

(рис. 3, б). Расчет показывает, что для этого диэлектрика $\alpha_c \approx 10^{20}$ м³/с, поэтому $\alpha > 10^{20}$ м³/с.

Заключение

В работе предложен алгоритм, который позволяет находить все характеристики, связанные с зарядом, растекающимся в объеме диэлектрика для любого момента времени: плотность распределения носителей обоих знаков, ток утечки, величину создаваемого электрического поля как внутри слоя, так и в окружающем пространстве. Метод расчета универсален; он не накладывает никаких ограничений ни на значения феноменологических коэффициентов, ни на количество и свойства релаксационных механизмов, которые могут быть включены в модель в случае необходимости. Таким механизмом может являться, например, термоэлектретный эффект, на важность роли которого в процессах электропереноса в органических диэлектриках обращают внимание некоторые авторы [18, 19].

Разработана методика, которая на основании сравнения результатов расчета по модели с экспериментальными данными позволяет находить значения некоторых феноменологических параметров модели. Тем самым преодолевается главное возражение, которое обычно выдвигается против феноменологических моделей проводимости диэлектрических сред, что некоторые коэффициенты, входящие в модель, не подлежат непосредственному экспериментальному измерению. На основании разработанной методики в качестве иллюстрации работы алгоритма рассчитаны некоторые параметры резиста SAL-601.

Литература

1. Боев С.Г., Ушаков В.Я. Радиационное накопление заряда в твердых диэлектриках. М., 1991.
2. Тютнев А.П., Саенко В.С., Мингалеев Г.С. и др. // Хим. выс. эн. 1984. **18**, №3. С. 219.

3. Mingaleev G.S., Tyutnev A.P., Gerasimov G.P. et al. // Phys. Stat. Sol. 1986. **93**, No. 1. P. 251.
4. Боев С.Г., Сигаев Г.И. // Изв. вузов. Физика. 1980. **23**, №11. С. 65.
5. Боев С.Г. // Изв. вузов. Физика. 1985. **28**, №7. С. 107.
6. Борисова М.Э., Койков С.Н., Морозов С.Ф. // Изв. вузов. Физика. 1974. **17**, №6. С. 104.
7. Архипов В.И., Руденко А.И., Андриеш А.М. и др. Нестационарные инжекционные токи в неупорядоченных твердых телах. Кишинев, 1983.
8. Тютнев А.П., Ванников А.В., Мингалеев Г.С. Радиационная электрофизика органических диэлектриков. М., 1989.
9. Орешкин П.Т. Физика полупроводников и диэлектриков. М., 1977.
10. Бойцов В.Г., Рычков А.А. // ЖТФ. 1985. **55**, №5. С. 881.
11. Ванников А.В., Матвеев В.К., Сичкарь В.П., Тютнев А.П. Радиационные эффекты в полимерах. М., 1982.
12. Самарский А.А., Гулин А.В. Численные методы, М., 1989.
13. Ingino J., Owen G., Berglund C. et al. // J. Vac. Sci. Technol. B. 1994. **12**, No. 3. P. 1367.
14. Liu W., Ingino J., Pease R. // J. Vac. Sci. Technol. B. 1995. **13**, No. 5. P. 1979.
15. Bai M., Picard D., Tanasa C. et al. // Proc. SPIE. 1998. **3546**, No. 12. P. 383.
16. Bai M., Pease R., Tanasa C. et al. // J. Vac. Sci. Technol. B. 1999. **17**, No. 6. P. 2893.
17. Борисов С.С., Грачев Е.А., Устинин Д.М. и др. // Вестн. Моск. ун-та. Физ. Астрон. 2002. №3. С. 32 (Moscow University Phys. Bull. 2002. No. 3. P. 48).
18. Борисова М.Э., Галюков О.В., Койков С.Н. // Изв. вузов. Физика. 1994. **37**, №4. С. 15.
19. Сергеева А.Е., Федосов С.Н., Миракьян А.М. и др. // ФТТ. 1996. **38**, №9. С. 2887.

