

12

И Н С Т И Т У Т  
ЯДЕРНОЙ ФИЗИКИ СОАН СССР

И Я Ф 16 - 72

В.Е.Захаров, Е.А.Кузнецов

О ТРЕХМЕРНЫХ СОЛИТОНАХ

Новосибирск

1972

ИНСТИТУТ ЯДЕРНОЙ ФИЗИКИ СО АН СССР

О ТРЕХМЕРНЫХ СОЛИТОНАХ

Логарифмическая (см., например, [1]) роль в гравитации играют различные вспомогательные поля, называемые - узловыми волнами распространения гравитационных волн. Для них порою гравитационные волны вынуждены сопровождаться солитонами. В настоящей работе мы показаем, что в трехмерной космологии акселерированного типа имеют распространение трехмерные солитоны, упомянутые во второй главе.

Математические методы трехмерной космологии изложены в книге Г. Струве и А. Смирнова [2]. Важнейшую роль в гравитации играет гравитационный потенциал  $\psi$ , определяющий распределение материи в трехмерном пространстве. Космологическая скорость  $v$  связана с  $\psi$  соотношением

**В.Е.Захаров, Е.А.Кузнецов**

О ТРЕХМЕРНЫХ СОЛИТОНАХ

$$\frac{dv}{dt} = \frac{1}{2} \nabla^2 \psi = 0$$

$$\nabla^2 \psi = -\frac{1}{2} \dot{\psi}^2 + [E^2, \vec{w}]$$

$$\dot{\psi} = \psi'' \psi' (v - v_0, e^{i\theta})$$

Эта система определяет для трехмерной космологии уравнения гравитации, аналогичные для  $K^2 \ll 1$ :  $K^2 \ll 1$  и  $E^2 \ll 1$ , т.е.

$$= E^2 / M^2 \ll 1$$

и  $v \ll c$ , т.е. в космологии

$$\psi(x) = C_0 K_0 (v - v_0) \chi(x) - \frac{1}{2} K_0^2 t^2$$

$$\chi(x) = \text{const} (1 + \frac{1}{2} K_0^2 t^2)$$

Новосибирск  
1972

В.Е.Захаров, Е.А.Кузнецов

## О ТРЕХМЕРНЫХ СОЛИТОНАХ

Хорошо известно (см., например, /1/) какую роль играют в физике нелинейных волн солитоны — уединенные волны, распространяющиеся без искажения формы. До сих пор в гидродинамике и физике плазмы изучались одномерные солитоны. В настоящей работе мы покажем, что в замагниченной плазме низкого давления вдоль магнитного поля могут распространяться трехмерные солитоны, убывающие по всем направлениям.

Рассмотрим медленные движения неизотермической плазмы ( $T_i \ll T_e$ ), помещенной в однородное магнитное поле  $\vec{H}_0$  с характерными частотами  $\omega \lesssim \omega_{hi}$  ( $\omega_{hi}$  — циклотронная ионная частота). Такие движения можно описывать в рамках гидродинамической системы уравнений для плотности  $n$  и скорости  $\vec{V}$  ионов:

$$\begin{aligned} \frac{\partial n}{\partial t} + \operatorname{div} n \vec{V} &= 0 \\ \frac{\partial \vec{V}}{\partial t} + (\vec{V} \nabla) \vec{V} &= -\frac{e}{m} \nabla \varphi + [\vec{V}, \vec{\omega}_{hi}] \quad (1) \\ \Delta \varphi &= -4\pi e (n - n_0 e^{\frac{e\varphi}{T_e}}) \end{aligned}$$

Эта система описывает два типа колебаний — ионно-звуковые и циклотронные, имеющие при  $K \gamma \ll 1$ ,  $K \gamma_{hi} \ll 1$  ( $\gamma_{hi} = C_s / \omega_{hi}$ ), законы дисперсии:

$$\begin{aligned} \omega_r(K) &= C_s K_z \left(1 - \frac{1}{2} K_\perp^2 \gamma_{hi}^2 - \frac{1}{2} K^2 \gamma_d^2\right) \\ \omega_i(K) &= \omega_{hi} \left(1 + \frac{1}{2} K_\perp^2 \gamma_{hi}^2\right) \end{aligned}$$

Для низкочастотных движений  $\omega_1(k) \ll \omega_2(k)$ , при этом скорость ионов с большой точностью направлена вдоль магнитного поля. Это позволяет выделить из (1) систему уравнений для  $\delta n$  и  $V_z$ , описывающую только ионно-звуковые колебания

