЙ ЖИДКОСТИ

Распространение поверхностных волн в электропроводных жидкостях при действии магнитного поля представляет интерес при анализе астрофизических процессов, в магнитной гидродинамике, металлургии. В последнее время значительное внимание уделяется изучению нелинейных волн в такого рода средах.

Волны бесконечно малой амплитуды на поверхности слоя электропроводной жидкости исследовались в [1, 2]. Анализировались случаи, когда приложенное магнитное поле имело только вертикальную или горизонтальные составляющие. В [3] эти результаты были обобщены на нелинейный случай. Вывод уравнения типа Бенджамина — Оно для волн на поверхности идеально проводящей жидкости в горизонтальном магнитном поле рассматривался в [4]. В [5, 6] были получены нелинейные волновые уравнения типа КдВ для гравитационных волн в ферро-жидкости.

В настоящей работе получены уравнения, описывающие распространения длинных волн малой, но конечной амплитуды в идеальной слабопроводящей жидкости и на их основе исследовано влияние эффектов МГД-взаимодействия на характеристики уединенных волн. Вывод волновых уравнений проводится при менее жестких ограничениях на внешнее магнитное поле и параметр МГД-взаимодействия, чем в [1–3]. Показано, что эволюция свободной поверхности жидкости описывается уравнениями Кортевега — де Вриза — Бюргерса или КдВ с диссипативным возмущением, а скорость распространения уединенных волн зависит от напряженности внешнего магнитного поля.

1. Постановка задачи. Рассматривается волновое движение невязкой несжимаемой электропроводной жидкости в магнитном поле в случае изэнтропического состояния, электрической и магнитной изотропии. В качестве исходной модели принимаются уравнения магнитной гидродинамики слабопроводящей жидкости, которые записываются в виде [7]

$$\begin{aligned} \mathbf{v}_t + (\mathbf{v}\nabla)\mathbf{v} &= -\frac{1}{\rho}\nabla P + \frac{\mu^2\sigma}{\rho}(\mathbf{v}\times\mathbf{H}_0)\times\mathbf{H}_0 \\ \nabla\mathbf{v} &= 0 \end{aligned} \quad (1.1)$$

где ρ — плотность жидкости, μ — ее магнитная проницаемость, σ — электропроводность. В рамках этой модели учитывается влияние эффектов электропроводности на распространение нелинейных возмущений в слабопроводящей среде, подверженной действию сильного магнитного поля. Обратным влиянием гидродинамического поля на электромагнитное пренебрегается.

Плоская задача о волнах на поверхности электропроводной жидкости, находящейся в магнитном поле и в однородном поле силы тяжести, формулируется следующим образом.

Пусть $\mathbf{H}_0 = (H_{01}, 0, H_{03})$, $H_{01} = H_0 \cos \theta$, $H_{03} = H_0 \sin \theta$, $v_2 = 0$ и все производные по y равны нулю. Постановка краевой задачи в области $\Omega = \{(x, z) | -\infty < x < \infty, -d \leq z \leq \eta(x, t)\}$ включает уравнения движения жидкости (1.1) и граничные условия на свободной поверхности и на жестком дне

$$\frac{\partial v_1}{\partial t} + \alpha v_1 \frac{\partial v_1}{\partial x} + \alpha v_3 \frac{\partial v_1}{\partial z} = -\frac{\partial P}{\partial x} + N \left(\frac{\sin 2\theta}{2} \frac{v_3}{\sqrt{\beta}} - \sin^2 \theta v_1 \right) \quad (1.2)$$

$$\frac{\partial v_3}{\partial t} + \alpha v_1 \frac{\partial v_3}{\partial x} + \alpha v_3 \frac{\partial v_3}{\partial z} = -\frac{1}{\beta} \frac{\partial P}{\partial z} + N \left(\frac{\sin 2\theta}{2\sqrt{\beta}} v_1 - \cos^2 \theta v_3 \right) \quad (1.3)$$

$$\frac{\partial v_1}{\partial x} + \frac{\partial v_3}{\partial z} = 0 \quad (1.4)$$

$$v_3 = \frac{\partial \eta}{\partial t} + \alpha v_1 \frac{\partial \eta}{\partial x}; \quad P = \eta, \quad z = \alpha \eta \quad (1.5)$$

$$v_3 = 0, \quad z = -1 \quad (1.6)$$

В (1.2)–(1.6) введены безразмерные переменные по формулам (звездочки опу-

щены)

$$x^* = \frac{x}{\lambda}, \quad z^* = \frac{z}{d}, \quad \eta^* = \frac{\eta}{a}$$

$$t^* = t \frac{\sqrt{\gamma g d}}{\lambda}, \quad v_1^* = \frac{v_1}{\alpha \sqrt{\gamma g d}}, \quad v_3^* = \frac{v_3}{\alpha \sqrt{\beta} \sqrt{\gamma g d}}$$

$$P^* = \frac{P}{\alpha \rho g d}, \quad N = \frac{\mu^2 H_0^2 \sigma \lambda}{\rho \sqrt{\gamma g d}}$$

где λ — длина волны, a — амплитуда, $\alpha = a/d$ — параметр нелинейности, $\beta = d^2/\lambda^2$ — параметр дисперсии, N — параметр МГД-взаимодействия.