Поступила в редакцию
10.06.02

УДК 530.145:517.98

САМОСOPЯЖЕННОСТЬ ОПЕРАТОРА ДВИЖЕНИЯ ДЛЯ БЕЗМАССОВОГО СКАЛЯРНОГО ПОЛЯ В ПРОСТРАНСТВЕ ШВАРЦШИЛЬДА

Х. Афантилис, С. В. Каляшин

(кафедра квантовой теории и физики высоких энергий)

Показано, что в определенном в работе функциональном пространстве радиальный оператор движения скалярного безмассового поля самосопряжен с нулевым дефектом и дважды вырожденным непрерывным спектром во внешней и внутренней областях пространства Шварцшильда.

Введение

В данной работе исследуется безмассовое скалярное поле в пространстве Шварцшильда. Обычно при рассмотрении этой квантовой задачи учитыва-

ется классическое решение для черной дыры, т. е. на сферической поверхности радиуса Шварцшильда $r = 2M$ нет исходящих полей и решение выражается волновой функцией с асимптотикой

$$R(r^*) = \begin{cases} A e^{-i\omega r^*}, & r \rightarrow 2M \quad (r^* \rightarrow -\infty), \\ e^{-i\omega r^*} + B e^{i\omega r^*}, & r \rightarrow \infty \quad (r^* \rightarrow \infty), \end{cases}$$

где обозначена «черепашня» координата $r^* = r + 2M \ln |1 - r/2M|$. В работе [1] утверждается, что получаемый гамильтониан самосопряжен везде, кроме начала координат, где он пропорционален дельта-функции.

Мы рассмотрим возможность построения эрмитова гамильтониана путем соответствующего выбора (а не задания априори) граничных условий.

Обозначения. Общие положения

Чтобы упростить записи, вместо обычной радиальной переменной r и времени τ определим координаты, отличающиеся масштабом. Пусть $x = r/2M$, $t = \tau/2M$, лангранжиан и метрический тензор равны соответственно

$$L = \frac{1}{2} \sqrt{-g} g^{\mu\nu} \partial_\mu \varphi \partial_\nu \varphi;$$

$$g_{\mu\nu} = \text{diag} \left\{ \frac{x-1}{x}; \frac{-x}{x-1}; -x^2; -x^2 \sin^2 \theta \right\},$$

где g — определитель матрицы $g_{\mu\nu}$. В уравнении движения, следующем из уравнения Лагранжа, переменные разделяются, и волновую функцию φ можно представить в виде

$$\varphi(t, x, \Omega) = \sum_{\substack{0 \leq J < \infty \\ -J \leq m \leq J}} \int d\omega e^{i\omega t} R(x) Y_J^{(m)}(\Omega),$$

где $Y_J^{(m)}$ — сферическая функция, а $R(x)$ удовлетворяет уравнению

$$\partial_x(x(x-1)\partial_x R(x)) + \{x^3(x-1)^{-1}\omega^2 - j^2\} R(x) = 0; \quad j^2 = J(J+1). \quad (1)$$

В уравнении (1) точка $x = 1$ является особой. Она делит полную область на «внутреннюю» ($0 < x < 1$) и «внешнюю» ($1 < x < \infty$).

Оператор движения

Радиальный дифференциальный оператор движения определяется как

$$K = \frac{1}{\rho(x)} T_{(e)} = \frac{1}{\bar{\rho}(x)} T_{(i)},$$

где во внешней области оператор $T_{(e)}$ и функция $\rho(x)$ равны соответственно

$$T_{(e)} R = -\partial_x(x(x-1)\partial_x R) + j^2 R; \quad \rho = x^3(x-1)^{-1} > 0, \quad x \in (1, \infty),$$

а во внутренней области оператор $T_{(i)}$ и весовая функция $\bar{\rho}(x)$ имеют вид

$$T_{(i)} R = -\partial_x(x(1-x)\partial_x R) - j^2 R;$$

$$\bar{\rho} = x^3(1-x)^{-1} > 0, \quad x \in (0, 1).$$

С помощью оператора K уравнение (1) записывается как задача на собственные значения, $KR(x) = \omega^2 R(x)$. Покажем, что оператор K самосопряжен с индексом дефекта $(0, 0)$.

