

М. Е. МАРИНЧУК

## ВЛИЯНИЕ СПИН-ОРБИТАЛЬНОГО ВЗАИМОДЕЙСТВИЯ НА ЧАСТОТЫ ПЛАЗМЕННЫХ КОЛЕБАНИЙ В ПОЛУПРОВОДНИКАХ

Методом причинных функций Грина исследуется электронная плазма в полупроводниках со спин-орбитальным взаимодействием в отсутствие магнитного поля. Найдена поправка к предельной частоте плазменных колебаний, обусловленная этим взаимодействием.

В настоящей заметке исследуются плазменные колебания в веществах, в которых проявляется спин-орбитальное взаимодействие в отсутствие магнитного поля. Интересно выяснить, как влияет спин-орбитальное взаимодействие на частоты плазменных колебаний. При решении данной задачи воспользуемся методом функций Грина, изложенным в [1]. В приближении эффективной массы рассмотрим однозонную модель — зону проводимости для электронов.

Как известно [2], спин-орбитальное взаимодействие по-разному проявляет себя в кристаллах в зависимости от того, обладает ли данный кристалл центром инверсии или нет. В отсутствие спин-орбитального взаимодействия все зоны являются двукратно вырожденными во всем  $k$ -пространстве. Если кристалл обладает центром инверсии, то спин-орбитальное взаимодействие не снимает этого вырождения и энергия электрона по-прежнему зависит только от номера зоны и квазиимпульса (в рассматриваемой нами модели — только от квазиимпульса). В кристаллах, не обладающих центром инверсии (например, In Sb), спин-орбитальное взаимодействие снимает это двукратное вырождение — вызывает малое, но конечное расхождение зон, и энергия электрона в отсутствие магнитного поля зависит еще и от спина. В последнем случае спин не является интегралом движения и собственные функции гамильтониана являются линейными комбинациями волновых функций для состояний со спином «вверх» и «вниз». Нас будут интересовать именно кристаллы второго типа.

В качестве невозмущенной задачи рассматриваем задачу об одном электроне в периодическом поле атомных остовов, нейтрализованных остальными электронами, с учетом спин-орбитального взаимодействия. В приближении эффективной массы гамильтониан имеет вид [3]

$$H_0 = \frac{\hbar^2 \vec{k}^2}{2m} + \delta_0 (\vec{\sigma} \vec{k}), \quad (1)$$

где  $m$  — эффективная масса,  $\delta_0$  — параметр, характеризующий величину расхождения зон, обусловленного спин-орбитальным взаимодействием,  $\sigma = (\sigma_x, \sigma_y, \sigma_z)$  — матрицы Паули, для которых принято обычное представление

$$\sigma_x = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_y = \begin{pmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_z = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix},$$

оператор  $\hat{\kappa}$  связан с оператором квазиимпульса  $\hat{k} = -i \nabla$  следующим образом:

$$\hat{\kappa}_x = \hat{k}_y \hat{k}_x \hat{k}_y - \hat{k}_z \hat{k}_x \hat{k}_z,$$

( $\hat{\kappa}_y$  и  $\hat{\kappa}_z$  получаются из этого выражения циклической перестановкой индексов).

Величины  $m$  и  $\delta_0$  зависят от энергии электрона. Однако мы будем пренебрегать этой зависимостью, считая указанные величины постоянными, что можно сделать при не слишком высоких концентрациях электронов [4].

Собственные значения и соответствующие собственные функции гамильтониана (1) имеют вид

$$W_0(\vec{k}, \beta) = \frac{\hbar^2 k^2}{2m} + \beta \delta_0 \kappa, \quad (2)$$

$$\Phi_{\vec{k}\beta}(\vec{r}, s) = V^{-1/2} S_\beta(s) e^{i\vec{k}\vec{r}}, \quad (3)$$

где  $V$  — объем системы,  $\beta$  — спиновый индекс, принимающий значения  $\pm 1$ ,  $s$  — спиновая переменная,  $\kappa$  — модуль вектора с проекциями  $\kappa_x = k_x(k_y^2 - k_z^2)$  и т. д.; спиновая функция  $S_\beta(s) = a_\beta S_\uparrow(s) + b_\beta S_\downarrow(s)$ .

