

## ДИНАМИКА КОЛЛАПСА ЭЛЕКТРОМАГНИТНЫХ СОЛИТОНОВ

В.В.Горев, Л.И.Рудаков

В работе получены автомодельные решения для коллапса электромагнитных образований, имеющих форму диска для случая  $\epsilon \ll 0$ .

Известно, что характер проникновения электромагнитных волн ( $\omega^2 = \omega_{pe}^2 + k^2 c^2$ ) малой амплитуды в плазму определяется знаком диэлектрической проницаемости  $\epsilon_0 = 1 - \omega_{pe}^2/\omega^2$ . Если  $\epsilon_0$  положительна, то плазма прозрачна для волн данной частоты и глубина проникновения излучения определяется диссипативными процессами. В обратном случае волна проникает в плазму лишь на глубину скин-слоя  $\mu^{-1} = c/\sqrt{\omega_{pe}^2 - \omega^2}$ . При повышении амплитуды до уровня  $W/nT > (\Delta kc/\omega_{pe})^2$  ( $\Delta k$  – ширина спектра) картина усложняется, так как становятся существенными силы радиационного давления  $F = -\nabla U$  (где  $U = ne^2|E|^2/4m\omega^2$  [1]), приводящие к возмущению плотности на величину  $\delta n \sim -n_0(W_0/nT)$  и волна может проникать в плазму даже если диэлектрическая проницаемость отрицательна. При этом решение одномерной граничной задачи приводит к выводу, что если ( $\epsilon_0$ ) достаточно мала, то вглубь плазмы распространяются электрозвуковые солитоны [2], т. е. устойчивые локальные минимумы плотности, шириной  $\mu^{-1} \sim \delta$ , заполненные электромагнитным излучением. В реальных условиях эти солитоны будут ограничены по двум другим пространственным координатам, так что в интересующем нас случае аксиальносимметричного образования ( $z, R$ ) (ось  $z$  направлена вдоль групповой скорости) нужно считать параметр  $\delta/R_0$  ( $R_0$  – характерный радиус) конечным. Но трехмерные образования типа солитонов при  $W/nT > (\Delta kc/\omega_{pe})^2$  вообще говоря неустойчивы относи-

тельно самосжатия, т. е. коллапса [3] (это явление аналогично неустойчивости холодного ленгмюровского газа, открытой в 1964 г. Ведыновым и Рудаковым [4] и исследованной в нелинейной стадии Захаровым [5]). Полагая  $\delta/R_0 \ll 1$  (диск) рассмотрим динамику такого коллапса.

Основная система уравнений в переменных  $t \rightarrow \omega t$ ,  $x \rightarrow \frac{\omega}{c}x$  имеет вид

$$[2] \quad \begin{cases} 2i \frac{\partial E}{\partial t} + \Delta E + \epsilon_0 E - \delta n E = 0 & (1) \\ \left( \frac{\partial^2}{\partial t^2} - c_0^2 \Delta \right) \delta n = \Delta |E|^2 & (2) \end{cases}$$

где  $E^2 \rightarrow \frac{E^2}{16\pi T} \frac{\omega^2}{\omega^2} \frac{c_s}{c} \equiv c_0$  и в уравнении (1) отброшены малые в нашем случае члены  $\partial^2 E / \partial t^2$  и  $\nabla \operatorname{div} E$ . Система (1), (2) имеет следующие дозвуковые частные решения: если  $\epsilon_0 = 0$  ( $\omega^2 = \omega_{pe}^2$ ) и  $\frac{\partial^2 \delta n}{\partial t^2} \ll c_0^2 \Delta \delta n$  ("адиабатический предел"), то в системе отсчета

движущейся вместе с солитоном имеем [6,7]:

$$E = E_0 \left( \operatorname{ch} \frac{E_0}{\sqrt{2}} z \right)^{-1} \exp \left[ i \frac{E_0^2}{4} t + i S \right], \quad (3)$$

где  $S$  — произвольная фаза.

Если  $\epsilon_0 < 0$  ( $|\epsilon_0| \ll 1$ ), то ширина солитона по оси  $z$  фиксирована ( $\mu^{-1}$ ). Выбирая  $E = E(\sqrt{|\epsilon_0|} (z - M c_0 t))$  (где  $M = v_g / c_s$  — число Маха) получаем:

$$E = E_0 (\operatorname{ch} \sqrt{|\epsilon_0|} (z - M c_0 t))^{-1} \exp [i M c_0 (z - M c_0 t) + i S], \quad (4)$$

$$2|\epsilon_0| = E_0^2 (1 - M^2)^{-1}. \quad (5)$$

Будем искать решение системы (1), (2) для пространственного образования типа диска в виде (3) или (4), предполагая  $E_0$  и  $S$  слабоменяющимися функциями  $R, t$  ( $E_0^2 R / E_0 \ll 1$ ).

