

Г. ДВИЖЕНИЕ ЧАСТИЦЫ В r -ПРОСТРАНСТВЕ И В k -ПРОСТРАНСТВЕ ПРИ НАЛИЧИИ ВНЕШНИХ ЭЛЕКТРИЧЕСКОГО И МАГНИТНОГО ПОЛЕЙ

При необходимости представить себе движение электрона без столкновений в энергетических зонах разных форм исследователь иногда испытывает некоторые затруднения. Поэтому полезно рассмотреть точные решения хотя бы для наиболее часто встречающихся ситуаций. Мы ниже опишем движение в обычном координатном пространстве (r -пространстве) и в пространстве квазиимпульсов (волновых векторов), кратко называемом k -пространством, поскольку уравнения движения содержат обычно обе величины r и k и они взаимосвязаны.

Сферическая зона проводимости. Рассмотрим движение волнового пакета (который содержит один электрон) в энергетической зоне кубического кристалла. Предположим, что функция $\epsilon(k)$, описывающая эту энергетическую зону, имеет простой минимум при $k = 0$ и что вблизи этой точки функция приближенно может быть представлена в виде

$$\epsilon(k) = \frac{\hbar^2}{2m_e} k^2, \quad (G.1)$$

где m_e — эффективная масса электрона. Поверхности постоянной энергии в k -пространстве являются сферами, и поэтому такую зону мы будем называть *сферической*.

Внутри зон Бриллюэна ни одна энергетическая зона нигде не имеет вида (G.1); истинные энергетические зоны всегда деформированы воздействием границ зон Бриллюэна. Например, энергетическая зона (F9) имеет вид

$$\epsilon(k) = 2\gamma(3 - \cos k_x a - \cos k_y a - \cos k_z a); \quad (G.2)$$

отсчет энергии в этом случае ведется от значения $\epsilon(0) = 0$. Здесь γ — константа, зависящая от перекрытия атомных волновых функций соседних атомов. Если косинусы разложить в ряды до членов порядка $(ka)^4$, то мы получим:

$$\epsilon(k) \approx \gamma \left[k^2 a^2 - \frac{1}{12} (k_x^4 + k_y^4 + k_z^4) a^4 + \dots \right], \quad (G.3)$$

т.е. функцию, близкую к сферической с точностью до 1%, если $ka < 0,1\pi$.

Движение волнового пакета особенно просто описывать, пока мы остаемся в той части объема зоны Бриллюэна, где применимо сферическое приближение. В этом случае групповая скорость в координатном пространстве описывается следующим соотношением:

$$\frac{d\mathbf{r}}{dt} \equiv \mathbf{v} \equiv \frac{1}{\hbar} \nabla_k \epsilon(k) \approx \frac{\hbar}{m_e} \mathbf{k}, \quad (G.4)$$

где \mathbf{r} — радиус-вектор, описывающий среднее положение волнового пакета в обычном пространстве. Интегрируя уравнения движения по времени, получим:

$$\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}(0) + \frac{\hbar}{m_e} \int_0^t dt \mathbf{k}(t). \quad (G.5)$$

В электрическом поле \mathbf{E} быстрота изменения вектора \mathbf{k} описывается уравнением

$$\hbar \frac{d\mathbf{k}}{dt} = -e\mathbf{E}.$$

Если электрическое поле однородно и постоянно, то, интегрируя это уравнение по времени, получим:

$$\mathbf{k}(t) = \mathbf{k}(0) - \frac{e}{\hbar} \mathbf{E}t. \quad (\text{G.6})$$

Отсюда видно, что длина \mathbf{k} увеличивается в том же направлении, что и \mathbf{E} , с постоянной быстротой независимо от формы энергетической зоны. Проинтегрировав еще раз, получим:

$$\int_0^t dt \mathbf{k}(t) = \mathbf{k}(0)t - \frac{1}{2} \frac{e}{\hbar} \mathbf{E}t^2. \quad (\text{G.7})$$

Подставляя (G.7) в (G.5), получим выражение, описывающее движение волнового пакета в координатном пространстве относительно положения пакета в момент $t = 0$, т. е. относительно точки $\mathbf{r}(0)$, $\mathbf{k}(0)$; это выражение имеет вид

$$\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}(0) + \frac{\hbar \mathbf{k}(0)}{m_e} t - \frac{1}{2} \frac{e}{m_e} \mathbf{E}t^2 \quad (\text{G.8})$$

Этот результат имеет точно тот же вид, что и для случая движения свободной частицы с массой m_e и зарядом $-e$ в электрическом поле \mathbf{E} , поскольку в случае сферической энергетической зоны величина $\hbar \mathbf{k}(0)/m_e$ есть групповая скорость $\mathbf{v}(0)$ в момент $t = 0$.