Функции  $S_\uparrow(s)$  и  $S_\downarrow(s)$  представляют собой спиновые функции для состояний со спином в положительном и отрицательном направлении оси  $Oz$  соответственно; в принятом представлении для матриц Паули они таковы:

$$S_\uparrow(s) = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad S_\downarrow(s) = \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix}. \quad (4)$$

Коэффициенты  $a_\beta$  и  $b_\beta$  равны

$$a_{+1} = \sqrt{\frac{\kappa + \kappa_z}{2\kappa}}, \quad b_{+1} = \frac{\kappa_x + i\kappa_y}{\sqrt{2\kappa(\kappa + \kappa_z)}};$$

$$a_{-1} = -\frac{\kappa_x - i\kappa_y}{\sqrt{2\kappa(\kappa + \kappa_z)}}, \quad b_{-1} = \sqrt{\frac{\kappa + \kappa_z}{2\kappa}}.$$

Если в качестве «одночастичных» функций для перехода к представлению вторичного квантования выбрать функции (3), то обобщенный гамильтониан невзаимодействующего электронного газа с учетом спин-орбитального взаимодействия принимает вид

$$\mathcal{H} = \sum_{\vec{k}, \beta} [W_0(\vec{k}, \beta) - \mu] a_{\vec{k}\beta}^\dagger a_{\vec{k}\beta}, \quad (5)$$

где  $\mu$  — химический потенциал, а  $a_{\vec{k}\beta}^{\dagger}$  и  $a_{\vec{k}\beta}$  — операторы порождения и уничтожения частиц в состоянии, описываемом волновой функцией (3).

Как известно [1], частоты плазменных колебаний находятся как корни следующего дисперсионного уравнения:

$$1 - (2\pi)^8 D_0(\vec{k}, \omega) \cdot \text{Re} \mathcal{D}(\vec{k}, \omega) = 0, \quad (5a)$$

где причинная функция Грина свободного электромагнитного поля в пренебрежении эффектами запаздывания есть [1]

$$D_0(\vec{k}, \omega) = \frac{\hbar}{(2\pi)^4 k^2}, \quad (5b)$$

а поляризационный оператор:

$$\begin{aligned} \mathcal{D}(\vec{k}, \omega) = & \frac{4\pi e^2}{(2\pi)^7 \varepsilon \hbar} \sum_{\beta} \int d\vec{k}' n_0(\vec{k}', \beta) \times \\ & \times \left\{ \frac{1}{\omega_0(\vec{k}', \beta) - \omega_0(\vec{k}' - \vec{k}, \beta) - \hbar\omega + i\eta} + \frac{1}{\omega_0(\vec{k}', \beta) - \omega_0(\vec{k}' + \vec{k}, \beta) + \hbar\omega + i\eta} + \right. \\ & \left. + \frac{4i\eta n_0(\vec{k}' - \vec{k}, \beta)}{[\omega_0(\vec{k}' - \vec{k}, \beta) - \omega_0(\vec{k}', \beta) + \hbar\omega]^2 + \eta^2} \right\}. \end{aligned}$$

Здесь  $\varepsilon$  — диэлектрическая проницаемость,  $n_0(\vec{k}, \beta)$  — среднее число заполнения состояния  $\varphi_{\vec{k}\beta}(r, s)$  в отсутствие межэлектронного взаимодействия. Действительная часть поляризационного оператора

$$\begin{aligned} \text{Re} \mathcal{D}(\vec{k}, \omega) = & \frac{4\pi e^2}{(2\pi)^7 \varepsilon \hbar} \sum_{\beta} \int d\vec{k}' n_0(\vec{k}', \beta) \times \\ & \times P \left\{ \frac{1}{\omega_0(\vec{k}', \beta) - \omega_0(\vec{k}' - \vec{k}, \beta) - \hbar\omega} + \frac{1}{\omega_0(\vec{k}', \beta) - \omega_0(\vec{k}' + \vec{k}, \beta) + \hbar\omega} \right\}. \quad (6) \end{aligned}$$

Символ  $P$  означает интеграл в смысле главного значения.