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial t} \delta n + n_0 \frac{\partial}{\partial z} (1 + \gamma_{hi}^2 \Delta_\perp) V_z + \frac{\partial}{\partial z} \delta n V_z &= 0 \\ \frac{\partial V_z}{\partial t} + V_z \frac{\partial}{\partial z} \left\{ (1 + \gamma_{hi}^2 \Delta) \frac{\delta n}{n_0} - \frac{1}{2} \frac{\delta n^2}{n_0^2} \right\} &= 0 \end{aligned} \quad (2)$$

Групповая скорость ионно-звуковых колебаний направлена вдоль магнитного поля, при этом волны, распространяющиеся в противоположные стороны, взаимодействуют между собой слабо. Это позволяет редуцировать систему (2) до одного уравнения:

$$\frac{\partial V_z}{\partial t} + c_s \frac{\partial}{\partial z} \left\{ 1 + \frac{1}{2} (\gamma_{hi}^2 + \gamma_d^2) \Delta + \frac{1}{2} \gamma_d^2 \frac{\partial^2}{\partial z^2} - \frac{1}{2} \frac{V_z}{c_s} \right\} V_z = 0 \quad (3)$$

описывающего ионно-звуковые волны, распространяющиеся в одном направлении вдоль магнитного поля. Уравнение (3) есть обобщение известного уравнения Кортевега - де - Вриза /1/.

Вводя переменные:

$$\begin{aligned} \xi_2 &= \gamma_d^{-1} (z - c_s t), \quad \xi_\perp = (\gamma_d^2 + \gamma_{hi}^2)^{-1/2} \vec{\xi}_\perp \\ \tau &= \frac{1}{2} \omega_p t, \quad u = \frac{1}{2} \frac{V_z}{c_s} \end{aligned}$$

запишем уравнение (3) в безразмерном виде:

$$\frac{\partial u}{\partial \tau} + \frac{\partial}{\partial \xi_2} (\Delta - u) u = 0 \quad (4)$$

Уравнение (4) имеет интегралы движения:

$$\begin{aligned} P(\xi_\perp) &= \int u d\xi_2 \\ I_1 &= \frac{1}{2} \int u^2 d\xi_2 \\ I_2 &= \int \left\{ \frac{(\nabla u)^2}{2} + \frac{u^3}{3} \right\} d\xi_2 \end{aligned}$$

$$u = \underline{u}(\xi_2 - \lambda t)$$

Рассмотрим стационарные решения уравнения (4) вида, подчиняющиеся уравнению вида

$$\Delta u - (\lambda + u) u = 0 \quad (5)$$

При  $\lambda = c^2 > 0$  (5) имеет решения, убывающие экспоненциально при  $|\xi| \rightarrow \infty$ . Простейшее из них - сферически симметричное, подчиняется уравнению:

$$\frac{1}{\xi^2} \frac{\partial}{\partial \xi} \xi^2 \frac{\partial u}{\partial \xi} - (c^2 + u) u = 0$$

Это решение представляет собой трехмерный солитон с поперечным масштабом  $(\gamma_{hi}^2 + \gamma_d^2)^{1/2}$  и продольным масштабом  $\gamma_d^2$ . График этого решения  $u = \underline{u}(\xi)$ , вычисленный на ЭВМ, приводится на рисунке.

Исследуем вопрос об устойчивости трехмерного солитона. Заметим, что уравнение (5) может быть представлено в виде:

$$\frac{\delta}{\delta u} (I_2 + \lambda I_1)$$

так что все его решения суть стационарные точки функционала  $I_2$  при фиксированном  $I_1$ . Из теоремы Ляпунова (см., например, /2/) следует, что солитон устойчив, если он обеспечивает абсолютный минимум функционала  $I_2$ . Легко убедиться, что среди значений  $I_2$  на всех стационарных точках наименьшее осуществляется для сферически симметричного солитона. Заметим также, что из неравенства Гельдера следует оценка:

$$\int u^3 d\xi \leq \left( \int u^2 d\xi \right)^{1/2} \left( \int u^4 d\xi \right)^{1/2}$$

Для  $\int u^4 d\xi$  можно воспользоваться интерполяционным неравенством /3/:

$$\int u^4 d\xi \leq 2 \left( \int u^2 d\xi \right)^{1/2} \left[ \int (\nabla u)^2 d\xi \right]^{3/2}$$

Окончательно:

$$I_2 \geq \int \frac{(\nabla u)^2}{2} d\xi - \frac{\sqrt{2}}{3} \left( \int u^2 d\xi \right)^{3/2} \left( \int (\nabla u)^2 d\xi \right)^{1/2} \geq -\frac{1}{2y} \left( \int u^2 d\xi \right)^3$$

Отсюда следует, что функционал  $I_2$  ограничен снизу и, следовательно, достигает на сферическом солитоне абсолютного минимума. Это и доказывает устойчивость солитона.