2. Вывод уравнений для длинных нелинейных волн. Следуя [8], представим v_1 , v_3 и P в виде рядов, удовлетворяющих уравнению неразрывности и граничному условию на дне

$$v_1 = \sum_{n=0}^{\infty} (-\beta)^n \frac{(z+1)^{2n}}{2n!} \frac{\partial^{2n+1} f}{\partial x^{2n+1}}$$

$$v_3 = - \sum_{n=0}^{\infty} (-\beta)^n \frac{(z+1)^{2n+1}}{(2n+1)!} \frac{\partial^{2n+2} f}{\partial x^{2n+2}} \quad (2.1)$$

$$P = \sum_{n=0}^{\infty} P_n (z+1)^{2n} \beta^n$$

После подстановки разложений (2.1) в (1.2)–(1.6), усредняя по глубине и удерживая члены порядка малости не выше $O(\alpha, \beta)$, получаем

$$\begin{aligned} \eta_t + [(1+\alpha\eta)w]_x - \frac{1}{6}\beta w_{xxx} + O(\alpha\sqrt{\beta}, \beta\sqrt{\beta}) &= 0 \\ \eta_x + w_t + N \sin^2 \theta w + \alpha w w_x + \frac{1}{12} N \sqrt{\beta} \sin 2\theta w_x - \\ - \frac{1}{2}\beta (w_{xxt} + N \cos^2 \theta w_{xx} - \frac{1}{3} N \cos 2\theta w_{xx}) + O(\alpha\sqrt{\beta}, \beta\sqrt{\beta}) &= 0 \end{aligned} \quad (2.2)$$

где $w = f_x$. Пренебрегая в (2.2) членами $O(\alpha, \beta)$, находим линейное уравнение

$$\eta_{xx} - \eta_{tt} - N \sin^2 \theta \eta_t - \frac{1}{12} N \sqrt{\beta} \sin 2\theta \eta_{xt} = 0 \quad (2.3)$$

которое в частных случаях сводится к известным волновым уравнениям [3, 9]

$$\begin{aligned} \theta = 0, \pi: \quad \eta_{xx} - \eta_{tt} &= 0 \\ \beta \rightarrow 0: \quad \eta_{xx} - \eta_{tt} - N \sin^2 \theta \eta_t &= 0 \end{aligned}$$

Диссипативным слагаемым в уравнении (2.3) можно пренебречь при условии $\theta \ll 1$, $\sin \theta \sim \theta$. В этом случае получаем

$$\eta_{xx} - \eta_{tt} - \frac{1}{6} N \sqrt{\beta} \theta \eta_{xt} + O(\theta^2) = 0$$

и, следовательно, в рассматриваемой системе волны распространяются с фазовыми скоростями

$$c_p = \pm 1 + \frac{1}{12} N \sqrt{\beta} \theta + O(\theta^2)$$

Эволюционные уравнения типа КдВ могут быть получены из системы (2.2) с учетом различных дополнительных предположений. Пусть, например, $N = O(\beta)$. Тогда, удерживая в (2.2) члены порядка малости не выше $O(\alpha, \beta)$ и используя метод Уизема, получаем возмущенное уравнение КдВ

$$\eta_t + \left(1 + \frac{3}{2} \alpha \eta\right) \eta_x + \frac{1}{6} \beta \eta_{xxx} = - \frac{1}{2} N \sin^2 \theta \eta \quad (2.4)$$

При $\theta = 0$, π из (2.2) следует эволюционное уравнение КдВ – Бюргерса

$$\eta_t + \left(1 + \frac{3}{2} \alpha \eta\right) \eta_x + \frac{1}{6} \beta \eta_{xxx} = \frac{1}{6} \beta N \eta_{xx} \quad (2.5)$$

В случае $N = O(\sqrt{\beta})$, что соответствует более сильному влиянию МГД-эффектов, эволюционное уравнение типа КдВ получаем в виде

$$\eta_t + \left(c_0 + \frac{3}{2} \alpha \eta\right) \eta_x + \frac{1}{6} \beta \eta_{xxx} + \frac{1}{2} N \sin^2 \theta \eta + \frac{1}{8} N^2 \sin^4 \theta \int_{-\infty}^x \eta dx = 0 \quad (2.6)$$

$$c_0 = 1 + \frac{1}{24} \sqrt{\beta} N \sin 2\theta$$

Рассмотрим в рамках уравнений (2.2) случай $\theta \ll 1$, не делая дополнительных предположений о величине параметра N . Полагая при этом $\sin \theta \sim \theta$, $\cos \theta \sim 1$ и ограничиваясь удержанием членов $O(\theta)$, получаем из (2.2) уравнение КдВ – Бюргерса

$$\eta_t + \left(c_0 + \frac{3}{2} \alpha \eta\right) \eta_x + \frac{1}{6} \beta \eta_{xxx} = \frac{1}{6} \beta N \eta_{xx} \quad (2.7)$$

где $c_0 = c_p$. С помощью замены переменных $\tau = \beta t/6$, $\xi = x - c_0 t$ уравнение (2.7) приводится к стандартному виду

$$\eta_t + \alpha_1 \eta \eta_\xi + \eta_{\xi\xi\xi} - N \eta_{\xi\xi} = 0 \quad (2.8)$$

где $\alpha_1 = 9U_T$, $U_T = \alpha/\beta$ – число Урселла.