Во внешней области удобно использовать «черепашью» координату ξ и новую функцию $u(\xi)$, записанные соответствующими выражениями

$$\xi = x + \ln(x-1), \quad -\infty < \xi < \infty \leftrightarrow 1 < x < \infty; \quad R(x) = u(\xi(x))/x.$$

Уравнение (1), принимает вид

$$K_\xi u(\xi) = \{-\partial_\xi^2 + q(x)\}u(\xi) = \omega^2 u(\xi); \quad q(x) = (x-1)x^{-4}(xj^2 + 1). \quad (2)$$

Потенциал $q(x) > 0$ для любых ξ и J и стремится к нулю при $\xi \rightarrow \pm\infty$. Поэтому оператор K_ξ является эрмитовым с индексом дефекта $(0, 0)$ и с дважды вырожденным непрерывным спектром в пространстве $L^2(-\infty, \infty)$ [2]. Возвращаясь к координате x , получаем, что оператор K имеет те же свойства, что и K_ξ в пространстве $L^2_{\rho(x)}(1, \infty)$ функций, квадратично интегрируемых с весом $\rho(x)$ на интервале $(1, \infty)$. Этот результат для оператора K можно получить непосредственно рассматривая его в терминах координаты x .

Минимальные и максимальные операторы для $T_{(e)}$ и $T_{(i)}$

Операторы $T_{(e)}$ и $T_{(i)}$ имеют вид

$$TR = -\partial_x(\hat{p}(x)\partial_x R) + kR, \quad k = \text{const},$$

где для внешней области $T = T_{(e)}$, $\hat{p} = p = x(x-1)$, а для внутренней $T = T_{(i)}$, $\hat{p} = \bar{p} = x(1-x)$. Полагаем $k > 1$ (во внутренней области это достигается добавлением $k_j = j^2 + 2$ для любого j^2).

Для $T_{(e)}$ и $T_{(i)}$ построим два оператора: минимальный \dot{T} с областью определения $D(\dot{T}) = C_0^\infty(a, b)$ и максимальный T с $D(T) = H(a, b)$ — множество функций $u(x)$: $u, Tu \in L^2(a, b)$. Интервал (a, b) равен $(1, \infty)$ для $T_{(e)}$ и $(0, 1)$ для $T_{(i)}$. Отметим, что оба оператора действуют в областях с двумя сингулярными концами: во внешней области правый конец простирается до бесконечности, а при $x \rightarrow 1$ функция $p^{-1}(x)$ неинтегрируема; во внутренней области функция $\bar{p}^{-1}(x)$ неинтегрируема ни на одном конце [3]. Асимптотики функций $u \in H(1, \infty)$, $\bar{u} \in H(0, 1)$ равны (при $\alpha, \beta > 0$) соответственно

$$\begin{aligned} \lim_{x \rightarrow 1} u(x) &= (x-1)^{1/2+\alpha} \text{ или } \lim_{x \rightarrow 1} u(x) = \text{const}; \\ \lim_{x \rightarrow \infty} u(x) &= x^{-1/2-\beta}; \\ \lim_{x \rightarrow 1} \bar{u}(x) &= (1-x)^{1/2+\alpha} \text{ или } \lim_{x \rightarrow 1} \bar{u}(x) = \text{const}; \end{aligned} \quad (3)$$

$$\lim_{x \rightarrow 0} \tilde{u}(x) = x^{1/2+\beta}. \quad (4)$$

Пространство $C_0^\infty(a, b)$ плотно в $L^2(a, b)$ (а также в множестве $H(a, b)$), и так как $\dot{T} \subset T = \dot{T}^*$, то оператор \dot{T} симметричен. Для любой функции $u \in C_0^\infty(a, b)$ скалярное произведение равно

$$\begin{aligned} (\dot{T}u, u) &= \int_a^b dx \{(-\dot{p}u')'u^* + k|u|^2\} = \\ &= \int_a^b dx \{\dot{p}|u'|^2 + k|u|^2\} > \|u\|^2. \end{aligned} \quad (5)$$

Следовательно, $\forall u \in C_0^\infty(a, b)$, $(\dot{T}u, u) \in \mathfrak{R}$ и числовая область значений $\Theta(\dot{T})$ (множество комплексных чисел $\zeta = (\dot{T}u, u)$, где \tilde{T} — замыкание \dot{T}) является подмножеством вещественной прямой $\zeta > 1$. Дополнение к $\Theta(\tilde{T})$: Σ — связное множество, содержащее верхнюю и нижнюю полуплоскости и точку $\zeta = 0$. Дефектные числа на верхней и нижней полуплоскостях равны n , а индекс дефекта равен (n, n) . Число n — это дефект оператора $\tilde{T} - \zeta$, $\zeta \in \Sigma$, т. е. дефект области значений $R(\tilde{T} - \zeta)$, в том числе и для точки $\zeta = 0$, поскольку она содержится в множестве Σ . Речь идет о дефекте самого оператора \tilde{T} и дефекте множества $R(\tilde{T})$.

