

**ОСОБЕННОСТИ СПЕКТРА
ОДНООСНО ДЕФОРМИРОВАННЫХ ПОЛУПРОВОДНИКОВ
С ВЫРОЖДЕННЫМИ ЗОНАМИ В МАГНИТНОМ ПОЛЕ,
ПЕРПЕНДИКУЛЯРНОМ ДАВЛЕНИЮ**

Румянцев Е. Л., Рут О. Э.

Предложен метод расчета энергетического спектра одноосно деформированных алмазо-подобных полупроводников в квантующем магнитном поле, перпендикулярном давлению. Приведены результаты расчета уровней Ландау a_0, b_0, a_1, b_1 для бесщелевого полупроводника $Hg_{1-x}Cd_xTe$.

Одноосная деформация приводит к значительной перестройке спектра как алмазо-подобных полупроводников с вырожденной валентной зоной Γ_8 , так и бесщелевых полупроводников типа $HgTe$, для которых валентная зона и зона проводимости вырождены в точке $k=0$ и также принадлежат представлению Γ_8 [1]. Экспериментальные исследования энергетического спектра полупроводников, как правило, проводятся в квантующем магнитном поле, поэтому расчет положений уровней Ландау в одноосно деформированных полупроводниках представляет значительный интерес.

При давлении, направленном параллельно магнитному полю, удается точно решить задачу, поскольку в данном случае приложение давления не приводит к дальнейшему понижению симметрии и собственные волновые функции совпадают по виду с собственными функциями, описывающими движение носителя в магнитном поле [2]. Такие расчеты энергетического спектра в зависимости от приложенного давления и магнитного поля приведены, например, для $InSb$ [3] и $HgTe$ [4].

При приложении давления поперек магнитного поля симметрия задачи существенно понижается. Давление в этом случае приводит к перемешиванию уровней Ландау, существовавших в отсутствие давления. Нам не известны работы, в которых было бы проведено исследование спектра в этой ситуации. Используя результаты [1], можно выписать общее выражение для гамильтонiana, описывающего поведение уровней энергии четырехкратно вырожденной зоны Γ_8 при наложении аксиального давления χ в произвольном направлении и магнитного поля $H \perp \chi$:

$$\hat{H} = \hat{H}_L \left(p - \frac{e}{c} A \right) + \hat{H}(\epsilon),$$

где $\hat{H}_L \left(p - \frac{e}{c} A \right)$ — гамильтониан Латтингера в магнитном поле, в котором мы пренебрегаем гофрированностью энергетических поверхностей ($\gamma_2 = \gamma_3 = \tilde{\gamma}$); $\hat{H}(\epsilon)$, согласно [1], имеет следующий вид в системе координат, связанной с главными осями кристалла:

$$\begin{aligned} \hat{H}(\epsilon) &= \left(a + \frac{5}{4} b \right) \epsilon - b \sum_i J_i^2 \epsilon_{ii} - \frac{1}{\sqrt{3}} d \sum_{ij} [J_i J_j] \epsilon_{ij}, \\ \epsilon &= S \rho \epsilon_{ij}, \quad \epsilon_{ij} = S_{ijmn} n_m n_n \chi, \\ [J_i J_j] &= \frac{1}{2} (J_i J_j + J_j J_i), \end{aligned}$$

ϵ_{ij} — тензор деформации, S_{ijmn} — тензор коэффициентов упругой податливости, n_i — проекции единичного вектора n , описывающего ориентацию дав-

ления χ относительно кристаллографических осей, J_i — числовые матрицы 4×4 проекций момента импульса, соответствующие значению $J=3/2$. В отсутствие магнитного поля, как известно [1], изотропная деформация вызывает смещение зон как целого, равное

$$\Delta E = a\epsilon,$$

а анизотропная деформация расщепляет зоны в точке $\mathbf{k}=0$ на величину $2\mathcal{E}_\epsilon^{1/2}$:

$$\mathcal{E}_\epsilon = \frac{b^2}{2} [(\epsilon_{xx} - \epsilon_{yy})^2 + (\epsilon_{yy} - \epsilon_{zz})^2 + (\epsilon_{zz} - \epsilon_{xx})^2] + d(\epsilon_{xy}^2 + \epsilon_{yz}^2 + \epsilon_{xz}^2).$$

