

## ОСОБЕННОСТИ ФАНО-ТИПА В МАГНЕТО-ПОГЛОЩЕНИИ ПОЛУПРОВОДНИКОВ

*В.И.Белицкий<sup>1)</sup>, А.Кантареро<sup>1)</sup>, С.Т.Павлов\**

*Отдел прикладной физики  
Университета Валенсии, Бурхасот,  
E-46100 Валенсия, Испания*

*\*Физический институт им. П. Н. Лебедева РАН  
Москва, Россия*

Поступила в редакцию 20 февраля 1996 г.

После переработки 20 марта 1996 г.

Показано, что в массивных полупроводниках в процессах магнетопоглощения с образованием горячих электронно-дырочных пар (ЭДП) и с учетом их рассеяния на дефектах возникают сильно асимметричные резонансные профили фано-типа. Полученный результат справедлив при переходах в электронные состояния с большими квантовыми числами Ландау, когда роль кулоновского взаимодействия мала. Физической причиной столь резкого изменения коэффициента магнетопоглощения по сравнению с ожидаемым результатом для обычной плотности состояний в квантующем магнитном поле является квазиодномерный характер электронных возбуждений. Форма резонансного поглощения находится в хорошем качественном согласии с экспериментальными данными.

PACS: 78.20.Dj; 78.30.Fs; 71.20.-b; 72.10.Fk

В недавней работе Глутша с сотрудниками [1] в массивных полупроводниках наблюдалась зависимость коэффициента поглощения фано-типа, которые были объяснены связью между магнетоэкситонными состояниями дискретного и непрерывного спектра. Авторы [1] показывают, что необходимая связь может быть обеспечена за счет кулоновского взаимодействия. Полученные ими экспериментальные и теоретические профили имеют асимметричную форму. Однако в области больших энергий наблюдаемые особенности проявляются в экспериментальных данных гораздо ярче, чем в результатах вычислений. Более того, роль кулоновского взаимодействия между электроном и дыркой (которое учитывается как основная причина наблюдаемого эффекта) должна была бы ослабевать для больших значений квантового числа Ландау  $N$ , где характерная магнитная энергия  $N\hbar\omega_c$  велика по сравнению с экситонным Ry. Типичный спектр магнетопоглощения [2, 3] в GaAs, демонстрирующий резонансы фано-типа, представлен на рис.1.

Мы предлагаем качественное объяснение возникновения фано-особенностей в магнетопоглощении как проистекающего из квазиодномерного характера электронных возбуждений и соответствующих сингулярностей в плотности энергетических состояний (зон Ландау, помещенных в континуум) и независящего от деталей взаимодействия электронных возбуждений. Мы показываем, что сильная асимметрия, качественным образом отличающая фано-профили, может быть обнаружена в магнетопоглощении некоррелированных ЭДП в случае сильного упругого рассеяния примесями или иными дефектами. Нам представляется, что точное аналитическое решение проблемы невозможно и

<sup>1)</sup>V.Belitsky, A.Cantarero

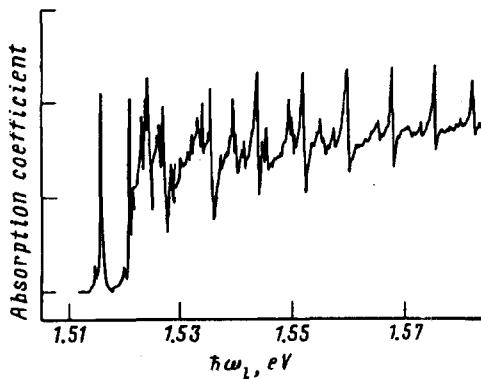


Рис.1. Экспериментальные профили [2] магнетопоглощения в GaAs в магнитном поле  $H = 2.65$  Тл