Обозначив через $N(T)$ нуль-пространство оператора T , имеем

$$\dot{T}^* = T \Rightarrow R(\dot{T})^- = N(\dot{T}^*) = N(T).$$

Поэтому, если индекс дефекта \tilde{T} равен $(0, 0)$, то оператор самосопряжен; \dot{T} существенно самосопряжен и оператор $\dot{T}^* = T$ самосопряжен [2].

Самосопряженность операторов $T_{(e)}$ и $T_{(i)}$

Поделим интервал $(1, \infty)$ регулярной точкой $c \in (1, \infty)$ и введем в нем регулярные граничные условия. Сужения $\dot{T}_{(e)}$ с дефектным числом n_e на интервалы $(1, c)$ и (c, ∞) обозначим $\dot{T}_{(e)}^{(1)}$ и $\dot{T}_{(e)}^{(2)}$ соответственно, а их дефектные числа n_1 и n_2 . Для операторов второго порядка имеем [3]

$$n_e = n_1 + n_2 - 2. \quad (6)$$

Рассмотрим операторы $\dot{T}_{(e)}^{(2)}$ и $T_{(e)}^{(2)}$. Поскольку один конец регулярен, а при $x \rightarrow \infty$ интеграл $\int_c^\infty dx p^{-1/2}(x)$ расходится, то по теореме Левинсона [2, 3] индекс дефекта равен $(1, 1)$. Следовательно, $n_2 = 1$.

Рассмотрим операторы $\dot{T}_{(e)}^{(1)}$ и $T_{(e)}^{(1)}$ на интервале $(1, c)$. Определим n_1 . Аналогично выраже-

нию (5), $\forall v \in C_0^\infty(1, c)$ имеем $(\dot{T}_{(e)}^{(1)}v, v) > \|v\|^2$. Пусть $u \in L^2(1, c)$ и $T_{(e)}^{(1)}u = 0$. Если вещественная функция $w \in C_0^\infty(1, c)$, то $v = uw \in D(\tilde{T}_{(e)}^{(1)})$ и можно показать [2], что

$$\|v\|^2 = \int_1^c dx w^2 |u|^2 < (\dot{T}_{(e)}^{(1)}v, v) = \int_1^c dx x(x-1)w'^2 |u|^2.$$

Функция $w(x, \alpha)$ для любого малого α выбирается со свойствами

$$w = 1, \quad x \in (1 + \alpha, c - \alpha); \quad w(1) = w(c) = 0;$$

$$\int_1^{1+\alpha} dx w'^2 = 1; \quad \int_{c-\alpha}^c dx w'^2 = 1. \quad (7)$$

Так как $w'(x) = 0$ для $x \in (1 + \alpha, c - \alpha)$, то

$$\begin{aligned} \int_{1+\alpha}^{c-\alpha} dx |u(x)|^2 &< \int_1^{1+\alpha} dx x(x-1)w'^2 |u(x)|^2 + \\ &+ \int_{c-\alpha}^c dx x(x-1)w'^2 |u(x)|^2. \end{aligned}$$

Учтем (7) и, применив теорему о среднем, при $\alpha \rightarrow 0$ имеем

$$\begin{aligned} \int_{1+\alpha}^{c-\alpha} dx |u(x)|^2 &\rightarrow \|u\|^2 < \\ &< p(1)|u(1)|^2 + p(c)|u(c)|^2 = p(c)|u(c)|^2, \end{aligned}$$

так как $p(1) = 0$. Чтобы получить $\|u\| = 0$, необходимо ограничить область определения условием $u(c) = 0$. Поэтому размерность нуль-пространства равна единице и $n_1 = 1$, а из уравнения (6) следует, что $n_e = 0$.