Совершим преобразование системы координат, с тем чтобы в новой системе координат ось Oz была ориентирована вдоль внешнего магнитного поля, а ось Ox — вдоль аксиального давления. При этом, ввиду того что в пренебрежении гофрировкой гамильтониан Латтинжера является сферически симметричным, выражение для \hat{H}_L остается прежним, а $\hat{H}(\epsilon)$ в случае, когда аксиальное давление приложено вдоль [100], [010] или [001], приобретает вид

$$\hat{H}(\epsilon) = a\epsilon - 5P + 4PJ_z^2,$$

где введенный нами параметр P следующим образом связан с параметром b и величиной приложенного давления χ через величину $\mathcal{E}_\epsilon^{1/2}$ [1], описывающую расщепление зон:

$$2\mathcal{E}_\epsilon^{1/2} = -8P.$$

Ограничивааясь в дальнейшем случаем $k_z=0$ (т. е. вычислением энергий на дне подзон Ландау), а также опуская член $a\epsilon - 5P$, описывающий сдвиг уровней как целого, получаем квазидиагональное выражение для гамильтониана (серии a и b)

$$\hat{H} = \begin{pmatrix} \hat{H}_a & 0 \\ 0 & \hat{H}_b \end{pmatrix},$$

где

$$\begin{aligned} \hat{H}_a &= \begin{pmatrix} -s \left[(\gamma_1 + \tilde{\gamma}) \left(\hat{n} + \frac{1}{2} \right) + \frac{3}{2} k \right] + 3P & s\sqrt{3} \tilde{\gamma} a^2 - 2\sqrt{3} P \\ s\sqrt{3} \tilde{\gamma} a^2 - 2\sqrt{3} P & -s \left[(\gamma_1 - \tilde{\gamma}) \left(\hat{n} + \frac{1}{2} \right) - \frac{1}{2} k \right] + 7P \end{pmatrix}, \\ \hat{H}_b &= \begin{pmatrix} -s \left[(\gamma_1 - \tilde{\gamma}) \left(\hat{n} + \frac{1}{2} \right) + \frac{1}{2} k \right] + 7P & s\sqrt{3} \tilde{\gamma} a^2 - 2\sqrt{3} P \\ s\sqrt{3} \tilde{\gamma} a^2 - 2\sqrt{3} P & -s \left[(\gamma_1 + \tilde{\gamma}) \left(\hat{n} + \frac{1}{2} \right) - \frac{3}{2} k \right] + 3P \end{pmatrix}, \end{aligned} \quad (1)$$

$\gamma_1, \tilde{\gamma}, k$ — параметры Латтинжера; $s = \hbar e H / m_0 c$ — циклотронная энергия свободного электрона; a^+ и a — операторы рождения и уничтожения, описывающие движение носителя в магнитном поле: $a^+ = \frac{L}{\sqrt{2}} (k_x + ik_y)$, $a = \frac{L}{\sqrt{2}} (k_x - ik_y)$; $L = (c\hbar/eH)^{1/2}$ — магнитная длина.

В отличие от (1) при $\chi \parallel \mathbf{H} \parallel Oz$ член, описывающий влияние давления, входит только в диагональные матричные элементы [1] (при $k_z=0$ гамильтониан имеет по-прежнему квазидиагональный вид). Используя разложение волновой функции по собственным функциям $|n\rangle$ оператора $\hat{n} = a^+ a$ для серии a

$$\psi^a = \begin{pmatrix} \sum_{n=0}^{\infty} a_n^1 |n\rangle \\ \sum_{n=0}^{\infty} a_n^2 |n\rangle \end{pmatrix}, \quad (2a)$$

для серии b

$$\psi^b = \begin{pmatrix} \sum_{n=0}^{\infty} b_n^1 |n\rangle \\ \sum_{n=0}^{\infty} b_n^2 |n\rangle \end{pmatrix}, \quad (2b)$$

легко показать, что при $\chi \parallel H$ собственные функции имеют вид

$$\psi_n^a = \begin{pmatrix} a^1 |n\rangle \\ a^2 |n+2\rangle \end{pmatrix}, \quad \psi_n^b = \begin{pmatrix} b^1 |n\rangle \\ b^2 |n+2\rangle \end{pmatrix},$$

т. е. совпадают по виду с собственными функциями, диагонализирующими гамильтониан Латтинжера в магнитном поле при $\chi=0$ [2]. Уровни энергии в данном случае находятся из решения соответствующих секулярных уравнений не выше 2-го порядка. Подстановка в (1) разложения (2а), (2б) в случае $\chi \perp H$ приводит к бесконечной зацепляющейся системе уравнений, что не позволяет получить решения в аналитическом виде в данном представлении. Нам удалось построить регулярную процедуру получения точных решений в случае $\gamma_1=2\tilde{\gamma}$. В интересующих нас полупроводниках $[m_e/m_h=(\gamma_1-2\tilde{\gamma})/(\gamma_1+2\tilde{\gamma}) \ll 1]$ данное ограничение не представляется существенным и отличие γ_1 от $2\tilde{\gamma}$ может быть учтено с нужной точностью по теории возмущения.

