

© 1992

КОГЕРЕНТНЫЙ ФОТОГАЛЬВАНИЧЕСКИЙ ЭФФЕКТ НА ВНУТРИЗОННЫХ И МЕЖЗОННЫХ ОПТИЧЕСКИХ ПЕРЕХОДАХ

В. Л. Агафонов, В. И. Белиничер

Предложена теория когерентного фотогальванического эффекта для внутризонных оптических переходов в полупроводниках с простой зоной и для межзонных оптических переходов в арсениде галлия. Произведен расчет и приведены оценки величины фототока.

Когерентный фотогальванический эффект представляет собой возникновение постоянного однородного электрического тока в однородных кристаллах под воздействием однородного света, состоящего из трех когерентных волн. Этот эффект не связан с внешним постоянным электрическим полем или импульсом фотона и возможен в кристаллах с центром симметрии [1]. Ток в этом случае пропорционален третьей степени поля и определяется тензором четвертого ранга

$$j_n = \sigma_{ijkl}(\omega_1, \omega_2) E_{1i}^* E_{2j} E_{3l} + \text{h.c.} \quad (\text{A})$$

Поле определяется следующим образом:

$$E = E_1 e^{-i\omega_1 t} + E_2 e^{-i\omega_2 t} + E_3 e^{-i(\omega_1 + \omega_2) t} + \text{h.c.}$$

Следует отметить, что в случае, если $\omega_1 = \omega_2 = \omega$ и эти волны когерентны друг с другом, в выражение для плотности тока (A) необходимо добавить еще два слагаемых

$$(1/2) \sigma_{ijkl}(\omega) (E_{1i}^* E_{1j} E_{3l} + E_{2i}^* E_{2j} E_{3l}) + \text{h.c.},$$

$$\sigma_{ijkl}(\omega) = \sigma_{ijkl}(\omega_1, \omega_2) |_{\omega_1 = \omega_2 = \omega}.$$

Теория когерентного фотогальванического эффекта, обусловленного двумя световыми волнами с частотами ω и 2ω , была построена в [2] в классической области частот $\hbar\omega \ll T$. В настоящей работе это явление изучается при поглощении света свободными носителями (раздел 1), а также в области края оптического поглощения (раздел 2) путем решения квантового кинетического уравнения. В классической области частот при $\hbar\omega_1 \hbar\omega_2 \ll T$, когда свет поглощается свободными носителями, ответ функционально совпадает с приведенным в работе [2].

Эффект рассматривается как результат интерференции двух возможных процессов: поглощения двух фотонов и поглощения одного фотона с энергией, равной сумме энергий двух фотонов. Такая интерференция отлична от нуля, так как фотоны находятся в когерентных состояниях, и мы рассматриваем только индуцированные процессы.

1. Когерентный фотогальванический эффект на внутриволновых переходах

Мы ограничимся случаем невырожденного полупроводника с квадратичным изотропным законом дисперсии. Ток в этом случае имеет вид

$$j = \frac{e}{m} \int k \delta f(k) d^3k, \quad (1)$$

где m , e , k — эффективная масса, заряд и квазиимпульс электрона в зоне проводимости, а $\delta f(k)$ — неравновесная добавка к функции распределения электрона $f(k)$, которая находится из решения кинетического уравнения

$$\frac{\partial f_{\mathbf{k}}}{\partial t} = \Gamma_{\mathbf{k}} \delta f_{\mathbf{k}} + \int (W_{\mathbf{k}\mathbf{k}'} f_{\mathbf{k}'} - W_{\mathbf{k}'\mathbf{k}} f_{\mathbf{k}}) \frac{d^3k'}{(2\pi)^3} = 0. \quad (2)$$

Здесь $\Gamma_{\mathbf{k}}$ — обратное время потери импульса, определяемое соударениями электронов с заряженными примесями, которые случайным образом распределены по объему с плотностью n . В нашем случае

$$\Gamma_{\mathbf{k}} = \frac{nm}{8\pi k^3} \left(\frac{4\pi e^2}{\epsilon} \right)^2 \left(\ln \left(\frac{4k^2}{\kappa^2} + 1 \right) - \frac{4k^2}{4k^2 + \kappa^2} \right), \quad (3)$$

где ϵ — статистическая диэлектрическая проницаемость, κ — обратный радиус экранирования.