Определим нуль-размерность оператора $T_{(i)}$. Пусть функция $u \in H(0, 1)$ такая, что $T_{(i)}u = 0$. Для вещественной функции $w \in C_0^\infty(0, 1)$ имеем $v = uw \in D(\tilde{T}_{(i)})$. Как и во внешней области, для интервала $(1, c)$ можно получить следующий результат, только с заменой его на интервал $(0, 1)$:

$$\|u\|^2 \leq \bar{p}(0)|u(0)|^2 + \bar{p}(1)|u(1)|^2 = 0,$$

так как $\bar{p}(0) = \bar{p}(1) = 0$. Поскольку $u \in H_{(i)} \subset L^2(0, 1)$, то $u \equiv 0$, поэтому размерность нуль-пространства оператора $T_{(i)}$ равна нулю и $n_i = 0$. Таким образом, операторы $T_{(e)}$ и $T_{(i)}$ самосопряжены.

Оператор K

Рассмотрим оператор K в пространстве $L^2_{\rho(x)}(1, \infty)$ функций, квадратично интегрируемых с весом $\rho(x)$. Заметим, что $L^2_{\rho(x)}(1, \infty) \subset L^2(1, \infty)$. Условия $u, Ku \in L^2_{\rho(x)}(1, \infty)$ приводят к асимптотикам

$$\lim_{x \rightarrow 1} u(x) = (x - 1)^\alpha, \quad \lim_{x \rightarrow \infty} u(x) = x^{-\frac{3}{2} - \beta} \quad (\alpha, \beta > 0), \tag{8}$$

тогда как функции из $H(1, \infty)$ имеют асимптотики (3). Наложим на $L^2_{\rho(x)}(1, \infty)$ требование, чтобы функции имели свойства (8) при $\alpha > 1/2$, и обозначим это пространство $H^{\rho}_{(e)} \subset H(1, \infty)$. Тогда если $T_{(e)}$ плотно определен в $H(1, \infty)$, то он плотно определен в $H^{\rho}_{(e)}$ и симметричен. Оператор A умножения на $\rho(x)$ симметричен в $H^{\rho}_{(e)}$. Поэтому $A^{-1}T_{(e)} = K$ симметричен с весом ρ относительно скалярного произведения $((u, v))$,

$$\begin{aligned} ((u, v)) &= (Au, v) = \int_1^{\infty} dx \rho(x) u^*(x)v(x), \\ (u, v) &= \int_1^{\infty} dx u^*(x)v(x). \end{aligned}$$

Этот результат в книге [2] приводится для замыкаемого оператора $T_{(e)}$ и оператора A , ограниченного вместе с обратным оператором A^{-1} относительно скалярного произведения в $L^2(1, \infty)$,

$$\begin{aligned} \|Au\|^2 &= \int_1^{\infty} dx \rho^2 |u(x)|^2 < \infty, \\ \|A^{-1}u\|^2 &= \int_1^{\infty} dx \rho^{-2} |u(x)|^2 < \infty. \end{aligned} \tag{9}$$

Для функций $u \in H^{\rho}_{(e)}$ выражение (9) для A^{-1} ограничено. Чтобы (9) было верно и для A , необходимо сузить $L^2_{\rho(x)}$ до пространства $L^2_{\rho^2}$ функций, квадратично интегрируемых с весом ρ^2 . Ограниченность A необходима для полноты пространств H и AH относительно скалярного произведения (u, v) . Действительно, пусть A ограничен и H полно, т. е. для любой последовательности Коши $\{u_n\} \in H$, $\{u_n\} \rightarrow u \in H$. Тогда $\|Au - Au_n\| \leq \|A\| \|u - u_n\| \rightarrow 0$ при $n \rightarrow \infty$. Поскольку $\|Au\| \leq \|A\| \|u\| < \infty$, то $Au \in H$. Однако в условиях данной задачи $A = \rho$ — не самостоятельно действующий оператор, а весовая функция скалярного произведения, относительно которого полнота обеспечивается построением $H^{\rho}_{(e)}$. Заметим, что $H^{\rho}_{(e)}$ полно относительно K : если $u \in H^{\rho}_{(e)}$, то $Ku \in H^{\rho}_{(e)}$.

