

## НЕЛИНЕЙНЫЕ МАГНИТОГИДРОДИНАМИЧЕСКИЕ ВОЛНЫ В КОМПЕНСИРОВАННЫХ МЕТАЛЛАХ

В. Г. Песчанский<sup>a,b</sup>, Д. И. Степаненко<sup>b</sup>

<sup>a</sup> Физико-технический институт низких температур им. Б. И. Веркина

Национальной академии наук Украины

310164, Харьков, Украина

<sup>b</sup> Харьковский государственный университет

310077, Харьков, Украина

Поступила в редакцию 29 мая 1997 г.

Показано, что в проводниках, помещенных в квантующее магнитное поле  $H_0$ , могут распространяться нелинейные электромагнитные волны с малой амплитудой. Получено решение уравнений Максвелла для случая поперечного к  $H_0$  направления распространения волны в компенсированных металлах.

В проводниках, помещенных в сильное однородное магнитное поле  $H_0$ , могут распространяться слаботухающие электромагнитные волны с частотой, много меньшей циклотронной частоты электронов проводимости [1, 2]. Нелинейные эффекты в металлах из-за высокой плотности носителей заряда невелики и оказывают слабое влияние на волновые процессы. Спектр этих волн нетрудно определить с помощью системы уравнений Максвелла, линеаризованных по слабым электрическому и магнитному полям волны. Однако в квантующем магнитном поле нелинейность может оказаться существенной даже при малой амплитуде волны. Если расстояние между уровнями Ландау значительно превышает их ширину и температурное размытие  $\beta^{-1}$  равновесной фермиевской функции распределения носителей заряда, то амплитуда квантовой осциллирующей части магнитной восприимчивости  $\chi$  может достигать значений порядка единицы [3]. При этом необходимо учитывать, что квантование уровней энергии носителей заряда обусловлено не точным микроскопическим полем, а его средним макроскопическим значением и, следовательно, намагниченность  $M(\mathbf{B})$  и магнитное поле  $\mathbf{H} = \mathbf{B} - 4\pi M(\mathbf{B})$  являются сложными функциями магнитной индукции  $\mathbf{B} = \mathbf{B}_0 + \tilde{\mathbf{B}}$ , где  $\mathbf{B}_0$  — ее однородная часть, а  $\tilde{\mathbf{B}}$  — поле волны. В области значений  $B_0$ , в которой выполнено условие  $|1 - 4\pi\chi(B_0)| \ll 1$ , член, линейный по амплитуде магнитного поля волны,  $[1 - 4\pi\chi(B_0)]\partial\tilde{\mathbf{B}}(x, t)/\partial x$ , входящий в уравнение Максвелла, может оказаться того же порядка, что и нелинейные слагаемые, и волновой процесс будет существенно нелинейным.

В компенсированных проводниках с равными концентрациями электронов и дырок ( $n_e = n_h = n$ ) существуют магнитогидродинамические волны двух типов, одна из которых является аналогом альфвеновской, а другая — быстрой магнитозвуковой волны в газовой плазме. В настоящей работе рассмотрено распространение волн вдоль оси  $x$  перпендикулярно вектору  $\mathbf{B}_0 = (0, 0, B_0)$ , в предположении, что ось  $z$  совпадает с осью симметрии кристалла выше второго порядка. В этом случае альфвеновская волна не распространяется, а электромагнитное поле быстрой магнитозвуковой волны имеет вид

$\mathbf{E} = (0, E(x, t), 0)$ ,  $\vec{\mathbf{B}}_0 = (0, 0, \vec{B}(x, t))$  и определяется из уравнений

$$\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} = -c \frac{\partial E}{\partial x}, \quad \frac{\partial \vec{B}}{\partial x} = -\frac{4\pi J_y}{c}, \quad (1)$$

где  $c$  — скорость света в вакууме, а  $\mathbf{J} = \mathbf{j} + c \operatorname{rot} \mathbf{M}$  — плотность полного тока, состоящего из тока проводимости  $\mathbf{j}$ , возникающего под действием электрического поля  $\mathbf{E}$ , и тока  $\mathbf{j}' = c \operatorname{rot} \mathbf{M}$ , индуцированного магнитным полем.

