

СЛАВЫЙ КОЛЛАПС В НЕЛИНЕЙНОМ УРАВНЕНИИ ШРЕДИНГЕРА

Ю.Н.Овчинников

Институт теоретической физики им.Л.Д. Ландау РАН
117940 Москва, Россия

Поступила в редакцию 28 января 1999 г.

Показано, что существует трехпараметрическое семейство точных решений нелинейного уравнения Шредингера, приводящих к слабому коллапсу.

PACS: 03.65.Ge

Нелинейное уравнение Шредингера

$$i \frac{\partial \psi}{\partial t} + \Delta \psi + |\psi|^{2\sigma} \psi = 0, \quad (1)$$

где ψ – скалярная функция в d -мерном пространстве, Δ – оператор Лапласа, возникает в ряде физических задач. Такое уравнение было получено в физике плазмы и нелинейной оптике [1–3]. Нелинейный член в уравнении (1) соответствует притяжению. В результате при всяком значении $\sigma > 0$ однородное состояние $\psi = a \exp(ia^{2\sigma}t)$ неустойчиво относительно бесконечно малых возмущений. Закон дисперсии $\omega^2 = K^2(K^2 - 2\sigma a^{2\sigma})$, $\psi = (a + \delta\psi)\exp(ia^2t)$. В области значений $\sigma d > 2$ существуют решения уравнения (1), имеющие особую точку при конечном времени t_0 .

Уравнение (1) сохраняет полное число частиц и полную энергию. Энергия E_V и число частиц N_V в объеме V даются выражениями

$$E_V = \frac{1}{2} \int_V d^d r \left\{ |\nabla \psi|^2 - \frac{1}{1+\sigma} |\psi|^{2(1+\sigma)} \right\}, \quad N_V = \int_V d^d r |\psi|^2, \quad \nabla \equiv \text{grad}. \quad (2)$$

Уравнения (1), (2) определяют следующее выражение для плотности потока частиц j_n и плотности потока энергии j_E :

$$j_n = i(\psi \nabla \psi^* - \psi^* \nabla \psi), \quad j_E = -\frac{1}{2} (\nabla \psi^* \frac{\partial \psi}{\partial t} + \frac{\partial \psi^*}{\partial t} \nabla \psi). \quad (3)$$

Коллапсирующие решения уравнения (1) мы будем искать в сферически симметричном виде

$$\psi(\mathbf{r}, t) = \lambda^\nu \varphi(\rho \lambda) \exp(i\chi(\rho, t)), \quad (4)$$

где $\lambda \equiv \lambda(t)$, φ – вещественная функция, ν – численный параметр.

Условие равенства полного потока частиц через сферическую поверхность радиуса ρ , изменению числа частиц N_V внутри сферы дает уравнение на фазу χ :

$$-2 \frac{\partial \chi(\rho, t)}{\partial \rho} = \frac{\rho}{\lambda} \frac{\partial \lambda}{\partial t} + \frac{2\nu - d}{\varphi^2(y)} \frac{1}{y^{d-1}} \frac{1}{\lambda^2} \frac{\partial \lambda}{\partial t} \int_0^y dy y^{d-1} \varphi^2(y), \quad (5)$$

где $y = \rho\lambda$. Из формул (2), (3), (4) находим

$$E_V = \frac{\alpha}{2} \int_0^\rho d\rho \rho^{d-1} \left\{ \varphi^2 \lambda^{2\nu} \left(\frac{\partial \chi}{\partial \rho} \right)^2 + \lambda^{2\nu+2} (\varphi')^2 - \frac{\lambda^{2\nu(1+\sigma)}}{1+\sigma} \varphi^{2(1+\sigma)} \right\},$$

$$\frac{\partial E_V}{\partial t} = \alpha \lambda^{2\nu} \rho^{d-1} \left\{ (\nu \varphi + y \varphi') \varphi' \frac{\partial \lambda}{\partial t} + \frac{\partial \chi}{\partial t} \frac{\partial \chi}{\partial \rho} \varphi^2 \right\}. \quad (6)$$

В уравнениях (6) штрих означает производную $\partial/\partial y$, $\alpha = 2\pi^{d/2}/\Gamma(d/2)$ – коэффициент в выражении для "площади" сферической поверхности $S(\rho) = \alpha \rho^{d-1}$, $\Gamma(x)$ – гамма функция Эйлера. Для того чтобы все члены в уравнениях (5), (6) имели одинаковую зависимость от времени при $\nu \neq d/2$, необходимо выполнение следующих условий:

$$\nu\sigma = 1, \quad \chi(\rho, t) = \chi_0(t) + \tilde{\chi}(\rho\lambda),$$

$$\frac{1}{\lambda^3} \frac{\partial \lambda}{\partial t} = \text{const}; \quad \frac{\partial \chi_0}{\partial t} \sim \frac{1}{\lambda} \frac{\partial \lambda}{\partial t}. \quad (7)$$

Из уравнений (7) находим

$$\lambda = \frac{C}{\sqrt{t_0 - t}}, \quad \chi_0(t) = -\frac{C_1}{2} \ln(t_0 - t), \quad \frac{1}{\lambda^3} \frac{\partial \lambda}{\partial t} = \frac{1}{2C^2}, \quad \frac{\partial \chi_0}{\partial t} = \frac{C_1 \lambda^2}{2C^2}, \quad (8)$$

где C, C_1, t_0 – некоторые константы.