Во внутренней области оператор K действует в пространстве $L^2_{\tilde{\rho}(x)}(0, 1)$ квадратично интегриру-

емых функций с весом $\tilde{\rho}(x)$ на интервале $(0, 1)$. Условия $u, Ku \in L^2_{\tilde{\rho}(x)}(0, 1)$ приводят к асимптотике

$$\lim_{x \rightarrow 0} u(x) = x^{2+\alpha}, \quad \lim_{x \rightarrow 1} u(x) = (1-x)^\beta \quad (\alpha, \beta > 0). \tag{10}$$

Функции из $H(0, 1)$ имеют асимптотики (4). Пусть область определения $D(K) = H^{\tilde{\rho}}_{(i)}$ состоит из функций u : $u, Ku \in L^2_{\tilde{\rho}(x)}(0, 1)$ и верно (10) при $\beta > 1/2$. Тогда $H^{\tilde{\rho}}_{(i)} \subset H_{(i)}$ и, подобно внешней области, $K = \tilde{\rho}^{-1}T_{(i)}$ симметричен с весом $\tilde{\rho}$ относительно скалярного произведения

$$((u, v)) = (Au, v) = \int_0^1 dx \tilde{\rho}(x) u^*(x)v(x). \tag{11}$$

Считаем также, что достаточно обеспечить замкнутость $H^{\tilde{\rho}}_{(i)}$ относительно уравнения (11), это условие выполнено самим построением $H^{\tilde{\rho}}_{(i)}$.

Окончательно получаем результат, что $K = \rho^{-1}T_{(e)} = \tilde{\rho}^{-1}T_{(i)}$ самосопряжен с индексом дефекта, равным $(0, 0)$ в пространстве $H^{\rho}_{(e)}$ во внешней и в пространстве $H^{\tilde{\rho}}_{(i)}$ во внутренней областях.

Собственные векторы во внутренней области

Может показаться неожиданным, что K во внутренней области дважды вырожден. Рассмотрим решения во внутренней области. При $\xi \rightarrow -\infty$ ($x \rightarrow 1$) уравнение (2) сводится к волновому, $\partial^2_{\xi} u(\xi) + \omega^2 u(\xi) = 0$. Решения пропорциональны $\sin(\omega\xi)$ и $\cos(\omega\xi)$, и ни одно не может быть отброшено. Рассмотрим предел $\xi \rightarrow 0$ ($x \rightarrow 0$). Выпишем разложение для $\xi(x)$ и асимптотическое выражение для уравнения (2):

$$\xi = -\frac{x^2}{2} + O(x^3);$$

$$x^4 \partial^2_{\xi} u(\xi) + u(\xi) = 0 \Rightarrow 4\xi^2 \partial^2_{\xi} u + u = 0.$$

Получаем уравнение Эйлера. Подстановка $u = \xi^s$ дает только одно значение $s = \frac{1}{2}$, так что для первого решения имеем $u_1 \simeq \xi^{1/2}$. Для определения асимптотики второго независимого решения воспользуемся вронскианом

$$u_1 u'_2 - u'_1 u_2 = C \Rightarrow (u_2/u_1)' = C/(u_1^2).$$

Интегрируя последнее выражение вблизи $\xi = 0$, для асимптотики u_2 получим $\xi^{1/2} \ln \xi$. Как u_2 , так и $|u_2|^2$ конечны в нуле, то же самое верно для u_1 . Поэтому $|u_1|^2$ и $|u_2|^2$ можно рассматривать как плотность вероятности, и обе функции u_1, u_2 могут быть использованы в качестве функции состояния.