Точное решение было получено в результате использования канонического преобразования Боголюбова для гамильтонианов, являющихся квадратичными формами по бозе- или ферми-операторам [5]. От операторов a^+ и a можно перейти к операторам b^+ и b , определенным следующим образом: $a=\lambda b+\mu b^+$, $a^+=\lambda^* b^++\mu^* b$.

Требуя, чтобы новые операторы подчинялись бозевским перестановочным соотношениям, получим условие на λ и μ :

$$|\lambda|^2 - |\mu|^2 = 1. \quad (3)$$

Для перехода к новому представлению необходимо совершить в гамильтониане \hat{H} (1) следующую подстановку (как показывает анализ получаемых уравнений, можно ограничиться выбором действительных λ и μ , что и подразумевается в дальнейшем):

$$\begin{aligned} \hat{n} &= a^+ a = \mu \lambda (b^2 + b^{+2}) + (\lambda^2 + \mu^2) b^+ b + \mu^2, \\ a^{+2} &= \lambda^2 b^{+2} + \mu^2 b^2 + 2\mu\lambda b^+ b + \mu\lambda, \\ a^2 &= \lambda^2 b^2 + \mu^2 b^{+2} + 2\mu\lambda b^+ b + \mu\lambda. \end{aligned}$$

Поскольку при $k_z=0$ преобразованный гамильтониан по-прежнему имеет квазидиагональный вид, собственные функции являются двукомпонентными. Используя тот факт, что оператор $(-1)^{b^+b}$ коммутирует с гамильтонианом, можно проклассифицировать волновые функции по «четности», т. е. искать решение в виде разложения по «четным»

$$\psi^{(a, b)} = \begin{pmatrix} \sum_{n=0}^{\infty} c_{2n}^1(a, b) |2n\rangle \\ \sum_{n=0}^{\infty} c_{2n}^2(a, b) |2n\rangle \end{pmatrix} \quad (4a)$$

или «нечетным»

$$\psi^{(a, b)} = \begin{pmatrix} \sum_{n=0}^{\infty} c_{2n+1}^1(a, b) |2n+1\rangle \\ \sum_{n=0}^{\infty} c_{2n+1}^2(a, b) |2n+1\rangle \end{pmatrix} \quad (4b)$$

собственным функциям $|n\rangle$ оператора b^+b . Индексы a и b нумеруют собственные функции операторов \hat{H}_a и \hat{H}_b соответственно. Подставляя волновую функцию (4) в уравнение $\hat{H}_{a,b}\psi^{(a,b)} = \varepsilon_{a,b}\psi^{(a,b)}$ и приравнивая коэффициенты при одинаковых функциях $|n\rangle$, получаем следующую бесконечную систему уравнений для определения коэффициентов $c_m^{i(a,b)}$ и собственных значений $\varepsilon_{a,b}$: для серии a

$$\left\{ -s \left[(\gamma_1 + \tilde{\gamma}) \left(\mu^2 + \frac{1}{2} \right) + (\lambda^2 + \mu^2) (\gamma_1 + \tilde{\gamma}) m + \frac{3}{2} k \right] + 3P \right\} \times$$