В вероятность $W_{\mathbf{k}\mathbf{k}'}$ дают вклад лишь слагаемые, не зависящие от времени, которые являются произведениями матричных элементов второго и третьего порядков, соответствующих поглощению одного или двух фотонов и рассеянию на примеси. Такая вероятность отлична от нуля, поскольку свет является когерентным и относительные фазы световых волн фиксированы.

На рис. 1 показано несколько типов диаграмм, определяющих вероятность. Здесь отсутствуют диаграммы, соответствующие члену с A^2 из гамильтониана $H = [P - (e/c) A]^2 / 2m + U$, так как вклад таких диаграмм в $W_{\mathbf{k}\mathbf{k}'}$ равен нулю.

Сложив все слагаемые, нетрудно убедиться, что вероятность равна ¹

$$W_{\mathbf{k}\mathbf{k}'} = i(k_j - k'_j)(k_j - k'_j)(k_l - k'_l) \frac{ne^3 |v_{\mathbf{k}'\mathbf{k}}|^2}{2\pi m^3 (\omega_1 \omega_2 (\omega_1 + \omega_2))^2} \times \\ \times (E_{1i} E_{2j} E_{3l} - E_{1i} E_{2j} E_{3l}^*) (\delta(\epsilon_{\mathbf{k}'} - \epsilon_{\mathbf{k}} - \hbar(\omega_1 + \omega_2)) - \delta(\epsilon_{\mathbf{k}'} - \epsilon_{\mathbf{k}} - \hbar\omega_1) - \\ - \delta(\epsilon_{\mathbf{k}'} - \epsilon_{\mathbf{k}} - \hbar\omega_2) - \delta(\epsilon_{\mathbf{k}'} - \epsilon_{\mathbf{k}} + \hbar(\omega_1 + \omega_2)) + \delta(\epsilon_{\mathbf{k}'} - \epsilon_{\mathbf{k}} + \hbar\omega_1) + \\ + \delta(\epsilon_{\mathbf{k}'} - \epsilon_{\mathbf{k}} + \hbar\omega_2)), \quad (4)$$

где

$$|v_{\mathbf{k}'\mathbf{k}}|^2 = \left(\frac{4\pi e^2 / \epsilon}{(k - k')^2 + \kappa^2} \right)^2.$$

Следует отметить, что эта формула верна для всех ω_1 и ω_2 , таких, что $\omega_1 \neq \omega_2$. Если же $\omega_1 = \omega_2$, то здесь и далее везде следует заменить $E_{1i} E_{2j}$ на $(1/2)(E_1 + E_2)_i (E_1 + E_2)_j$, т. е., например, если $E_1 = E_2$, то ответ будет в два раза больше, чем если формально подставить $\omega_1 = \omega_2 = \omega$.

¹ То, что вероятность должна быть пропорциональна произведениям разности $(k - k')$ E , следует из формы уравнения на матрицу плотности электронов $\rho_{\mathbf{k}\mathbf{k}'}$.