Для случая  $\epsilon_0 = 0$  подставим решение (3) в систему (1), (2), отделим вещественную и мнимую части и проинтегрируем по  $z$  с учетом соотношения  $\int_{-\infty}^{+\infty} E_0 (\operatorname{ch} \frac{E_0}{\sqrt{2}} z)^{-1} dz = \sqrt{2} \pi$ . Получаем простую систему

уравнений, состоящую из уравнения непрерывности для  $E_0$  и нелинейного уравнения для фазы  $S(R, t)$ , которая имеет автомодельное решение в переменных  $\xi = R/r^{1/3}$ ,  $r = t_0 - t$ , (где  $t_0$  — время коллапса). В переменных  $R$  и  $t$  это решение имеет вид

$$\tilde{E}_0(R, t) = \frac{\sqrt{2}}{3(t_0 - t)^{3/2}} \left[ 1 - \frac{R^2}{(t_0 - t)^2} \right]^{1/2} \exp \frac{i}{3(t_0 - t)^{1/2}} \left( 1 - \frac{R^2}{2(t_0 - t)^2} \right) E_0 e^{iS}. \quad (6)$$

Толщина диска  $\delta \sim (t_0 - t)^{3/2} \left(1 - \frac{R^2}{8(t_0 - t)}\right)^{-1/2}$ , т. к.  $E_0 \delta \sim \text{const}$ .

Вблизи точки  $\xi \gg 1$  решение (6) несправедливо, поскольку  $\delta/R_0 \rightarrow \infty$  и  $\partial E/\partial R$  имеет разрыв. В этой области имеем

$$\tilde{E}_0 = \frac{1}{R^2} \exp\left(-\frac{i}{3R}\right). \quad (7)$$

Из выражения (7) следует, что доля энергии в области  $\xi \gg 1$  мала по сравнению с энергией коллапсирующего образования и можно считать, что область больших  $\xi$  не влияет на решение (6). Для случая  $\epsilon_0 < 0$  ( $|\epsilon_0| \ll 1$ ), необходимо ввести новую функцию  $\tilde{\mathcal{E}} = E \exp i \frac{\epsilon_0 t}{2} / \sqrt{1 - M^2}$ , тогда система уравнений для  $\tilde{\mathcal{E}}$  будет совпадать по виду с системой уравнений (1, 2) для функции  $E$  при  $\epsilon_0 = 0$ . Ищем решение этой системы в виде  $\tilde{\mathcal{E}} = \phi \exp i S$  (где  $\phi = E_0(R, t) [\text{ch} \sqrt{|\epsilon_0|} \times (z - M c_0 t)]^{-1} \exp i M c_0 (z - M c_0 t)$ ,  $S(R, t) = c(R, t) - 2 \ln(t_0 - t)$ ), отделяя вещественную и мнимую части и интегрируя по  $z$  с учетом соотношений  $\int_{-\infty}^{+\infty} E_0 (\text{ch} \sqrt{|\epsilon_0|} \xi)^{-1} d\xi = \pi \frac{E_0}{\sqrt{|\epsilon_0|}}$ ,  $\int_{-\infty}^{+\infty} E_0^3 (\text{ch} \sqrt{|\epsilon_0|} \xi)^{-3} d\xi = \frac{\pi}{2} \frac{E_0^3}{\sqrt{|\epsilon_0|}}$  получаем относительно простую систему уравнений, име-

ющую автомодельное решение в переменных  $\eta = R/\sqrt{\tau}$ ,  $\tau = t_0 - t$ . Если считать, что член  $1/2 E \Delta E_0$  мал в соответствии с условием  $E_R'/E \ll 1$ , то решение можно записать в виде

$$\tilde{E}_0(R, t) = \frac{2}{\sqrt{t_0 - t}} \left[1 - \frac{R^2}{8(t_0 - t)}\right]^{1/2} \exp\left[-i \frac{R^2}{4(t_0 - t)}\right] \equiv E_0 e^{i c}, \quad (8)$$

при  $R \gg \sqrt{8(t_0 - t)}$  выражение (8) несправедливо, так как  $\partial E/\partial R$  имеет разрыв. В этом случае необходимо учесть  $\Delta E$  и решать более точные уравнения.

Решение (8) и соотношение (5) показывают, что первоначально плоский диск при  $\epsilon_0 < 0$ ,  $|\epsilon_0| \ll 1$  в процессе коллапса будет деформироваться и превратится в конус с "затупленным острием", повернутым в сторону противоположную движению. Профиль конуса  $z(R, t)$  при  $t \rightarrow t_0$  легко найти. Имеем  $z(R \rightarrow R_0) \sim R$ ;  $z(R \rightarrow 0) \sim \text{const}$ . Что касается излучения звука, то выбором начальной амплитуды поля всегда можно сделать время коллапса большим, а следовательно, все ускорения ( $\sim c_s/t_0$ ) малыми. Поэтому реальные условия, когда излучением звука можно пренебречь.

Интересно отметить, что из-за коллапса глубина проникновения электромагнитной волны типа солитона при  $\epsilon_0 \leq 0$  конечная и не может превысить величину  $c_s t_0$ , поэтому энергия диссипируется вблизи границы.

Институт атомной энергии  
им. И.В.Курчатова

Поступила в редакцию  
24 марта 1975г.

### Литература

- [1] Р.З.Сагдеев. Сб. Физика плазмы и проблема УТС. т.3, изд. АН СССР; стр. 346, 1958.
  - [2] В.И.Карпман. Нелинейные волны в диспергирующих средах. М., изд. Наука. 1973.
  - [3] Е.А.Кузнецов. ЖЭТФ, **66**, 2037, 1974.
  - [4] А.А.Веденов, Л.И.Рудаков. ДАН СССР, **159**, 767, 1964.
  - [5] В.Е.Захаров. ЖЭТФ, **62**, 1745, 1972.
  - [6] Л.М.Дегтярев, В.Е.Захаров, Л.И.Рудаков. Препринт ИИМ №35, 1974.
  - [7] Л.И.Рудаков. ДАН СССР, **207**, 821, 1972.
-