3. Анализ решений уравнений КдВ – Бюргерса. При $N = 0$ стационарное решение уравнения (2.8) записывается в виде уединенной волны

$$\eta_0 = a_0 \operatorname{sech}^2 z_0, \quad z_0 = \frac{1}{2} \sqrt{u} (\xi - u\tau), \quad u = \frac{1}{3} a_0 \alpha_1$$

Прямое асимптотическое разложение для (2.8) при $N \ll 1$ $\eta = \eta_0 + N \eta_1 + \dots$ приводит в первом порядке к выражению, не ограниченному при $z_0 \rightarrow \pm\infty$ [10]. Корректное асимптотическое решение уравнения (2.8) может быть построено методом Крылова – Боголюбова – Митропольского. Такого рода решение уравнения КдВ – Бюргерса было получено в [11] и имеет вид

$$\eta = a(\tau) \operatorname{sech}^2 z_1$$

$$z_1 = \left(\frac{a(\tau) \alpha_1}{12} \right)^{1/2} \left(\xi - \frac{\alpha_1}{3} \int_0^\tau a(\tau) d\tau \right), \quad a(\tau) = a_0 \left(1 + \frac{4\alpha_1 a_0}{45} N \tau \right)^{-1}$$

Точное решение уравнения КдВ – Бюргерса находится с помощью преобразований Бэклунда, установленных в [12]. Это решение типа «кинк» представляется в виде

$$\eta = - \frac{3N^2}{25\alpha_1} e^{\chi} \operatorname{sech}^2 \frac{\chi}{2}, \quad \chi = \frac{N}{5} \left(\xi + \frac{6N^2}{25} \tau \right)$$

Анализ полученных результатов позволяет сделать следующие выводы. Распространение волн малой, но конечной амплитуды на поверхности электропроводной жидкости при малых магнитных числах Рейнольдса описывается при различных предположениях эволюционными уравнениями Кортевега – де Вриза – Бюргерса или возмущенным уравнением КдВ. Влияние эффектов электропроводности и приложенного магнитного поля сводится к уменьшению амплитуд уединенных волн и изменению скорости их распространения. В проводящей среде возможно существование слабых ударных волн типа «кинк», амплитуда которых пропорциональна квадрату параметра МГД-взаимодействия. Кроме того, наличие диссипации может приводить к появлению уединенных волн с осциллирующей структурой типа боры [8, 10].

ЛИТЕРАТУРА

1. *Fraenkel L. E.* A shallow-liquid theory in magnetohydrodynamics // *J. Fluid Mech.* 1960. V. 7. № 1. P. 81–107.
2. *Shercliff J. A.* Anisotropic surface waves under a vertical magnetic force // *J. Fluid Mech.* 1969. V. 38. № 2. P. 353–364.

3. Hofman M. Nonlinear waves on the free surface of an electrically conducting liquid // Wave motion. 1983. V. 5. № 2. P. 115–124.
4. Данов К. Д., Рудерман М. С. Нелинейные волны на мелкой воде в присутствии горизонтального магнитного поля // Изв. АН СССР. МЖГ. 1983. № 5. С. 110–115.
5. Баштовой В. Г., Фойгель Р. А. Уединенные и кноидальные волны в намагничивающейся жидкости // Магнит гидродинамика. 1983. № 2. С. 55–60.
6. Шишкин Л. А., Слатинский Н. Д. Влияние магнитного поля на уединенные гравитационные волны в феррожидкости // Магнит. гидродинамика. 1980. № 1. С. 51–54.
7. Вагажин А. Б., Любимов Г. А., Регирер С. А. Магнитогидродинамические течения в каналах, М.: Наука, 1970. 672 с.
8. Уизем Дж. Линейные и нелинейные волны: Пер. с англ. М.: Мир, 1977. 622 с.
9. Корсунский С. В. Нестационарные волновые задачи динамики электропроводной жидкости // Автореф. дис. ... канд. физ.-мат. наук. Киев: КГУ, 1987. 23 с.
10. Johnson R. S. A non-linear equation incorporating damping and dispersion // J. Fluid Mech. 1970. V. 42. № 6. P. 49–60.
11. Ott E., Sudan R. N. Damping of solitary waves // Phys. Fluids. 1970. V. 13. № 6. P. 1432–1434.
12. Кудряшов Н. А. Преобразования Бэклунда для уравнения в частных производных четвертого порядка с нелинейностью Бюргерса – КдФ // Докл. АН СССР. 1988. Т. 300. № 2. С. 342–345.

Киев

Поступила в редакцию
10.VI.1988