$$\begin{aligned} &\times c_m^{1a} - s (\gamma_1 + \tilde{\gamma}) \mu \lambda \sqrt{m(m-1)} c_{m-2}^{1a} - s (\gamma_1 + \tilde{\gamma}) \mu \lambda \sqrt{(m+2)(m+1)} c_{m+2}^{1a} + \\ &+ \sqrt{3} [-2P + s\tilde{\gamma}\mu\lambda(2m+1)] c_m^{2a} + s\tilde{\gamma}\mu^2 \sqrt{3m(m-1)} c_{m-2}^{2a} + \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
& + s \bar{\gamma} \lambda^2 \sqrt{3(m+1)(m+2)} c_{m+2}^{2a} = \varepsilon_a c_m^{1a}, \\
\left\{ -s \left[(\gamma_1 - \bar{\gamma}) \left(\mu^2 + \frac{1}{2} \right) + (\lambda^2 + \mu^2) (\gamma_1 - \bar{\gamma}) m - \frac{1}{2} k \right] + 7P \right\} c_m^{2a} - \\
& - s (\gamma_1 - \bar{\gamma}) \mu \lambda \sqrt{m(m-1)} c_{m-2}^{2a} - s (\gamma_1 - \bar{\gamma}) \mu \lambda \sqrt{(m+2)(m+1)} c_{m+2}^{2a} + \\
& + \sqrt{3} [-2P + s \bar{\gamma} \mu \lambda (2m+1)] c_m^{1a} + s \bar{\gamma} \lambda^2 \sqrt{3m(m-1)} c_{m-2}^{1a} + \\
& + s \bar{\gamma} \mu^2 \sqrt{3(m+1)(m+2)} c_{m+2}^{1a} = \varepsilon_a c_m^{2a},
\end{aligned}$$

для серии b

$$\begin{aligned}
& \left\{ -s \left[(\gamma_1 - \bar{\gamma}) \left(\mu^2 + \frac{1}{2} \right) + (\lambda^2 + \mu^2) (\gamma_1 - \bar{\gamma}) m + \frac{1}{2} k \right] + 7P \right\} c_m^{1b} - \\
& - s (\gamma_1 - \bar{\gamma}) \mu \lambda \sqrt{m(m-1)} c_{m-2}^{1b} - s (\gamma_1 - \bar{\gamma}) \mu \lambda \sqrt{(m+2)(m+1)} c_{m+2}^{1b} + \\
& + \sqrt{3} [-2P + s \bar{\gamma} \mu \lambda (2m+1)] c_m^{2b} + s \bar{\gamma} \mu^2 \sqrt{3m(m-1)} c_{m-2}^{2b} + \\
& + s \bar{\gamma} \lambda^2 \sqrt{3(m+1)(m+2)} c_{m+2}^{2b} = \varepsilon_b c_m^{1b}, \\
\left\{ -s \left[(\gamma_1 + \bar{\gamma}) \left(\mu^2 + \frac{1}{2} \right) + (\lambda^2 + \mu^2) (\gamma_1 + \bar{\gamma}) m - \frac{3}{2} k \right] + 3P \right\} c_m^{2b} - \\
& - s (\gamma_1 + \bar{\gamma}) \mu \lambda \sqrt{m(m-1)} c_{m-2}^{2b} - s (\gamma_1 + \bar{\gamma}) \mu \lambda \sqrt{(m+2)(m+1)} c_{m+2}^{2b} + \\
& + \sqrt{3} [-2P + s \bar{\gamma} \mu \lambda (2m+1)] c_m^{1b} + s \bar{\gamma} \lambda^2 \sqrt{3m(m-1)} c_{m-2}^{1b} + \\
& + s \bar{\gamma} \mu^2 \sqrt{3(m+1)(m+2)} c_{m+2}^{1b} = \varepsilon_b c_m^{2b},
\end{aligned} \tag{6}$$

где $m = 2n$, $2n+1$ ($n = 0, 1, 2, \dots$) в зависимости от «четности» решения.

Как и в непреобразованном гамильтониане, наибольшую «опасность» представляют члены с b^{+2} , которые, примешивая к функциям $|m\rangle$ функции $|m+2\rangle$, приводят к бесконечному ряду в выражении для волновой функции (4) и соответственно к бесконечной системе уравнений для определения $\varepsilon_{a,b}$ (5), (6). Можно попытаться обрвать этот ряд при некотором N и тем самым получить конечную алгебраическую систему на определение коэффициентов $c_m^{i(a,b)}$ и энергии, использовав свободу в выборе λ и μ . В этом случае из (5) и (6) получаем конечную систему уравнений, из которых два последних имеют вид (одинаковый для любого n и любой четности): для серии a

$$\begin{aligned}
& -s (\gamma_1 + \bar{\gamma}) \mu \lambda c_N^{1a} + s \bar{\gamma} \mu^2 \sqrt{3} c_N^{2a} = 0, \\
& -s (\gamma_1 + \bar{\gamma}) \mu \lambda c_N^{2a} + s \bar{\gamma} \lambda^2 \sqrt{3} c_N^{1a} = 0,
\end{aligned} \tag{7}$$