Теперь рассмотрим движение в однородном постоянном магнитном поле \mathbf{B} , направленном параллельно оси z . Поступим аналогично предыдущему, но в правой части уравнения надо будет поместить силу Лоренца:

$$\hbar \frac{d\mathbf{k}}{dt} = -\frac{e}{c} \mathbf{v} \times \mathbf{B} \quad (\text{G.9})$$

Здесь $\mathbf{v} \equiv \hbar^{-1} \nabla_{\mathbf{k}} \epsilon$ — скорость волнового пакета в координатном пространстве [такая же, как в выражении (G.4) для случая сферической энергетической зоны]. Используя (G.4) в уравнении (G.9), получим:

$$\hbar \frac{d\mathbf{k}}{dt} = -\frac{e\hbar}{m_e c} \mathbf{k} \times \mathbf{B}. \quad (\text{G.10})$$

Вводим циклотронную частоту $\omega_c \equiv eB/m_e c$ и учитываем, что $\mathbf{B} = B\hat{\mathbf{z}}$; уравнение движения в компонентах по осям координат примет вид:

$$\frac{dk_x}{dt} = -\omega_c k_y, \quad \frac{dk_y}{dt} = \omega_c k_x, \quad \frac{dk_z}{dt} = 0. \quad (\text{G.11})$$

Решение уравнения (G.11) имеет вид

$$k_x(t) = K \cos(\omega_c t + \varphi), \quad k_y(t) = K \sin(\omega_c t + \varphi), \quad k_z = \text{const}. \quad (\text{G.12})$$

В том, что (G.12) действительно является решением (G.11), можно убедиться непосредственной подстановкой. Здесь K и φ — константы, которые подбираются так, чтобы удовлетворить начальным условиям движения. Если, например, электрон первоначально находился на поверхности Ферми, то K^2 удовлетворяет условию

$$K^2 + k_z^2 = k_F^2 = k_x^2 + k_y^2 + k_z^2. \quad (\text{G.13})$$

Если это условие выполнено в момент $t = 0$, оно будет выполняться для (G.12) в любой момент $t > 0$, поскольку K и k_z — постоянные. Следовательно, частица, находящаяся на поверхности Ферми в \mathbf{k} -пространстве, будет двигаться по кругу радиуса K с частотой ω_c , сохраняя постоянным значение k_z .

Положение частицы в обычном координатном пространстве получим интегрированием выражения для скорости $\mathbf{v} = \hbar^{-1} \nabla_{\mathbf{k}} \epsilon(\mathbf{k})$ с учетом (G.12):

$$\begin{aligned} x(t) &= x(0) + \frac{\hbar}{m_e} \int_0^t dt k_x = x(0) + \frac{\hbar K}{m_e \omega_c} [\sin(\omega_c t + \varphi) - \sin \varphi], \\ y(t) &= y(0) - \frac{\hbar K}{m_e \omega_c} [\cos(\omega_c t + \varphi) - \cos \varphi], \quad z(t) = z(0) + \frac{\hbar k_z t}{m_e}. \end{aligned} \quad (\text{G.14})$$

Следовательно, в обычном пространстве частица движется по спирали вокруг оси, параллельной направлению магнитного поля (оси z). Радиус спирали

$$R = \frac{\hbar K}{m_e \omega_c} = \frac{\hbar c K}{e B}. \quad (\text{G.15})$$

Это выражение эквивалентно классическому соотношению $v_{\perp} = \omega_c R$, где v_{\perp} — линейная скорость кругового движения в обычном пространстве в плоскости, перпендикулярной к направлению магнитного поля \mathbf{B} .

Заметим, что радиус R орбиты в обычном пространстве пропорционален радиусу K орбиты в \mathbf{k} -пространстве; коэффициент пропорциональности равен $\hbar c/eB$. График зависимости R от величины волнового вектора K в случае, когда напряженность магнитного поля равна 10 кГс, приведен на рис. G.1.

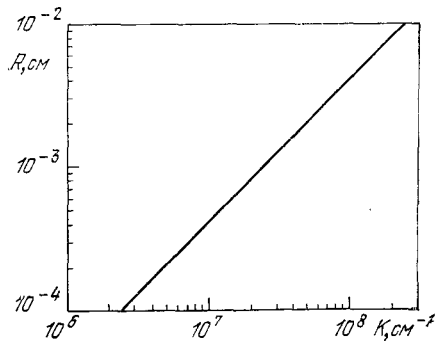


Рис. G.1. Электрон в магнитном поле $B = 1 \cdot 10^4$ Гс. Зависимость радиуса R орбиты в обычном пространстве от радиуса K орбиты в фурье-пространстве.