Найдем действительную часть поляризационного оператора при достаточно малых  $\vec{k}$  (длинные волны). Разлагая по степеням  $\vec{k}$  и ограничиваясь членами второго порядка малости, мы приходим к выражению

$$\text{Re} \mathcal{D}(\vec{k}, \omega) = \frac{16e^2}{3(2\pi)^5 \varepsilon \hbar} \frac{1}{\omega^2} \mu_{ij} k_i k_j, \quad (6a)$$

где тензор  $\mu_{ij}$  определен следующим образом:

$$\mu_{ij} = \frac{3}{16\pi \hbar^2} \sum_{\beta} \int d\vec{k}' n_0(\vec{k}', \beta) \frac{\partial^2 \omega_0(\vec{k}', \beta)}{\partial k_i \partial k_j}. \quad (7)$$

Подстановка (2) в (7) позволяет привести тензор  $\mu_{ij}$  к виду

$$\mu_{ij} = \frac{3\pi^2}{2m} n \delta_{ij} + \frac{3\delta_0}{16\pi \hbar^2} \nu_{ij}, \quad (8)$$

где  $n$  — концентрация электронов,  $\delta_{ij}$  — символ Кронекера, а  $\nu_{ij}$  — новый тензор

$$\nu_{ij} = \int d\vec{k}' \left\{ n_0(\vec{k}', +1) - n_0(\vec{k}', -1) \right\} \frac{\partial^2 \omega}{\partial k_i \partial k_j}.$$

Непосредственные вычисления показывают, что тензор  $v_{ij}$  является диагональным, причем его диагональные матричные элементы равны между собой, т. е. мы можем положить

$$v_{ij} = \frac{1}{3} \delta_{ij} \text{Spur } v_{ij} = \frac{1}{3} C \delta_{ij},$$

где

$$C = \text{Spur } v_{ij} = \int d\vec{k}' \{n_0(\vec{k}', +1) - n_0(\vec{k}', -1)\} \Delta_{\vec{k}'} \kappa. \quad (9)$$

Здесь  $\Delta_{\vec{k}'}$  означает оператор Лапласа в  $\vec{k}'$ -пространстве. Нетрудно установить, что  $\Delta_{\vec{k}'} \kappa \geq 0$  и что при  $\delta_0 < 0$ ,  $C \geq 0$ , а при  $\delta_0 > 0$ ,  $C \leq 0$ , т. е. произведение  $\delta_0 C$  всегда отрицательно. Так как во втором члене (8) содержится множитель  $\delta_0$ , то мы можем утверждать, что второй член всегда отрицательный, независимо от знака  $\delta_0$ . Заметим, что независимость плазменной частоты от знака параметра  $\delta_0$  следует немедленно из (2), если иметь в виду, что  $\beta = \pm 1$ . Следовательно, тензор  $\mu_{ij}$  принимает вид

$$\mu_{ij} = \left( \frac{3\pi^2}{2m} n - \frac{|\delta_0 C|}{16\pi\hbar^2} \right) \delta_{ij}. \quad (10)$$

Подставив (5б), (6а) и (10) в (5а), мы получаем для предельной плазменной частоты следующее выражение:

$$\omega_{pe}^2 = \frac{4\pi n e^2}{\epsilon m} - \frac{|\delta_0 C| e^2}{6\pi^2 \hbar^2 \epsilon}. \quad (11)$$

Таким образом, спин-орбитальное взаимодействие приводит к уменьшению предельной плазменной частоты.

Исследуем зависимость величины  $C$  от параметров кристалла в том случае, когда электронный газ вырожден, т. е. для  $n_0(\vec{k}, \beta)$  имеем

$$n_0(\vec{k}, \beta) = \Theta(\mu - \omega_0(\vec{k}, \beta)),$$

где

$$\Theta(x) = \begin{cases} 1 & \text{при } x > 0, \\ 0 & \text{при } x < 0. \end{cases}$$

Из (9) следует, что

$$C = \int d\vec{k}' \Delta_{\vec{k}'} \kappa, \quad (12)$$

где интегрирование проводится только по объему  $\vec{k}'$ -пространства, заключенному между двумя поверхностями, на которых  $\omega_0(\vec{k}', \beta) = \mu$  соответственно для состояний с  $\beta = +1$  и  $\beta = -1$ . Эти поверхности находятся: одна — полностью вне невозмущенной сферы Ферми, а другая — полностью внутри нее. Так как спин-орбитальное взаимодействие мало, то эти поверхности незначительно удалены от сферы и можно приближенно проинтегрировать (12), считая относительные расстояния этих поверхностей от сферы малыми. При этом для  $C$  получаем выражение

$$C = \frac{8\pi V m \delta_0}{\hbar^2} (3\pi^2 n)^{5/3}. \quad (13)$$

Безразмерная постоянная  $B$  равна следующему интегралу по углам

$$B = \frac{1}{4\pi} \int d\varphi d\vartheta \sin \vartheta \frac{u(\vartheta, \varphi)}{v(\vartheta, \varphi)} ;$$