для серии b

$$\begin{aligned}
& -s (\gamma_1 - \bar{\gamma}) \mu \lambda c_N^{1b} + s \bar{\gamma} \mu^2 \sqrt{3} c_N^{2b} = 0, \\
& -s (\gamma_1 - \bar{\gamma}) \mu \lambda c_N^{2b} + s \bar{\gamma} \lambda^2 \sqrt{3} c_N^{1b} = 0.
\end{aligned} \tag{8}$$

В обычном случае квадратичных гамильтонианов [5] уравнение на определение λ и μ получается из условия обращения в нуль коэффициентов при членах, содержащих b^{+2} . Однако ввиду матричной структуры гамильтониана в нашем случае возникают два уравнения на определение λ и μ , уже связанных условием (3). При произвольном соотношении между γ_1 и $\bar{\gamma}$ ясно, что как система уравнений (7) для серии a , так и система уравнений (8) для серии b несовместны. В случае $\gamma_1 = 2\bar{\gamma}$ уравнения (7) и соответственно уравнения (8) тождественны. Таким образом, при данном ограничении возникают следующие условия, определяющие λ и μ : для серии a

$$\sqrt{3} c_N^{1a} \lambda = \mu c_N^{2a}, \tag{9}$$

для серии b

$$c_N^{1b} \lambda = \sqrt{3} \mu c_N^{2b}. \tag{10}$$

Данные условия неявно зависят от P через зависимость от давления параметров λ и μ .

Выпишем для иллюстрации полную систему уравнений, определяющих уровни энергии для функций вида

$$\psi^{(a, b)} = \begin{pmatrix} c_0^1(a, b) |0\rangle \\ c_0^2(a, b) |0\rangle \end{pmatrix}.$$

Для серии a , согласно (5), (9),

$$\begin{aligned} \sqrt{3} c_0^1 a \lambda &= c_0^2 a \mu, \\ c_0^{1a} \left\{ -s \left[3\bar{\gamma}\mu^2 + \frac{3}{2}(\bar{\gamma}+k) \right] + 3P \right\} + c_0^{2a} \left\{ s\sqrt{3} \bar{\gamma}\mu\lambda - 2\sqrt{3} P \right\} &= \epsilon_{a_0} c_0^{1a}, \\ c_0^{1a} \left\{ s\sqrt{3} \bar{\gamma}\mu\lambda - 2\sqrt{3} P \right\} + c_0^{2a} \left\{ -s \left[\bar{\gamma}\mu^2 + \frac{1}{2}(\bar{\gamma}-k) \right] + 7P \right\} &= \epsilon_{a_0} c_0^{2a}. \end{aligned} \quad (11)$$

Для серии b , согласно (6), (10),

$$\begin{aligned} \lambda c_0^{1b} &= \sqrt{3} c_0^{2b} \mu, \\ c_0^{1b} \left\{ -s \left[\bar{\gamma}\mu^2 + \frac{1}{2}(\bar{\gamma}+k) \right] + 7P \right\} + c_0^{2b} \left\{ s\sqrt{3} \bar{\gamma}\mu\lambda - 2\sqrt{3} P \right\} &= \epsilon_{b_0} c_0^{1b}, \\ c_0^{1b} \left\{ s\sqrt{3} \bar{\gamma}\mu\lambda - 2\sqrt{3} P \right\} + c_0^{2b} \left\{ -s \left[3\bar{\gamma}\mu^2 + \frac{3}{2}(\bar{\gamma}-k) \right] + 3P \right\} &= \epsilon_{b_0} c_0^{2b}. \end{aligned} \quad (12)$$

При $P=0$ решениями данных уравнений являются: для серии a

$$\mu = 0, \lambda = 1, \epsilon_{a_0} = -\frac{1}{2}s(\bar{\gamma}-k), \psi^a = \begin{pmatrix} 0 \\ |0\rangle \end{pmatrix},$$

для серии b

$$\mu = 0, \lambda = 1, \epsilon_{b_0} = -\frac{3}{2}s(\bar{\gamma}-k), \psi^b = \begin{pmatrix} 0 \\ |0\rangle \end{pmatrix},$$