В линейном приближении по электромагнитному полю волны плотность тока имеет вид [4]

$$j_i(\mathbf{r}, t) = \int_{-\infty}^t dt' \int d^3 r' Q_{ik}(\mathbf{r}, \mathbf{r}', t - t') E_k(\mathbf{r}', t'), \quad (2)$$

$$j'_i(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{c} \int d^3 r' Q_{ik}(\mathbf{r}, \mathbf{r}', 0) \bar{A}_k(\mathbf{r}', t) - \frac{e^2}{2c} \bar{A}_k(\mathbf{r}, t) \operatorname{Sp} \left\{ \hat{\rho}_0 \sum_n \left[ \frac{\partial \hat{v}_i}{\partial \hat{p}_{nk}} \delta(\mathbf{r} - \mathbf{r}_n) + \delta(\mathbf{r} - \mathbf{r}_n) \frac{\partial \hat{v}_i}{\partial \hat{p}_{nk}} \right] \right\}, \quad (3)$$

где  $\hat{\rho}_0$  — равновесный статистический оператор системы электронов проводимости с законом дисперсии  $\varepsilon(\mathbf{p})$  и, соответственно, со скоростью  $\mathbf{v} = \partial \varepsilon / \partial \mathbf{p}$ ,  $\mathbf{p}_n = -i\hbar \partial / \partial \mathbf{r}_n - \mathbf{A}_0(\mathbf{r}_n)e/c$  — кинематический импульс, а  $\mathbf{A}_0(\mathbf{r})$  и  $\bar{\mathbf{A}}(\mathbf{r}, t)$  — векторные потенциалы поля  $\mathbf{B}_0$  и магнитного поля волны, суммирование по  $n$  проводится по всем частицам с зарядом  $e$ .

Ядро интегрального оператора в формулах (2) и (3) в однородной среде зависит лишь от разности  $r - r'$ :

$$Q_{ik}(\mathbf{r}, \mathbf{r}', t - t') = Q_{ik}(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t - t') = \int_0^\beta d\zeta \operatorname{Sp} \left[ \hat{\rho}_0 \hat{I}_k(\mathbf{r}', t' - i\hbar\zeta) \hat{I}_i(\mathbf{r}, t) \right], \quad (4)$$

где  $\hat{I}(\mathbf{r}, t)$  — оператор плотности тока невозмущенной системы носителей заряда в представлении взаимодействия.

Если длина волны  $\lambda$  много больше радиуса  $r_0$  орбиты носителей заряда в магнитном поле, а ее частота много меньше циклотронной частоты  $\omega_B$ , то интегральное выражение для плотности тока  $\mathbf{J}$  можно привести к локальному виду, т. е. представить в виде разложения по степеням  $\vec{\mathbf{B}}$  и  $\mathbf{E}$  и их производных по  $x$  и  $t$ . В выражении для тока проводимости можно пренебречь градиентными слагаемыми, пропорциональными степеням малого параметра  $r_0/\lambda$ , и квантовой осциллирующей поправкой, пропорциональной  $\sqrt{\hbar\omega_B/\varepsilon_F}$ , где  $\varepsilon_F$  — энергия Ферми. В результате в выражении для плотности тока достаточно ограничиться следующими двумя слагаемыми:

$$j_y = \frac{\sigma_0}{(\Omega\tau)^2} \left( 1 + \tau \frac{\partial}{\partial t} \right) E(x, t). \quad (5)$$

Здесь  $\sigma_0$  — статическая электропроводность в отсутствие внешнего магнитного поля,  $\tau$  — время свободного пробега, величина  $\Omega$  с точностью до безразмерного множителя

порядка единицы равна  $\omega_B = eB_0/mc$ ,  $m$  — характерная циклотронная масса электронов проводимости.