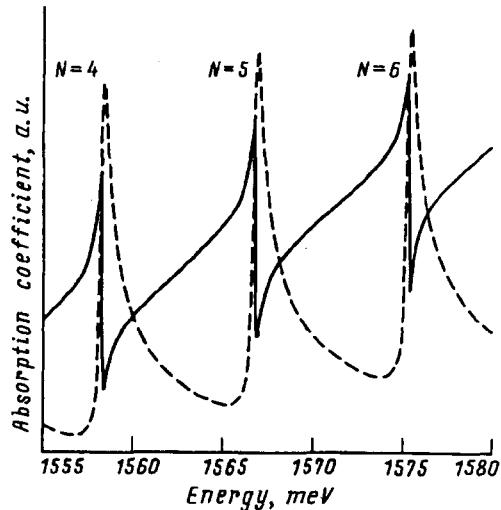


Рис.2. Результаты вычислений магнетопоглощения в магнитном поле  $H = 5.2$  Тл в соответствии с моделью, обсуждаемой в основном тексте. Ширина щели 1.52 эВ, эффективная масса электрона  $m_e = 0.067 m_0$ , и  $\Lambda = 0.2$ . Пунктирная кривая показывает профиль, вычисленный для "голых" уровней Ландау с постоянным уширением  $0.02 \hbar \omega_{ce}$

что даже весьма изощренный численный анализ сталкивается с серьезными проблемами, как это продемонстрировано в [1] для поглощения света магнето-экситонами. Наш подход имеет своей целью не количественный анализ, а качественное указание на воздействие рассеяния на поглощение света квазиодномерными электронными возбуждениями в квантующем магнитном поле. Наши результаты неприменимы в области энергий, близких к энергии края фундаментального поглощения, так как мы рассматриваем свободные ЭДП.

Итак, задача заключается в вычислении коэффициента поглощения света  $\alpha$  для собственного полупроводника, облучаемого светом, рождающим горячие электронно-дырочные (ЭДП) пары, то есть достаточно далеко за краем полосы фундаментального поглощения. Это позволяет нам пренебречь электрон-дырочным взаимодействием и выразить коэффициент поглощения через перенормированные одночастичные функции Грина электрона и дырки (в поляризационной петле), являющиеся решениями соответствующих уравнений Дайсона:

В пренебрежении электрон-дырочным взаимодействием коэффициент поглощения света  $\alpha$  может быть записан в факторизованном виде

$$\alpha = \frac{4n(\omega_l)e^2|e_l p_{cv}|^2}{V_0 m_0^2 c \hbar \omega_l} \int d\omega \sum_{N, k_x, k_z} \text{Im}G_e(N, k_z; \omega) \text{Im}G_h(N, -k_z; \omega_l - \omega) , \quad (1)$$

где  $\omega_l$  ( $e_l$ ) – частота (поляризация) падающего света,  $n$  – коэффициент преломления,  $e$  – величина заряда электрона,  $p_{cv}$  – междузонный матричный

элемент оператора импульса,  $V_0$  – нормировочный объем,  $m_0$  – масса свободного электрона,  $k_z$  –  $z$ -компоненты волнового вектора,  $G_e$  ( $G_h$ ) – функция Грина электрона (дырки), перенормированная за счет всех видов взаимодействия и являющаяся решением соответствующего уравнения Дайсона. Итак, имеем

$$\alpha = \frac{4n(\omega_l)e^2|e_l p_{cv}|^2}{V_0 m_0^2 c \hbar \omega_l} \int d\omega \sum_{N, k_x, k_z} \text{Im} [G_{0e}^{-1}(N, k_z; \omega) - \Xi_e(N, k_z; \omega)]^{-1} \times \\ \times \text{Im} [G_{0h}^{-1}(N, -k_z; \omega_l - \omega) - \Xi_h(N, -k_z; \omega_l - \omega)]^{-1}, \quad (2)$$

где  $G_0$  – одиночастичная функция Грина электрона без учета взаимодействия и  $\Xi$  – собственная энергия, вычисленная ниже в наимизшем приближении теории возмущений.

Чтобы показать, как самосогласованное включение рассеяния в наимизшем порядке теории возмущений приводит к драматическим изменениям профиля поглощения, мы используем простую модель параболической зоны проводимости и приближение бесконечно тяжелых дырок. Последнее приближение позволяет нам проинтегрировать соотношение (2) аналитически. Рассеяние электронов смоделировано  $\delta$ -функционным взаимодействием с точечными дефектами. Вычисление собственной энергии в наимизшем приближении немедленно дает результат

$$\Xi_e(\omega) = -i\Lambda \sum_{N'} \frac{(\hbar\omega_{ce})^{3/2}}{\sqrt{\hbar\omega - (N' + 1/2)\hbar\omega_{ce}}}, \quad (3)$$

где

$$\Lambda = v^2 n_{imp} \hbar \omega_{ce} \frac{m_e^{3/2}}{\pi^{23/2} \hbar^3}$$

– безразмерная константа связи, пропорциональная квадрату интенсивности потенциала взаимодействия  $v$  и концентрации примесей  $n_{imp}$ ,  $m_e$  – эффективная масса электрона,  $\omega_{ce}$  – циклотронная частота. Отметим, что  $\delta$ -функционная форма рассеивающего потенциала дефектов приводит к расходимости в вещественной части собственной энергии. Для вычисления профилей поглощения мы ограничиваемся конечным числом членов в сумме по квантовому числу Ландау, исходя из разумной величины, определяемой частотой возбуждающего света и величиной магнитного поля.