Рассмотрим теперь физически наиболее интересный случай $d = 3$, $\sigma = 1$. Общий случай произвольных значений величин $\{d, \sigma\}$ будет рассмотрен отдельно. С учетом формул (8) уравнение (5) на фазу $\tilde{\chi}$ принимает вид

$$\tilde{\chi}' + \frac{1}{4C^2} \left(y - \frac{1}{y^2 \varphi^2} \int_0^y dy y^2 \varphi^2 \right) = 0. \quad (9)$$

Модуль φ удовлетворяет уравнению

$$\frac{1}{y^2} \frac{\partial}{\partial y} \left(y^2 \frac{\partial \varphi}{\partial y} \right) + \varphi^3 - \frac{\varphi}{2C^2} (C_1 + y \tilde{\chi}') - \varphi (\tilde{\chi}')^2 = 0. \quad (10)$$

Отметим, что всякое решение системы уравнений (9), (10) есть точное решение нелинейного уравнения (1). Положим

$$Z = \int_0^y dy y^2 \varphi^2. \quad (11)$$

Из уравнений (9), (11) следует простая связь функций φ , $\tilde{\chi}$ с функцией Z :

$$\varphi = \frac{\sqrt{Z'}}{y}, \quad \tilde{\chi}' = -\frac{y Z' - Z}{4C^2 Z'}, \quad \tilde{\chi}(y) = \text{const} - \frac{1}{4C^2} \int_0^y dy \frac{y Z' - Z}{Z'}. \quad (12)$$

Подставляя выражение для φ , $\tilde{\chi}$ из (12) в формулу (10), получаем одно обыкновенное дифференциальное уравнение на функцию Z :

$$Z''' - \frac{(Z'')^2}{2Z'} + \frac{2(Z')^2}{y^2} - \frac{1}{C^2} \left(C_1 Z' - \frac{y}{4C^2} (y Z' - Z) \right) - \frac{(y Z' - Z)^2}{8C^4 Z'} = 0. \quad (13)$$

В области $y \ll 1$ из уравнения (13) получаем

$$Z(y) = Ay^3 + \frac{y^5}{15} \left(\frac{3AC_1}{2C^2} - 9A^2 \right) + \dots, \quad (14)$$

где $A > 0$ – произвольная константа. В области $y \gg 1$ асимптотическое решение уравнения (13) есть

$$Z = By - \frac{2BC^2C_1}{y} + \frac{2BC^4}{y^3}(B - 2C_1^2) + \dots \quad (15)$$

Уравнение (13) допускает существование полюсов вида

$$Z = -\frac{2y_0^2}{y_0 - y}. \quad (16)$$

Однако при $A > 0$ войти в такой полюс нельзя. Из уравнения (13) следует также, что при $y > 0$ функция Z' в нуль не обращается. Поскольку при $y \rightarrow \infty$ единственная возможная асимптотика уравнения (13) определяется (при $A > 0$) формулой (15), тем самым существует трехпараметрическое семейство функций $\varphi(y)$, дающих решение уравнения (1). Эти параметры есть $\{A, C, C_1\}$.

Область физического коллапса всегда ограничена. Положим

$$\bar{\varphi}(\rho) = \begin{cases} \varphi(\rho) & \text{при } y < y^*, \\ 0 & \text{при } y > y^*. \end{cases} \quad (17)$$

Точка y^* должна быть выбрана так, что

$$\varphi(0) \gg \varphi(y^*). \quad (18)$$

При соответствующем выборе параметров $\{A, C, C_1\}$ условие (18) можно выполнить если даже $y^* < 1$. Функция $\varphi(y)$ при таком выборе параметров $\{A, C, C_1\}$ имеет глубокий минимум, положение которого и следует взять за точку y^* . Обрезание решения в точке y^* приведет к появлению слабой отходящей волны $\psi_1(\rho, t)$, малость которой определяется неравенством (18). На рис. 1, 2 приведены значения функций $\varphi(y)$, $\tilde{\chi}(y)$ для двух наборов параметров: $\{A, C, C_1\} = \{4, 2, 2\}$ – рис. 1 и $\{A, C, C_1\} = \{3, 1, 1\}$ – рис. 2. Отношение $\varphi(0)/\varphi(y^*)$ для параметров на рис. 1 равно $\varphi(0)/\varphi(y^*) = 71.3$, $y^* = 2.26$.