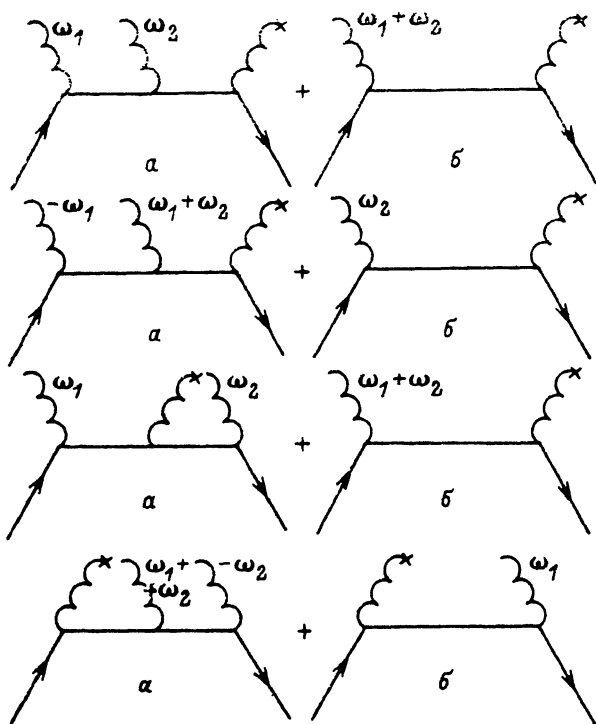


Рис. 1. Типичные примеры фейнмановских диаграмм для процессов поглощения света на внутренних переходах, приводящих к когерентному ФГЭ.

Асимметричные вероятности перехода возникают от произведения амплитуд графиков *a* и *b*.

Нетрудно заметить, что $W_{\mathbf{k}\mathbf{k}} = W_{\mathbf{k}\mathbf{k}}$ в соответствии с принципом детального равновесия.

Подставив выражение для W в (2), а затем δf в (1) и произведя интегрирование по углам, находим, что постоянная составляющая плотности тока есть

$$j_n = i\sigma (\delta_{ij}\delta_{in} + \delta_{il}\delta_{jn} + \delta_{in}\delta_{jl}) (E_{1i}^* E_{2j}^* E_{3l} - E_{1i} E_{2j} E_{3l}^*), \quad (5)$$

где

$$\begin{aligned} \sigma = & \frac{4e^8 n}{15\pi m^4 \varepsilon^2 (\omega_1 \omega_2 (\omega_1 + \omega_2))^2} \int \frac{k^2 dk}{\Gamma_k} \int \left(2 + \frac{k^2 - k'^2 - 2x^2}{2kk'} \ln \left(\frac{(k + k')^2 + x^2}{(k - k')^2 + x^2} \right) - \right. \\ & \left. - \frac{2x^2 (k^2 - k'^2 - x^2)}{((k - k')^2 + x^2)((k + k')^2 + x^2)} \right) (f_{\mathbf{k}}^0 - f_{\mathbf{k}'}^0) k'^2 dk' (\delta(\varepsilon_{\mathbf{k}'} - \varepsilon_{\mathbf{k}} - \hbar(\omega_1 + \omega_2)) - \\ & - \delta(\varepsilon_{\mathbf{k}'} - \varepsilon_{\mathbf{k}} - \hbar\omega_1) - \delta(\varepsilon_{\mathbf{k}'} - \varepsilon_{\mathbf{k}} - \hbar\omega_2) - \delta(\varepsilon_{\mathbf{k}'} - \varepsilon_{\mathbf{k}} + \hbar(\omega_1 + \omega_2)) + \\ & + \delta(\varepsilon_{\mathbf{k}'} - \varepsilon_{\mathbf{k}} + \hbar\omega_1) + \delta(\varepsilon_{\mathbf{k}'} - \varepsilon_{\mathbf{k}} + \hbar\omega_2)). \end{aligned} \quad (5a)$$

В общем виде интеграл (5a) не берется, однако в предельных случаях возможны значительные упрощения. В дальнейших расчетах равновесная функция распределения электронов f^0 считается бoльцмановской.