В результате получаем коэффициент поглощения света

$$\alpha = -\frac{2m_e n(\omega_l) e^2 |e_l p_{cv}|^2 \omega_{ce}}{\pi m_0^2 c \hbar \omega_l} \sum_N \int dk_z \text{Im} \left[ \hbar\omega_l - \hbar\omega_g - \frac{\hbar^2 k_z^2}{2m_e} - \left( N + \frac{1}{2} \right) \hbar\omega_{ce} + \right. \\ \left. + i\Lambda \sum_{N'} \frac{(\hbar\omega_{ce})^{3/2}}{\sqrt{\hbar\omega_l - \hbar\omega_g - (N' + 1/2)\hbar\omega_{ce}}} \right]^{-1}. \quad (4)$$

Уравнение (4) легко интегрируется аналитически

$$\alpha = \frac{2\sqrt{2}n(\omega_l)e^2 m_e^{3/2} |e_l p_{cv}|^2 \omega_{ce}}{m_0^2 c \hbar^2 \omega_l} \times \\ \times \text{Re} \sum_N \frac{1}{\sqrt{\hbar\omega_l - \hbar\omega_g - \left( N + \frac{1}{2} \right) \hbar\omega_{ce} + i\Lambda \sum_{N'} \frac{(\hbar\omega_{ce})^{3/2}}{\sqrt{\hbar\omega_l - \hbar\omega_g - (N' + 1/2)\hbar\omega_{ce}}}}} \quad (5)$$

Результаты вычислений в соответствии с (5) и для константы связи  $\Lambda = 0.2$  представлены на рис.2. Мы хотим подчеркнуть, что благодаря резонансному характеру перенормировки (см.(3)) минимальная точка каждого резонанса при наибольшей энергии соответствует сингулярности в "голой" плотности состояний для  $N$ -го уровня Ландау. Однако каждый отдельный резонанс в (4) состоит из вкладов от различных уровней Ландау, лежащих *выше и ниже* этого "голого" уровня  $N$ . Результирующая форма резонанса сильно отличается от случая "голой" плотности энергетических состояний, и профиль магнетопоглощения приобретает характерный вид фано-профиля.

Последнее обстоятельство служит определенным аргументом в пользу того, что наш подход отражает универсальным образом (по отношению к различным видам взаимодействия) физическую природу профилей фано-типа в магнетопоглощении собственных полупроводников и связывает ее не с конкретным видом взаимодействия электронов и дырок (например, кулоновским взаимодействием), а с квазиодномерным характером движения электронов в магнитном поле и соответствующей ему плотностью энергетических состояний.

Наша модель включает существенным образом только электронную плотность энергетических состояний, так как масса дырки предполагалась бесконечно в вычислениях большой. Для количественного анализа требуется учет этого обстоятельства.

Авторы благодарны проф. М.Кардоне и доктору Т. Руфу за привлечение внимания к проблеме и за стимулирующие дискуссии и проф. Р. Ульбриху за полезные комментарии. В.И.Б. и С.Т.П. благодарят Европейский Союз и Министерство образования и науки Испании (DGICYT) за финансовую поддержку и Университет Валенсии за гостеприимство. Эта работа частично поддержана грантом PB93-0687 (DGICYT), Российским фондом фундаментальных исследований (96-02-17115-а) и МНТК "Физика твердотельных наноструктур" (1-009).

- 
1. S.Glutsch, U.Siegner, M.-A.Mycek, and D.S.Cherla, *Phys. Rev. B* **50**, 17009 (1994).
  2. H.Lage, *Magneto-optic of GaAs*, Diplomarbeit, Institut für Physik der Universität Dortmund, 1989, unpublished.
  3. W.Becker, B.Gerlach, T.Hornung, and R.G.Ulbrich, In *Proceedings of the 18th International Conference on the Physics of Semiconductors, Stockholm, Sweden, 1986*, Ed. O. Engström (Wold Scientific, Singapore, 1987).