

**РАСПАД НАЧАЛЬНОГО РАЗРЫВА  
В УРАВНЕНИИ КОРТЕВЕГА – ДЕ ВРИЗА**

*A. B. Гуревич, Л. П. Питаевский*

Построено асимптотически точное при  $t \rightarrow \infty$  решение уравнения Кортевега – де Вриза для задачи о распаде начального разрыва.

Как известно, процессы в бездиссипативных средах с малой нелинейностью и дисперсией описываются уравнением Кортевега – де Вриза:

$$\frac{\partial \eta}{\partial t} + \eta \frac{\partial \eta}{\partial x} + \frac{\partial^3 \eta}{\partial x^3} = 0, \quad (1)$$

До настоящего времени, однако, с помощью (1) исследовалась, главным образом, эволюция возмущения, которое в начальный момент сосредоточено в конечной области пространства [1–3]. Цель настоящей работы состоит в решении задачи, в которой при  $t = 0$  величина  $\eta$  испытывает в точке  $x = 0$  конечный скачок, так что при  $t = 0$   $\eta = \eta_0$ , при  $x < 0$  и  $\eta = 0$  при  $x > 0$ . С течением времени разрыв превратится в расширяющуюся область, занятую колебаниями. При  $\eta_0^{3/2} t > 1$  размер этой области много больше длины волны колебаний, так что можно воспользоваться квазиклассическим методом Уитема [4]. Периодическое решение (1) имеет вид:

$$\begin{aligned} \eta(x, t) &= \frac{2a}{s^2} dn^2 \left[ \left( \frac{a}{6s^2} \right)^{1/2} (x - Vt), s \right] + \gamma \\ V &= \frac{2a}{3s^2} (2 - s^2) + \gamma, \end{aligned} \quad (2)$$

где  $dn(u, s)$  – эллиптическая функция Якоби с модулем  $s$ ,  $0 \leq s \leq 1$ . Среднее по периоду значение  $\bar{\eta}$  и волновой вектор  $k$  равны:

$$\bar{\eta} = \gamma + \frac{2a E(s)}{s^2 K(s)}, \quad k = \frac{\pi}{K(s)} \left( \frac{a}{6s^2} \right)^{1/2} \quad (3)$$

где  $K$  и  $E$  – полные эллиптические интегралы соответственно первого и второго рода.

Мы будем искать решение в виде (2), считая  $a, s$  и  $\gamma$  медленно меняющимися функциями  $x$  и  $t$ . Приближенные уравнения для этих функций согласно [4] удобно записать, введя три новые величины  $r_3 > r_2 > r_1$ :

$$r_2 - r_1 = 2a, \quad \frac{r_2 - r_1}{r_3 - r_1} = s^2, \quad r_1 + r_2 - r_3 = 2\gamma.$$

Уравнения для  $r_\alpha$  имеют вид:

$$\frac{\partial r_\alpha}{\partial t} + v_\alpha \frac{\partial r_\alpha}{\partial x} = 0, \quad \alpha = 1, 2, 3; \quad (4)$$

где  $v_\alpha$  — определенные функции от  $r_\alpha$ ; нам понадобится только выражение для  $v_2$ :

$$v_2 = \frac{1}{6} (r_1 + r_2 + r_3) - \frac{2}{3} \sigma \frac{(1-s^2) K(s)}{E(s) - (1-s^2) K(s)}.$$

Уравнения (4) не содержат параметра размерности длины, поэтому их решение при нашем начальном условии должно зависеть только от отношения  $\tau = x/t$ . Тогда (4) сводится к виду:

$$(v_\alpha - 1) \frac{dr_\alpha}{d\tau} = 0.$$

Нужное нам решение получится, если положить

$$r_1 = \text{const}, \quad r_3 = \text{const}, \quad v_2 = \tau. \quad (5)$$

Осцилляции занимают в пространстве конечную область, причем на переднем фронте этой области, при  $\tau = \tau_+$ , должно быть  $r_2 = r_3, s = 1$ , т. е.  $k = 0$ . Иными словами, вблизи переднего фронта колебания разбиваются на совокупность солитонов. В силу непрерывности при  $\tau = \tau_+$  должно быть  $\bar{\eta} = 0$ , откуда с помощью (3) находим, что  $r_1 = 0$ . На заднем же фронте при  $\tau = \tau_-$  обращается в нуль амплитуда колебаний, т. е.  $r_2 = r_1, s = 0$ . В этой точке  $\bar{\eta} = \eta_0$ , откуда  $r_3 = 2\eta_0, \sigma = \eta_0 s^2$ . Это означает, в частности, что амплитуда переднего солитона равна  $2\eta_0$ . С учетом сказанного имеем окончательно:

$$\eta(x, t) = 2\eta_0 d\eta^2 \left[ \left( \frac{\eta_0}{6} \right)^{1/2} \left( x - \frac{1+s^2}{3} \eta_0 t \right), s \right] - \eta_0 (1-s^2), \quad (6)$$