Когда энергия падающего света значительно превышает среднюю кинетическую энергию электронов ($\hbar\omega \gg T$), электроны в состоянии k' не могут перейти вниз по спектру и поэтому переходы из k' в k происходят исключительно с поглощением энергии, т. е. $T - \varepsilon_{k'} \ll \varepsilon_k - \hbar\omega$. Тогда интегрирование по k снимается последними тремя δ -функциями, а интегрирование по k' после соответствующих приближений легко выполняется. Окончательный результат для этого случая

$$\sigma = \frac{32\pi n n_0 e^8}{15m^3 \varepsilon^2 (\omega_1 \omega_2 (\omega_1 + \omega_2))^2 \hbar^2} \left(\frac{k_{\omega_1}^5}{(k_{\omega_1}^2 + \chi^2)^2 \Gamma_{k_{\omega_1}}} + \frac{k_{\omega_2}^5}{(k_{\omega_2}^2 + \chi^2)^2 \Gamma_{k_{\omega_2}}} - \frac{k_{\omega_1 + \omega_2}^5}{(k_{\omega_1 + \omega_2}^2 + \chi^2)^2 \Gamma_{k_{\omega_1 + \omega_2}}} \right), \quad (6)$$

где

$$k_\omega = \sqrt{\frac{2m\omega}{\hbar}}.$$

В ситуации, когда $\hbar\omega \ll T$ и $\varepsilon_k \sim \varepsilon_{k'} \sim T$, вносят вклад все четыре δ -функции. В этом случае в зависимости от соотношения между χ и k имеем

$$\sigma = \frac{8e^4 n_0}{5m^2 T \omega_1 \omega_2 (\omega_1 + \omega_2)}, \quad \chi \ll \sqrt{\frac{2mT}{\hbar^2}},$$

$$\sigma = \frac{8e^4 n_0}{15m^2 T \omega_1 \omega_2 (\omega_1 + \omega_2)}, \quad \chi > \sqrt{\frac{2mT}{\hbar^2}}. \quad (7)$$

Этот случай соответствует классическому пределу, т. е. тому, что сделано в [2]. В окончательной формуле отсутствует \hbar , как и должно быть в этом пределе. Частотная зависимость $1/\omega^3$ совпадает с [2].

Численные значения j можно получить, подставив характерные значения $n = 10^{17} \text{ см}^{-3}$, $T = 300 \text{ К}$ для случая $\hbar\omega \ll T$, $\omega = 10^{12} \text{ Гц}$, тогда $j \approx 1 \text{ А/см}^2$ при интенсивности электромагнитного поля $I = 1 \text{ Вт/см}^2$. Для случая $\hbar\omega \gg T$, $\omega = 10^{14} \text{ Гц}$ получаем $j \approx 10^{-6} \text{ А/см}^2$ при той же интенсивности.

2. Когерентный фотогальванический эффект на междузонных переходах СаАс

Мы ограничимся случаем, когда $\omega_1 = \omega_2$ и $E_1 = E_2 = E/2$, при этом $E_g/2 < \hbar\omega < E_g$. Вычисляется лишь электронный вклад в ток, а дырочный опускается из-за его малости [3]. Ток определяется так же, как и в разделе 1.

Используя кинетическое уравнение

$$\frac{\partial f_k}{\partial t} = W_k - \Gamma_k \delta f_k = 0, \quad (8)$$

где W_k — плотность вероятности фотовозбужденных электрон-дырочных пар с импульсом k , его можно вычислить по формуле (1) с $\delta f_k = W_k/\Gamma_k$.

Гамильтониан в модели Кейна представляет собой матрицу 8×8 и в пре-
небрежении анизотропией может быть представлен в блочной форме

$$H_0 = \begin{pmatrix} Rk^2 + E_g & iPk_i \\ -iPk_j & -Mk^2\delta_{ij} - \Lambda k_i k_j - \Delta\sigma_j\sigma_j/2 \end{pmatrix}, \quad (9)$$

$R, P, M, \Lambda, \Delta, E_g$ — параметры модели Кейна; $E_g \gg \Delta$; i, j — векторные индексы; σ — матрицы Паули; спиновые индексы опущены. Верхний блок представляет собой матрицу 2×2 , а нижний 6×6 .