Аналогичное рассмотрение в пространстве x дает подобные результаты. При $x \rightarrow 0$ уравнение (1) сводится к следующему

$$x(1-x) \partial_x^2 R(x) + (1-2x) \partial_x R(x) + j^2 R(x) = 0.$$

Оно является уравнением гипергеометрической функции $F(\alpha, \beta, 1, x)$, где $\alpha\beta = -j^2$, $\alpha + \beta = 1$. Итак, вблизи $x = 0$ $R_1(x) = F(\alpha, \beta, 1, x)$ с асимптотикой $R_1 \rightarrow 1$ при $x \rightarrow 0$. Вронскиан двух независимых решений равен

$$R_1 R_2' - R_1' R_2 = C(x(1-x))^{-1} \Rightarrow \\ \Rightarrow (R_2/R_1)' = C(x(1-x)R_1^2)^{-1}.$$

Интегрирование последнего выражения вблизи $x = 0$ дает для R_2 логарифмическую особенность при $x \rightarrow 0$. Основная интерпретация вектора состояния связана с плотностью вероятности. Если система во внутренней области находится в состоянии $\Psi(x)$, то плотность вероятности равна $P(x) = \bar{\rho}(x)\Psi^2(x)$. Функция R_2 имеет логариф-

мическую особенность в нуле, однако величина $P_2(x) = \bar{\rho}(x)R_2^2(x)$ в нуле конечна, и поэтому P_2 можно рассматривать как плотность вероятности, а функция R_2 может быть использована в качестве вектора состояния.

Литература

1. Sanchez N. // J. Phys. Rev. 1977. **D16**, No. 4. P. 937.
2. Kato T. Теория возмущений линейных операторов. М., 1972.
3. Наймарк М.А. Линейные дифференциальные операторы. М., 1969.

Поступила в редакцию
17.06.02

УДК 523.72:323.43

ГОФРИРОВОЧНАЯ НЕУСТОЙЧИВОСТЬ ПЛОСКОЙ УДАРНОЙ МГД ВОЛНЫ

Ф. В. Шугаев, А. П. Калинин

(кафедра квантовой статистики и теории поля)

E-mail: shugaev@phys.msu.ru

Приводится критерий неустойчивости плоской МГД ударной волны.

Существуют два вида неустойчивости разрывов: 1) неустойчивость по отношению к распаду; 2) неустойчивость к изменению формы, или гофрировочная неустойчивость. Гофрировочная неустойчивость ударных волн в классической газодинамике была исследована Дьяковым [1], Конторовичем [2], Иорданским [3]. Для случая ударных волн в магнитной гидродинамике такие работы отсутствуют.

Задача ставится следующим образом: на фронте плоской ударной волны, распространяющейся по однородной покоящейся среде, имеется небольшое возмущение. В начальный момент скорость ударной волны во всех точках фронта постоянна. Кроме того, предполагается, что в начальный момент возмущения распространяются в направлении от фронта волны, а не к нему.

Мы считаем, что ударная волна устойчива, если возмущение убывает со временем, и неустойчива, если возмущение нарастает. В работах [1–3] решается линейная задача. Ниже использованы нелинейные уравнения, однако рассмотрение ограничено лишь малым промежутком времени.

В переменных Эйлера уравнения магнитной гидродинамики записываются следующим образом:

$$\frac{\partial v_i}{\partial t} + v^j \frac{\partial v_i}{\partial x^j} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x^i} + \frac{1}{4\pi\rho} (\text{rot } \mathbf{B} \times \mathbf{B})_i, \\ \frac{\partial B_i}{\partial t} = \text{rot}_i(\mathbf{v} \times \mathbf{B}),$$

$$\frac{\partial B^i}{\partial x^i} = 0, \\ \frac{dS}{dt} = 0, \\ \frac{\partial \rho}{\partial t} + \frac{\partial(\rho v_j)}{\partial x^j} = 0, \quad (1)$$

где v_i — компоненты скорости среды, p — давление, ρ — плотность, S — энтропия, \mathbf{B} — индукция магнитного поля. Считается, что проводимость среды бесконечна.

Система (1) допускает решения в виде волн трех типов: 1) быстрых магнитозвуковых волн; 2) медленных магнитозвуковых волн; 3) альвеновских волн. Скорости их распространения относительно среды равны соответственно

$$U_{1,2} = \sqrt{1/2} \sqrt{c^2 + \frac{B^2}{4\pi\rho} \pm \sqrt{\left(c^2 + \frac{B^2}{4\pi\rho}\right)^2 - c^2 \frac{B_n^2}{\pi\rho}}}, \\ U_3 = \frac{B_n}{\sqrt{4\pi\rho}}.$$

Здесь B_n — нормальная к фронту волны компонента вектора магнитной индукции.

Ниже рассматриваются быстрые ударные волны. Как известно [4], температура и магнитное поле