т. е. результат, полученный в [2] для случая $\chi=0$. Решения систем (11), (12), т. е. зависимости ϵ_{a_0} , ϵ_{b_0} от H и P , в общем случае имеют вид

$$\begin{aligned} \epsilon_{a_0} &= -\frac{1}{2}s(-\bar{\gamma}+k) + 5P + 2P \left\{ \left[\frac{-\frac{1}{2}s(\bar{\gamma}-k) + P}{P} \right]^2 + 3 \right\}^{1/2}, \\ \epsilon_{b_0} &= \frac{1}{2}s(\bar{\gamma}-k) + 5P - 2P \left\{ \left[\frac{\frac{1}{2}s(\bar{\gamma}-k) - P}{P} \right]^2 + 3 \right\}^{1/2}. \end{aligned}$$

Легко получить также решения ϵ_{a_1} , ϵ_{b_1} для функций

$$\psi^{(a, b)} = \begin{pmatrix} c_1^1(a, b) |1\rangle \\ c_1^2(a, b) |1\rangle \end{pmatrix},$$

которые имеют вид

$$\begin{aligned} \epsilon_{a_1} &= -\frac{1}{2}s(-3\bar{\gamma}+k) + 5P - 2P \left\{ \left[\frac{-\frac{1}{2}s(3\bar{\gamma}-k) + P}{P} \right]^2 + 3 \right\}^{1/2}, \\ \epsilon_{b_1} &= -\frac{1}{2}s(3\bar{\gamma}-k) + 5P - 2P \left\{ \left[\frac{-\frac{1}{2}s(3\bar{\gamma}-k) - P}{P} \right]^2 + 3 \right\}^{1/2}. \end{aligned}$$

Графики полученных зависимостей ϵ_{a_0} , ϵ_{b_0} , ϵ_{a_1} , ϵ_{b_1} от магнитного поля при $P=2$ мэВ для бесщелевого полупроводника типа HgCdTe с параметрами $\epsilon_g=-100$ мэВ, $E_p=17$ эВ приведены на рис. 1.

Обратим внимание на «обрыв» точного решения $\epsilon_{a_1}(H)$ в точке $H=12$ кЭ. При $H < 12$ кЭ в системе уравнений для $\epsilon_{a_1}(H)$ не удовлетворяется условие (3), которое приводит к неравенству $|\mu/\lambda|=y \leqslant 1$. На рис. 2 приведена зависимость $y(H)$, из которой легко определить точку «обрыва» для корня ϵ_{a_1} . Чтобы найти энергию уровня a_1 в области $H < 12$ кЭ, а также энергии следующих уровней, необходимо учесть перемешивание осцилляторных функций с разными номерами, т. е. рассмотреть системы уравнений, возникающих для функций вида

$$\psi^{(a, b)} = \begin{pmatrix} c_0^1(a, b) |0\rangle + c_1^1(a, b) |2\rangle \\ c_0^2(a, b) |0\rangle + c_1^2(a, b) |2\rangle \end{pmatrix},$$

и т. д.

В данной работе мы ограничились вычислением уровней a_0, a_1, b_0, b_1 , поскольку именно они представляют наибольший интерес с точки зрения эксперимента. Действительно, в бесщелевом полупроводнике наложение аксиального давления приводит к возникновению запрещенной зоны, которая в магнитном поле определяется расстоянием между уровнями a_1, b_0 в случае $\chi \perp H$ (рис. 1). То,

что уровни a_1 и b_0 являются верхними и нижними уровнями Ландау валентной зоны и зоны проводимости, следует из рис. 3, где приведена зависимость энергий этих уровней от квазимпульса вдоль направления магнитного поля $\varepsilon(k_z)$. Представленные на этом рисунке законы дисперсии являются результатами приближенного счета, поскольку даже в случае $\gamma_1 = 2\bar{\gamma}$ не удается построить точного решения для $k_z \neq 0$. Эти корни были получены при использовании разложения по собственным функциям задачи с $\chi = 0$. При этом, как уже отмечалось, возникает детерминант бесконечного порядка. В численном счете мы

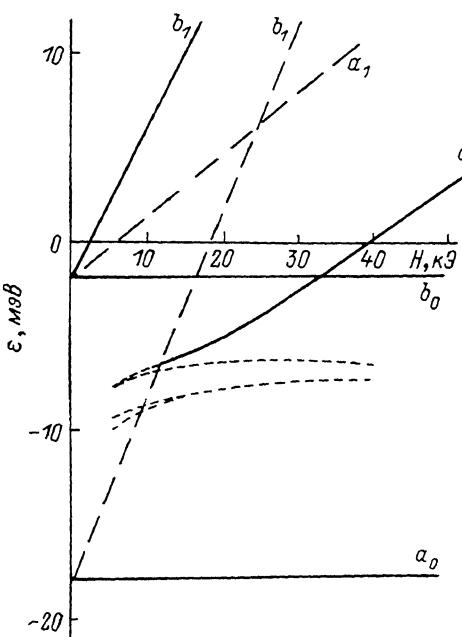


Рис. 1. Зависимость положения уровней Ландау от магнитного поля, рассчитанная с параметрами, указанными в тексте.