В H_0 взаимодействие волновых функций валентной зоны и зоны проводимости учитывается по теории возмущений. Это приводит к перенормировке констант R и Λ

$$\tilde{R} = R + P^2/E_g, \quad \tilde{\Lambda} = \Lambda + P^2/E_g.$$

Тогда волновые функции дырок можно представить в виде $U_{i\alpha}^{\nu\beta}(k)$, где ν — номер решения ($\nu = 1$ для легких дырок, $\nu = -1$ для тяжелых дырок), β — знак спиральности, α — спиновые индексы, $\alpha = \pm 1/2$.

Электромагнитное поле вводится в гамильтониан с помощью замены $k \rightarrow k - (e/c)A$, и линейный по A член в гамильтониане имеет вид

$$H_{\text{возм}} = - \begin{pmatrix} \frac{2ekA}{c} \tilde{R} & \frac{iPeA_i}{c} \\ -\frac{iPeA_j}{c} & -\frac{2eMkA\delta_{ij}}{c} - \frac{\Delta e}{c} (k_i A_j + k_j A_i) \end{pmatrix},$$

$$\tilde{R} = \frac{1}{2m_e}, \quad M = \frac{1}{2m_{-1}}, \quad \tilde{\Lambda} = \frac{1}{2m_1} - \frac{1}{2m_{-1}}. \quad (10)$$

Плотность фотовозбужденных электронов W_k следующим образом выражается через амплитуду фотовозбуждения $F_k^{\nu\beta}$:

$$W_k = (4\pi^2)^{-1} \sum_{\beta=\pm 1} |F_k^{\nu\beta}|^2 \delta(\epsilon_k^0 + \epsilon_k^\nu - 2\omega); \quad \hbar\omega < E_g < 2\hbar\omega, \quad (11)$$

где $F_k^{\nu\beta}$ изображены на рис. 2.

В интересующую нас нечетную по k вероятность W_k делают вклад произведения амплитуд

$$F_a^{\nu} F_b^{\nu} + F_a^{\nu} F_c^{\nu} + \text{h.c.},$$

$$F_a^{\nu\beta} = -PeE_{3i} u_{i\alpha}^{\nu\beta} / 2\omega,$$

$$F_b^{\nu} = -2ie^2 \tilde{R} P k_i E_j E_j u_{i\alpha}^{\nu\beta} / \omega^3,$$

$$F_c^{\nu} = - \sum_{\nu'\beta'} \frac{iPe^2 u_{i\alpha}^{\nu'\beta'} u_{j\alpha'}^{\nu'\beta'} u_{m\alpha}^{\nu\beta} E_j E_m}{\omega^2 (\omega - \epsilon_k^e - \epsilon_k^{\nu'})} (2Mk_a \delta_{jm} + \tilde{\Lambda} (k_j \delta_{mn} + k_m \delta_{jn})). \quad (12)$$