При вычислении плотности индуцированного тока  $\mathbf{j}'$ , напротив, учет квантования уровней энергии носителей заряда весьма существен, поскольку осциллирующая с обратной величиной магнитного поля часть магнитной восприимчивости значительно превышает ее плавно меняющуюся часть.

Для нахождения  $\mathbf{j}'$  приведем выражение (3) к виду

$$j'_i(\mathbf{r}, t) = \frac{1}{c} \int d^3r' Q_{ik}(\mathbf{r}', 0) [\bar{A}_k(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t) - \bar{A}_k(\mathbf{r}, t)]. \quad (6)$$

Разлагая функцию  $\bar{A}_k(\mathbf{r} - \mathbf{r}', t)$  в ряд по степеням  $\mathbf{r}'$  и воспользовавшись свойством симметрии  $Q_{ik}(\mathbf{r}, 0) = Q_{ki}(-\mathbf{r}, 0)$ , получим линейную часть тока намагниченности:

$$j'_y = -c\chi(B_0) \frac{\partial \bar{B}}{\partial x} - c\gamma(B_0)r_0^2 \frac{\partial^3 \bar{B}}{\partial x^3}, \quad (7)$$

где

$$\chi(B_0) = \chi_{zz} = -\frac{1}{2c^2} \int d^3r Q_{yy}(\mathbf{r}, 0)x^2, \quad (8)$$

$$\gamma(B_0) = -\frac{1}{24c^2r_0^2} \int d^3r Q_{yy}(\mathbf{r}, 0)x^4. \quad (9)$$

Легко заметить, что  $\chi$  и  $\gamma$  — величины одного порядка.

Нелинейная добавка к намагниченности будет пропорциональна лишь третьей степени магнитного поля волны, поскольку значение магнитного поля  $B_0$ , при котором  $\chi(B_0) = 1/4\pi$  является точкой перегиба на кривой  $H = H(B)$ , т. е.  $\partial^2 M(B)/\partial B^2 = 0$ . Слагаемыми, содержащими одновременно нелинейность и производные по  $x$  в асимптотическом разложении намагниченности, можно пренебречь, поскольку они пропорциональны степеням произведения двух малых параметров  $r_0/\lambda$  и  $\bar{B}/B_0$ . В результате для плотности тока, индуцированного магнитным полем, получим следующее выражение:

$$j'_y = -c\chi(B_0) \frac{\partial \bar{B}}{\partial x} + \frac{c\xi}{B_0^2} \frac{\partial \bar{B}^3}{\partial x} - c\gamma(B_0)r_0^2 \frac{\partial^3 \bar{B}}{\partial x^3}, \quad (10)$$

где  $\xi = \alpha(\varepsilon_F/\hbar\Omega)^2\chi(B_0)$ ,  $\alpha$  — безразмерный коэффициент порядка единицы, зависящий от конкретного вида закона дисперсии носителей заряда.

Подставляя соотношения (5) и (10) в уравнения Максвелла, получим для  $\bar{B}$  следующее уравнение:

$$\frac{\partial^2}{\partial x^2} \left\{ [1 - 4\pi\chi(B_0)] \bar{B} + \frac{4\pi\xi}{B_0^2} \bar{B}^3 - 4\pi\gamma(B_0)r_0^2 \frac{\partial^2 \bar{B}}{\partial x^2} \right\} = \frac{4\pi\sigma_0}{(c\Omega\tau)^2} \left( 1 + \tau \frac{\partial}{\partial t} \right) \frac{\partial \bar{B}}{\partial t}. \quad (11)$$

В безразмерных переменных это уравнение приобретает вид

$$\frac{\partial^2}{\partial x_1^2} \left( \pm u + 2u^3 - \frac{\partial^2 u}{\partial x_1^2} \right) = \frac{\partial^2 u}{\partial t_1^2} + \frac{1}{\omega_0\tau} \frac{\partial u}{\partial t_1}, \quad (12)$$