где

$$\begin{aligned} u(\vartheta, \varphi) &= \cos^2 \varphi (\sin^4 \vartheta \sin^4 \varphi - \cos^4 \vartheta)^2 + \\ &+ \sin^2 \varphi (\cos^4 \vartheta - \sin^4 \vartheta \cos^4 \varphi)^2 + \frac{1}{4} \sin^4 \vartheta \sin^2 2\vartheta \cos^2 2\varphi + \\ &+ \sin^2 2\vartheta \sin^2 2\varphi [\sin^4 \vartheta \cos^2 2\varphi + (\sin^2 \vartheta \sin^2 \varphi - \cos^2 \vartheta)^2 + \\ &+ (\cos^2 \vartheta - \sin^2 \vartheta \cos^2 \varphi)^2], \\ v(\vartheta, \varphi) &= \cos^2 \varphi (\sin^2 \vartheta \sin^2 \varphi - \cos^2 \vartheta)^2 + \\ &+ \frac{1}{4} \sin^2 2\vartheta \cos^2 2\varphi + \sin^2 \varphi (\cos^2 \vartheta - \sin^2 \vartheta \cos^2 \varphi)^2. \end{aligned}$$

Подстановка (13) в (11) приводит к следующему выражению для плазменных частот:

$$\omega_{pe}^2 = \frac{4\pi n e^2}{\epsilon m} - \frac{4\pi (3\pi^2)^{2/3} B m \delta_0^2 e^2 n^{5/3}}{\epsilon \hbar}.$$

Считая второй член малым и введя новую эффективную массу

$$m^* \simeq m \left( 1 + \frac{B m^2 \delta_0^2 (3\pi^2 n)^{2/3}}{\hbar^4} \right),$$

получаем обычную формулу для предельной плазменной частоты

$$\omega_{pe}^2 = \frac{4\pi n e^2}{\epsilon m^*}.$$

Известно, что эффективная масса, входящая в выражение для частоты плазменных колебаний, представляет собой «оптическую» эффективную массу. Таким образом, величина  $m^*$  есть «оптическая» эффективная масса в полупроводниках, в которых существенно спин-орбитальное взаимодействие.

Если параметр  $\delta_0$  выразить в атомных единицах (масса свободного электрона  $m_0=1$ ,  $e=1$ ,  $\hbar=1$ ) и считать безразмерную постоянную  $B \sim 1$ , то для «оптической» эффективной массы получаем

$$m^* \simeq m \left[ 1 + 9,6 \left( \frac{m}{m_0} \right)^2 \delta_0^2 (a_B n^{1/3})^2 \right],$$

где  $a_B = \frac{\hbar^2}{m_0 e^2}$  — боровский радиус.

Оценим поправку, обусловленную спин-орбитальным взаимодействием, для In Sb. Из опытов по циклотронному резонансу Дрессельхауз, Кип, Киттель и Вагонер [5] нашли, что  $m = 0,013 m_0$ . Согласно оценкам Рашбы и Шека [4], параметр  $|\delta_0| = 2 \cdot 10^2$  ат. ед. При концентрациях электронов  $n \sim 10^{18} \text{ см}^{-3}$  мы находим, что

$$9,6 \left( \frac{m}{m_0} \right)^2 \delta_0^2 (a_B n^{1/3})^2 \simeq 1,8 \cdot 10^{-3}.$$

Таким образом, в In Sb спин-орбитальное взаимодействие дает малый вклад в «оптическую» эффективную массу, мало изменяя частоты плазменных колебаний.

В заключение приношу глубокую благодарность В. Л. Бонч-Бруевичу за предложенную тему и за руководство работой, а также А. Г. Миرونору за ряд полезных советов.

#### ЛИТЕРАТУРА

1. Бонч-Бруевич В. Л., Тябликов С. В. Метод функций Грина в статистической механике. М., Физматгиз, 1961.
2. Хейне В. Теория групп в квантовой механике. М., ИЛ, 1963.
3. Рашба Э. И., Шека В. И. «Физика твердого тела», 3, 1735, 1961.
4. Рашба Э. И., Шека В. И. «Физика твердого тела», 3, 1863, 1961.
5. Dresselhaus G., Kip A. F., Kittel C., Wagoner G. Phys. Rev., 98, 556, 1955.

Поступила в редакцию  
24. 4 1964 г.

Кафедра  
полупроводников