причем  $s(x/t)$  определяется уравнением:

$$\frac{1+s^2}{3} - \frac{2}{3} \frac{s^2(1-s^2)K(s)}{E(s) - (1-s^2)K(s)} = \frac{x}{\eta_0 t} = \frac{\tau}{\eta_0}. \quad (7)$$

Формулы (6) и (7) в параметрическом виде (параметр  $s$ ) решают поставленную задачу, т. е. определяют  $\eta(x, t)$  при  $\eta_0^{3/2} t \gg 1$ . Из (7) следует, что  $\tau_- = -\eta_0$ , а  $\tau_+ = 2\eta_0/3$ . При  $\tau < \tau_-$   $\eta = \eta_0$ , а при  $\tau > \tau_+$   $\eta = 0$ . Среднее значение  $\bar{\eta}$  ведет себя при  $\tau \rightarrow \tau_+$  как  $\ln^{-1}[1/(\tau_+ - \tau)]$ , так что на переднем фронте  $\bar{\eta}$  стремится к нулю с бесконечной производной. Зависимость  $\bar{\eta}, k$  и  $s^2$  от  $\tau$  для единичного разрыва ( $\eta_0 = 1$ ) показана на рис. 1, а зависимость  $\eta$  от  $x$  при  $t = 50, 100$  на рис. 2. Видно, что расширение области колебаний с ростом  $t$  происходит за счет увеличения числа осцилляций, а длина волны меняется незначительно.

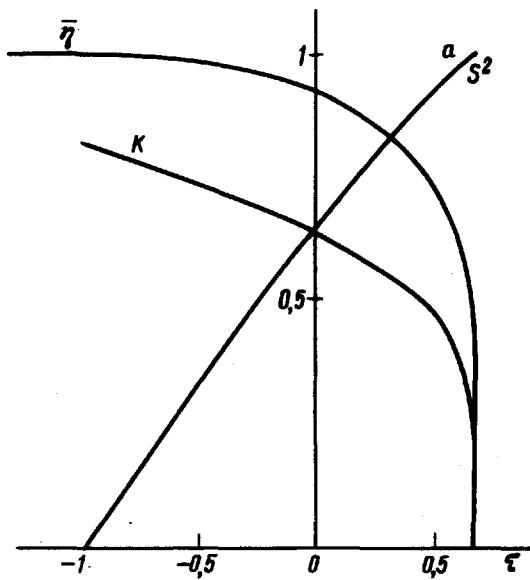


Рис. 1

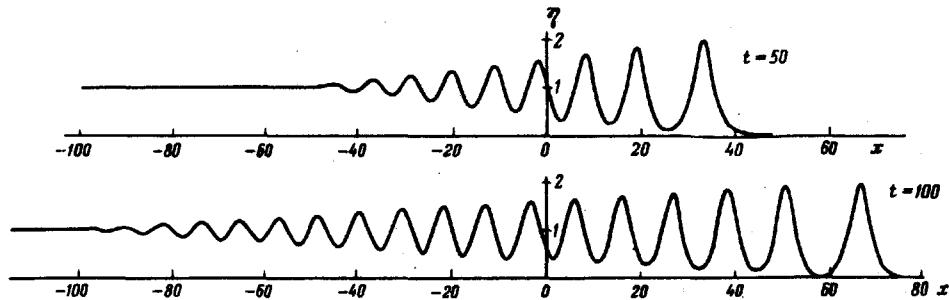


Рис. 2

Эволюция разрыва на основе линеаризованного уравнения (1) рассмотрена в [5]. Полученные там формулы описывают начальную стадию процесса при  $\eta_0^{3/2} t \ll 1$ . В дальнейшем процесс должен выйти на найденное выше асимптотическое решение, в котором эффекты дисперсии и нелинейности одного порядка. Экспериментальному исследованию распада малого разрыва в плазме посвящена работа [6]. Наблюдаемая картина качественно похожа на рис. 2.

Авторы благодарны В.Е.Захарову за полезное обсуждение.

Физический институт  
им. П.Н.Лебедева  
Академии наук СССР

Институт физических проблем  
Академии наук СССР

Поступила в редакцию  
23 января 1973 г.

## Литература

- [ 1] В.И.Карпман. Phys. Lett., 20A, 708, 1967.
  - [ 2] C.S. Gardner, I. M. Greene, M. D. Kruskal, R. M. Miura. Phys. Rev. Lett., 16, 1095, 1967.
  - [ 3] N. Hershkowitz, T. Romesser, D. Montgomery. Phys. Rev. Lett., 29, 1586, 1972.
  - [ 4] G.B. Witham, Proc. Roy. Soc., A283, 238, 1965.
  - [ 5] H. Washini, T. Taniuti. Phys. Rev. Lett., 17, 996, 1966.
  - [ 6] B.J. Taylor, P.R. Baker, H. Ikezi. Phys. Rev. Lett., 24, 206, 1970.
-