Авторы выражают благодарность В.В.Пухначеву за полезные замечания и В.В.Соболеву за вычисления на ЭВМ.

#### Л и т е р а т у р а

1. Б.Б.Кадомцев, В.И.Карпман. УФН, 103, № 2, 193, 1971.
2. Ф.Р.Гантамахер. Лекции по аналитической механике, "Наука", 1966.
3. О.А.Ладыженская, "Математические вопросы динамики вязкой несжимаемой жидкости", Физматгиз, 1961.

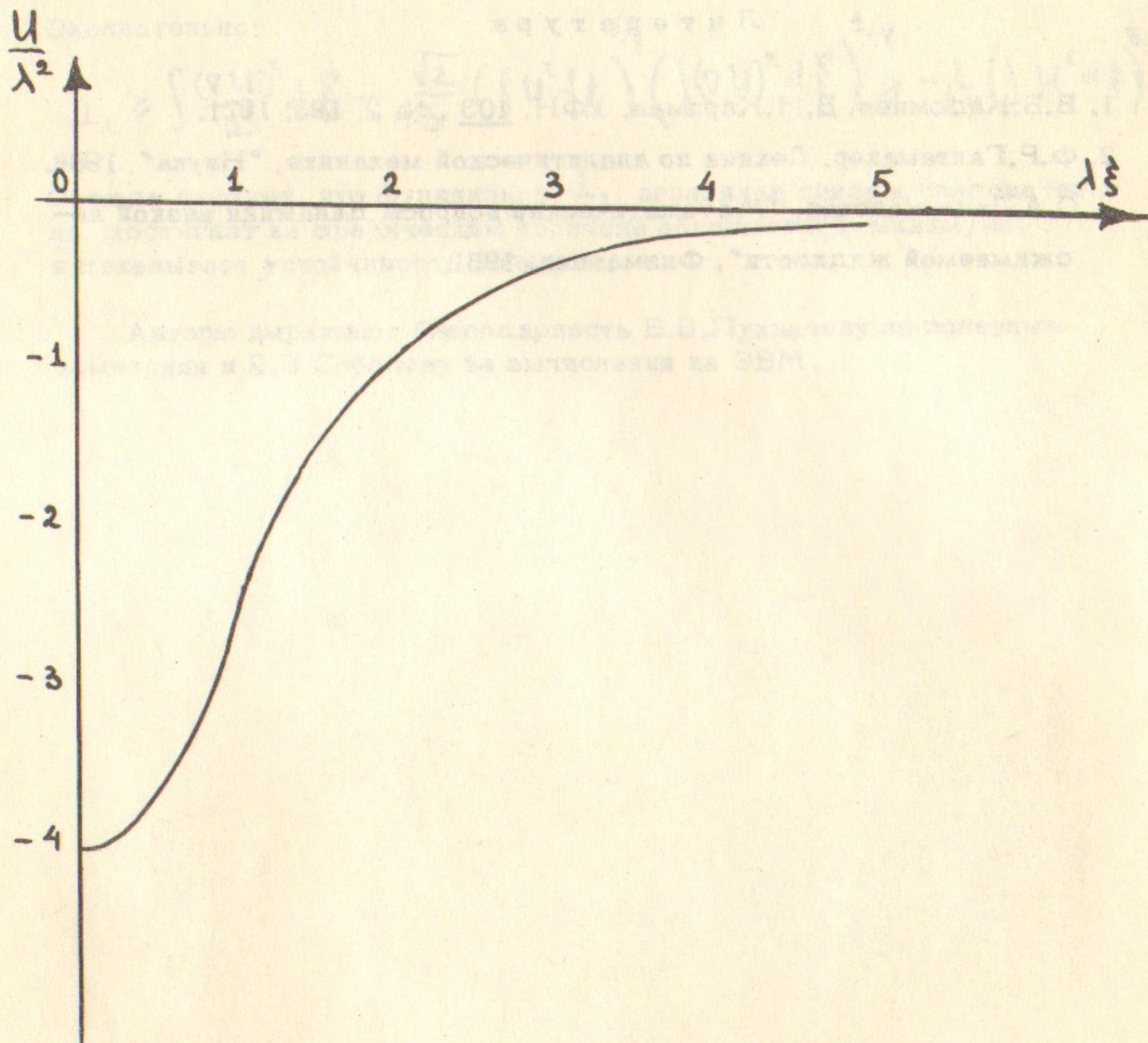


Рис. 1.

---

Ответственный за выпуск Е.А.Кузнецов  
 Подписано к печати 23.72. МН 10171  
 Усл. 04 печ.л., тираж 250 экз. Бесплатно.  
 Заказ № 16. ПРЕПРИНТ

---

Отпечатано на ротапринте в ИЯФ СО АН СССР, нв.