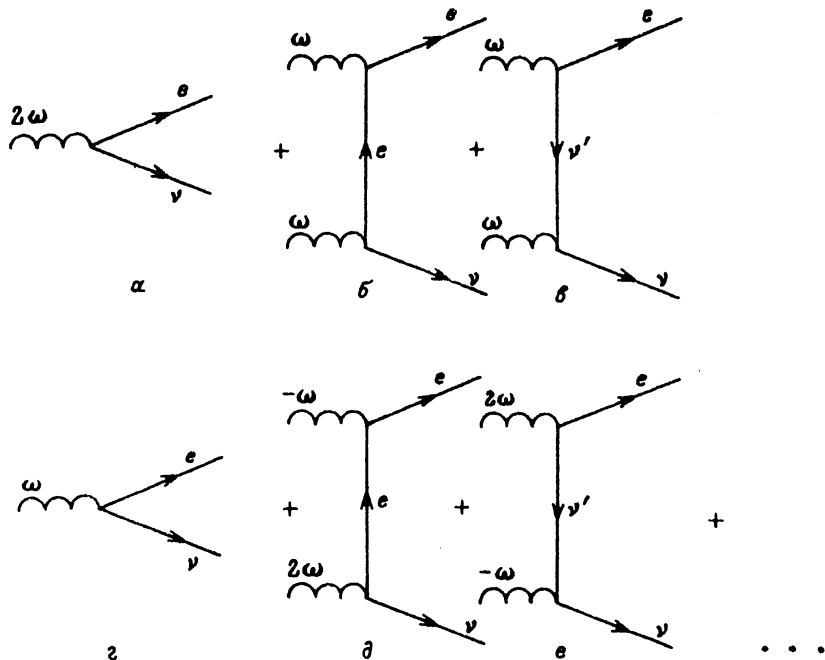


Рис. 2. Фейнмановские диаграммы для процессов поглощения света на межзонных переходах.

Диаграммы *a*–*в* соответствуют процессам поглощения света с энергией 2ω , *г*–*е* – с энергией ω . Асимметричные вероятности перехода возникают от произведения амплитуд графиков *a* и *б*, *в*, а также *г* и *д*, *е*.

Здесь

$$\epsilon^e = \frac{k^2}{2m_e} + E_g, \quad \epsilon^\nu = \frac{k^2}{2m_\nu},$$

При этом явный вид волновых функций дырок нам не потребуется. Достаточно знать проекционные операторы, построенные из дырочных функций

$$\Pi_{ia\beta}^\nu = \sum_\gamma u_{ia}^{\nu\gamma} u_{\beta}^{\nu\gamma*}. \quad (13)$$

Проекционные операторы найдены в [4] и имеют следующий вид:

$$\Pi_{ij}^{-1} = 1/2 (2\delta_{ij} - \sigma_i \sigma_j - 3n_i n_j + \sigma_i \hat{n} n_j + n_i \hat{n} \sigma_j),$$

$$\Pi_{ij}^1 = 1/2 (4/3 n_i n_j + 1/3 (\sigma_i - n_i \hat{n}) (\sigma_j - n_j \hat{n}) + 2/3 (2n_i n_j - \sigma_i \hat{n} n_j - n_i \hat{n} \sigma_j)). \quad (14)$$

Здесь

$$n_i = k_i/k, \quad \hat{n} = n \sigma_i.$$

Окончательный результат для вероятности W_k можно записать в виде

$$W_k = \sum_{\nu=\pm 1} \frac{2i\pi\tilde{R}P^2 e^3 k_n}{\omega^4} \text{Sp} (\Pi'_{ij}) E_n^* E_j E_{3i} \delta (\varepsilon^\varepsilon + \varepsilon^\nu - 2\omega) + \text{h.c.} +$$

$$+ \sum_{\nu, \nu'=\pm 1} i\pi P^2 e^3 \text{Sp} (\Pi'_{im} \Pi'_{jl}) E_j^* E_n^* E_{3i} \frac{(2Mk_n \delta_{jm} + \tilde{\Lambda} (k_j \delta_{nm} + k_m \delta_{jn}))}{\omega^3 (\omega - \varepsilon^\varepsilon - \varepsilon^{\nu'})} \times$$

$$\times \delta (\varepsilon^\varepsilon + \varepsilon^\nu - 2\omega) + \text{h.c.} \quad (15)$$

После подстановки в (1) и интегрирования получим

$$j_a = \frac{e^4 P^2 i}{m \omega^4 \cdot 30\pi} (E_j^* E_n^* E_{3i} - E_j E_n E_{3i}^*) (A \delta_{an} \delta_{il} + B \delta_{ai} \delta_{ln} + C \delta_{al} \delta_{in}), \quad (16)$$