где

$$x_1 = x/\delta, \quad t_1 = \omega_0 t, \quad \delta = \sqrt{4\pi\gamma} r_0/\kappa, \quad \kappa^2 = |1 - 4\pi\chi(B_0)|,$$

$$\omega_0 = \Omega c\kappa/\omega_p \delta, \quad \omega_p^2 = 4\pi\sigma_0/\tau, \quad u = \bar{B}/b, \quad b = B_0\sqrt{\kappa^2/2\pi\xi}.$$

Знак «+» в уравнении (12) соответствует случаю, когда  $\chi(B_0) < 1/4\pi$ , а знак «-» относится к случаю, когда  $\chi(B_0) > 1/4\pi$ . Параметры  $\delta$ ,  $b$ ,  $\omega_0$  и  $\omega_p$  имеют очевидный физический смысл:  $\delta \simeq r_0/\kappa \gg r_0$  — расстояние, на котором существенно изменяется электромагнитное поле;  $b$  и  $\omega_0$  по порядку величины равны амплитуде и частоте волны, а  $\omega_p$  — плазменная частота.

Для существования слабозатухающих нелинейных волн необходимо выполнение двух условий:  $\varepsilon_F/\hbar\Omega \geq 10^3$  и  $\omega_0\tau \simeq \Omega\tau(\Omega c/\omega_p v_F)\kappa^2 \gg 1$ , где  $v_F$  — скорость носителей заряда с энергией Ферми. Первое из них обеспечивает достижение магнитной восприимчивости значений порядка единицы при достаточно низких температурах, а второе — малость диссипативного члена в уравнении (12). В металлах с числом носителей заряда порядка одного на атом эти условия выполнимы в достаточно чистых образцах, в которых время свободного пробега носителей заряда больше или порядка  $10^{-9}$  с, в магнитных полях порядка 10 Тл.

В нулевом приближении по малому параметру  $\eta = (\omega_0\tau)^{-1}$  уравнение (12) имеет волновое решение, зависящее от переменной  $\theta(x_1, t_1) = x_1 - Vt_1$ :

$$u(\theta(x_1, t_1)) = a\sqrt{k} \operatorname{sn} \left[ \frac{a}{\sqrt{k}} (x_1 - Vt_1), k \right]. \quad (13)$$

Здесь  $a = \sqrt{\partial u(\theta)/\partial \theta}$  при  $\theta = 0$ ,  $k$  — модуль эллиптической функции  $\operatorname{sn}$ , скорость волны  $V$  связана с  $k$  соотношением

$$V^2 = \frac{1}{k} [a^2(1 + k^2) + sk], \quad (14)$$

где  $s = \operatorname{sign}[1 - 4\pi\chi(B_0)]$ .

Влияние слабой диссипации нетрудно учесть, представив решение уравнения (12) в виде ряда по степеням  $\eta$ :

$$u(x_1, t_1) = u^{(0)}(x_1, t_1) + \eta u^{(1)}(x_1, t_1) + \dots, \quad (15)$$

где

$$u^{(0)}(x_1, t_1) = a(T)\sqrt{k} \operatorname{sn} \left[ \frac{a(T)}{\sqrt{k}} \theta(x_1, t_1), k \right], \quad (16)$$

а  $T = \eta t_1$  — «медленное время»,

$$\frac{\partial \theta(x_1, t_1)}{\partial x_1} = 1, \quad \frac{\partial \theta(x_1, t_1)}{\partial t_1} = -V(T) = -\sqrt{\frac{a^2(T)(1 + k^2) + sk}{k}}.$$