Сплошные линии — $H \perp \chi$, точное решение и результат приближенного расчета, пунктирные — результат приближенного расчета в области, где не было получено точного решения, штриховые — $H \parallel \chi$.

ограничились определителем 44-го порядка, т. е. учитывали перепутывание давлением уровней Ландау с $n=0 \dots 10$. Таким же образом были рассчитаны зависимости $\varepsilon(H)$ и при $k_z=0$. В результате такого расчета были получены корни, которые, как видно из рис. 1, совпадают с точным решением для уровней a_0, a_1, b_0, b_1 . Это позволяет утверждать, что расчеты, сделанные приближенным спо-

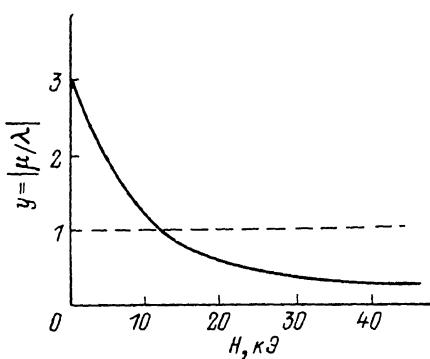


Рис. 2. Зависимость параметра μ/λ от магнитного поля.

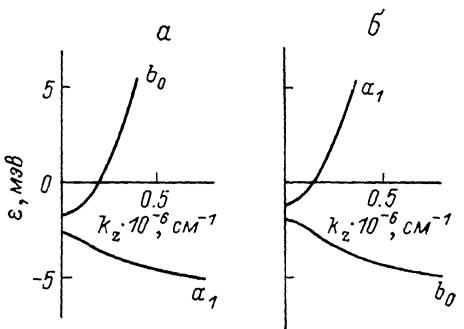


Рис. 3. Зависимость $\varepsilon(k_z)$ для уровней a_1 и b_0 . $H \perp \chi, H, \text{кГ}$: а — 30, б — 35.

собом, являются достоверными и могут быть использованы для анализа интересующих нас состояний, т. е. состояний, определяющих потолок валентной зоны и дно зоны проводимости.

Для сравнения на рис. 1 приведены положения актуальных уровней Ландау при $\chi \parallel H$, полученные согласно [4]. Видно, что в этом случае приложенное давление также приводит к возникновению запрещенной зоны Δ , которая с увеличением магнитного поля уменьшается до нуля, а затем появляется снова и начинает возрастать. Скорость изменения Δ и величина магнитного поля, при

котором $\Delta = 0$, существенно зависят от взаимной ориентации x и H . Такое различие в поведении уровней должно учитываться при интерпретации экспериментальных результатов исследований одноосно деформированных бесщелевых полупроводников.

Предложенный метод точного расчета энергетических уровней может быть использован и в случае полупроводников с вырожденной валентной зоной Γ_v . И в этом случае, как показывают расчеты, квантование спектра происходит существенно различным образом в зависимости от относительной ориентации давления и магнитного поля.

Л и т е р а т у р а

- [1] Бир Г. Л., Пикус Г. Е. Симметрия и деформационные эффекты в полупроводниках. М., 1972. 584 с.
- [2] Guldner Y., Rigaux C., Grynberg M., Mycielski A. — Phys. Rev. B. 1973, v. 8, N 8, p. 3875—3883.
- [3] Trebin H. R., Rossler V., Ranvaud R. — Phys. Rev. B, 1972, v. 2, N 2, p. 686—700.
- [4] Takita K., Onabe K., Tanaka S. — Phys. St. Sol. (b), 1979, v. 92, N 1, p. 297—306.
- [5] Тябликов С. В. Методы квантовой теории магнетизма. М., 1975. 528 с.

Уральский государственный
университет им. А. М. Горького
Свердловск

Получена 15.07.1987
Принята к печати 4.01.1988