где

$$A = \frac{k_{-1}^3}{\Gamma_{-1}} \left(\frac{4\mu_{-1}}{m_e} + \frac{4\mu_{-1}}{m_{-1}} - \frac{Z_{1-1}}{3} \right) + \frac{k_1^3}{\Gamma_1} \left(\frac{8}{3} \mu_1 \left(\frac{2}{3m_1} + \frac{1}{3m_{-1}} + \frac{1}{m_e} \right) - \frac{5Z_{-11}}{6} \right),$$

$$B = \frac{k_{-1}^3}{\Gamma_{-1}} \left(\frac{\mu_{-1}}{m_e} - \frac{\mu_{-1}}{m_{-1}} + \frac{4Z_{1-1}}{3} \right) + \frac{k_1^3}{\Gamma_1} \left(\frac{\mu_1}{m_e} + \frac{2\mu_1}{3m_1} + \frac{\mu_1}{3m_{-1}} - \frac{Z_{-11}}{3} \right),$$

$$C = \frac{k_{-1}^3}{\Gamma_{-1}} \left(\frac{\mu_{-1}}{m_e} - \frac{\mu_{-1}}{m_{-1}} - \frac{Z_{1-1}}{3} \right) + \frac{k_1^3}{\Gamma_1} \left(\mu_1 \left(\frac{1}{m_e} + \frac{2}{3m_1} + \frac{1}{3m_{-1}} \right) + \frac{4Z_{-11}}{3} \right). \quad (17)$$

Здесь введены следующие обозначения:

$$k_\alpha = \sqrt{(2\omega - E_g) 2\mu_\alpha}, \quad \mu_1 = \frac{m_e m_1}{m_e + m_1}, \quad \mu_{-1} = \frac{m_e m_{-1}}{m_e + m_{-1}}, \quad \mu_0 = \frac{m_1 m_{-1}}{m_{-1} - m_1},$$

$$Z_{\alpha\beta} = \frac{\mu_1 \mu_{-1} \mu_0^{-1} \omega}{(\omega - E_g) \mu_\alpha - (2\omega - E_g) \mu_\beta},$$

$\alpha, \beta = 1; -1$.

Подставив в окончательную формулу для j численные значения $m_e = 0.067 m_0$, $m_{-1} = 0.55 m_0$, $m_1 = 0.086 m_0$, $m_0 P^2 = 10.3 E_g$, $E_g = 1.52$ эВ, $2\omega - E_g = 0.25$ эВ, $m_0 = 9.1 \cdot 10^{-28}$ г, $e = 1.6 \cdot 10^{-19}$ Кл, интенсивность каждой волны 1 Вт/см^2 , $\Gamma = 10^{-13}$ с; нетрудно оценить значение плотности тока $j \sim 10^{-7} \text{ А/см}^2$.

В случае нормального падения света ток потечет вдоль поверхности образца в слое порядка 10^{-4} см, при этом он будет иметь составляющие вдоль каждого вектора поляризации, помноженные на произведение двух других векторов поляризации

$$j \sim a e_1 (e_1 e_3) + b e_3. \quad (18)$$

В заключение работы хотелось бы выразить особую благодарность М. В. Энтину за стимулирующие дискуссии и полезные обсуждения.

Список литературы

- [1] Белиничер В. И., Стурман Б. И. // УФН. 1980. Т. 130. С. 415.
 [2] Энтин М. В. // ФТП. 1989. Т. 23. № 6. С. 1066.

[3] Альперович В. Л., Белиничер В. И., Новиков В. Н., Терехов А. С. // ФТТ. 1982. Т. 24. № 3. С. 866.

[4] Белиничер В. И., Новиков В. Н. // Препринт ИАиЭ СО АН СССР № 153. Новосибирск, 1981.

Институт физики полупроводников
СО РАН
Новосибирск

Поступило в Редакцию
30 марта 1992 г.