Амплитуда волны  $a(T)$  и скорость ее распространения  $V(T)$  являются теперь медленно меняющимися функциями времени. Подставляя выражение (15) для  $u$  в уравнение (12) и собирая члены одного порядка по параметру  $\eta$ , убедимся в том, что функция (16) удовлетворяет уравнению нулевого приближения, а уравнение первого приближения имеет вид

$$\begin{aligned} \frac{\partial}{\partial \theta} \left[ (-V^2 + s)u^{(1)} + 6u^{(0)2}u^{(1)} - \frac{\partial^2 u^{(1)}}{\partial \theta^2} \right] = \\ = -u^{(0)} \left( V + \frac{\partial V}{\partial T} \right) - 2 \left( u^{(0)} + \theta \frac{\partial u^{(0)}}{\partial \theta} \right) V \frac{\partial \ln a}{\partial T} \equiv F(\theta). \end{aligned} \quad (17)$$

Зависимости амплитуды и скорости распространения волны от времени найдем из условия ортогональности правой части уравнения (17) решению  $u^*$  сопряженного уравнения

$$\left[ (V^2 - s) \frac{\partial u^*}{\partial \theta} - 6u^{(0)2} \frac{\partial u^*}{\partial \theta} + \frac{\partial^3 u^*}{\partial \theta^3} \right] = 0. \quad (18)$$

В качестве частного решения уравнения (18) возьмем  $u^{(0)}$ . Тогда условие ортогональности

$$\int_0^K d\theta u^{(0)}(\theta) F(\theta) = 0 \quad (19)$$

приводит к соотношению

$$a(T)V(T) = a(0)V(0)e^{-T}. \quad (20)$$

Здесь  $K$  — период функции  $u^{(0)}(\theta)$ .

В результате несложных вычислений получим

$$a^2(T) = \frac{[f(k, T) - s]k}{2(1 + k^2)}, \quad V^2(T) = \frac{f(k, T) + s}{2}, \quad (21)$$

где

$$f(k, T) = \sqrt{1 + 4k^{-1}(1 + k^2)a^2(0)V^2(0)e^{-2T}}.$$

Из уравнений Максвелла (1) и соотношения (20) найдем электрическое поле волны

$$E(x_1, t_1) = b \frac{\Omega \kappa}{\omega_p} \sqrt{k} a(0)V(0) \exp(-\eta t_1) \operatorname{sn} \left[ \frac{a(T)}{\sqrt{k}} \theta(x_1, t_1), k \right]. \quad (22)$$

Асимптотическое поведение нестационарного магнитного поля при  $t \rightarrow \infty$  будет различным в зависимости от знака  $s$ . При  $s = -1$  влияние диссипации приводит к установлению стационарной доменной структуры [3]. Переходя в соотношениях (21) к пределу  $t \rightarrow \infty$ , получим

$$V(\infty) = 0, \quad a^2(\infty) = k/(1 + k^2).$$

Отсюда следует

$$u(x_1, \infty) = a(\infty)\sqrt{k} \operatorname{sn} \left[ \frac{a(\infty)}{\sqrt{k}} (x_1 - \varphi), k \right], \quad \varphi = \int_0^\infty V(t_1) dt_1,$$

и распределение магнитной индукции представляет собой систему периодически чередующихся слоев. Нетрудно понять, как будет изменяться со временем функция  $u(x_1, t_1)$

в случае не малой диссипации. При  $\eta \geq 1$  система аperiodически переходит в неоднородное стационарное состояние. Если  $s = +1$ , то в пределе  $t \rightarrow \infty$  получим

$$a(\infty) = 0, \quad u(x_1, \infty) = 0,$$

и с течением времени распределение магнитной индукции в образце становится однородным.

Мы признательны правительству Украины и Международному научному фонду за частичное финансирование данной работы (грант № K5X100).

### Литература

1. О. В. Константинов, В. И. Перель, ЖЭТФ 38, 161 (1960).
2. E. A. Kaner and V. G. Skobov, Adv. Phys. 17, 605 (1968).
3. J. Condon, Phys. Rev. 145, 526 (1965).
4. О. В. Константинов, В. И. Перель, ЖЭТФ 37, 786 (1959).