Коллапсирующее решение уравнения (1) дается выражением

$$\psi(r, t) = \lambda \bar{\varphi}(\rho \lambda) \exp \left\{ -\frac{iC_1}{2} \ln(t_0 - t) + i\tilde{\chi}(\rho \lambda) \right\} + \psi_1(\rho, t), \quad (19)$$

где функция $\psi_1(\rho, t)$ есть решение линейного уравнения

$$\begin{aligned} i \frac{\partial \psi_1}{\partial t} + \Delta \psi_1 + 2|\psi|^2 \psi_1 + \psi^2 \psi_1 - \frac{i y^* \varphi(y^*)}{2(t_0 - t)} \delta \left(\rho - \frac{y^*}{\lambda} \right) e^{i\chi(\rho, t)} - \\ - \frac{\lambda \varphi(y^*)}{\rho^2} \frac{\partial}{\partial \rho} \left(\rho^2 \delta \left(\rho - \frac{y^*}{\lambda} \right) e^{i\chi(\rho, t)} \right) = 0 \end{aligned} \quad (20)$$

с начальным условием $\psi_1(\rho, t^*) = 0$, где t^* – момент начала коллапса.

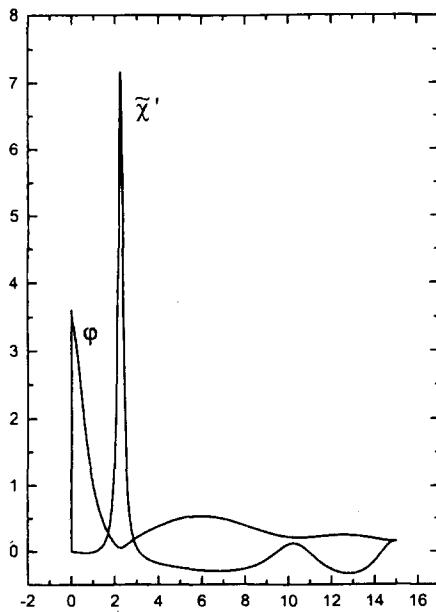


Рис.1. Зависимость $\varphi, \tilde{\chi}'$ для значений параметров $\{A, C, C_1\} = \{4, 2, 2\}$

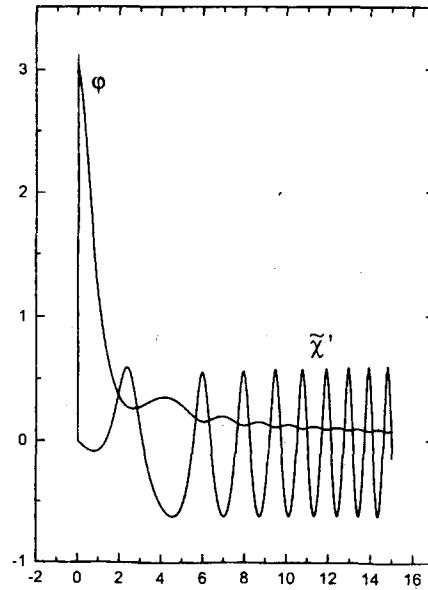


Рис.2. Зависимость $\varphi, \tilde{\chi}'$ для значений параметров $\{A, C, C_1\} = \{3, 1, 1\}$

Исследование проблемы устойчивости решения (19) и условий, при которых функция $\psi_1(\rho, t)$ остается малой поправкой к выражению (4), (19) выходит за рамки данной работы. Слабый коллапс рассматривался в работах [4, 5].

Коллапсирующее решение возникает в ограниченной области пространства, и для возникновения сингулярности необходимо создать начальное распределение специального вида. При численном моделировании или в реальных физических объектах коллапс будет возникать от таких флуктуаций, приводящих к коллапсу, вероятность появления которых близка к максимальной.

Автор благодарит С.П.Новикова, А.Б.Шабата, Е.А.Кузнецова за обсуждение результатов и ценные замечания.

Работа Ю.Н.Овчинникова поддержана грантом CRDF RP1-194.

-
1. В.Е.Захаров, ЖЭТФ **62**, 1746 (1972); Sov. Phys. JETP **35**, 908 (1972).
 2. В.Е.Захаров, В.С.Сынах, ЖЭТФ **68**, 940 (1975); Sov. Phys. JETP **41**, 464 (1976).
 3. A.Dyachenko, A.C.Newell, A.Pushkarev, and V.E.Zakharov, Physica D**57**, 96 (1992).
 4. В.Е.Захаров, Л.Н.Шур, ЖЭТФ **81**, 2019 (1981).
 5. В.Е.Захаров, Е.А.Кузнецов, ЖЭТФ **91**, 1310 (1986).