01:06

## Незатухающие автоколебания в компенсированном полупроводнике в условиях примесного пробоя при наличии магнитного поля

© К.М. Джандиери, З.С. Качлишвили

Тбилисский государственный университет

Поступило в Редакцию 17 марта 1997 г.

Изучены условия возникновения незатухающих колебаний в компенсированном полупроводнике при наличии магнитного поля.

В работах [1,2] получен критерий возникновения незатухающих автоколебаний в компенсированном, пространственно-гомогенном полупроводнике при низкотемпературном электрическом пробое. При описании динамики данной физической системы применяется математическая модель, уравнения которой описывают генерационно-рекомбинационные процессы с мелких примесных уровней с концентрацией  $N_d$  при степени компенсации C; диэлектрическую релаксацию эленктрического поля E и запаздывание электронной температуры относительно изменения E. Указанный критерий имеет вид:

$$\tau_d N_d B_T(Z_B) C \left( 1 - \frac{1}{\gamma} \left( \frac{E}{E_B} - 1 \right) \right) > \frac{\beta}{2}, \tag{1}$$

где

$$\beta = \left(1 + \frac{f'(Z)}{f(Z)} \cdot \frac{Z}{m}\right) \cdot \frac{m}{2}, \quad m = Z\mu'(Z)/\mu(Z),$$

$$\gamma = \left(A_x(Z_B) + B_T(Z_B)\right)/\beta W\mu(Z_B)C, \quad W = 4\pi e/\varepsilon. \tag{2}$$

Здесь  $\tau_d$  — время западывания электронной температуры,  $Z_B$  и  $E_B$  — пробивные значения электронной температуры, нормированной на температуре решетки ( $Z=T_e/T$ ) и электрического поля, соответственно;  $B_T$  и  $A_x$  — коэффициенты тепловой рекомбинации и ударной ионизации, соответственно; f(Z) — суммарный темп потери энергии электронного

газа;  $\mu$  — подвижность свободных носителей,  $\varepsilon$  — диэлектрическая проницаемость образца. Штрихами обозначены производные соответствующих величин. Значение  $\beta$  берется в точке пробоя.

Условие (1) получено в случае отсутствия подсветки, когда колебания могут возникнуть только в после пробивной области электрического поля  $(E>E_B)$  [1–3]. Интервал изменения E, в котором возможно возникновение незатухающих колебаний, определяется неравенством:  $E/E_B-1<\gamma$ . Чем меньше этот интервал (т.е. чем ближе значение E к пробивному), тем лучше выполняется условие (1); но слишком маленький интервал затрудняет экспериментальное наблюдение колебаний. Выбирая оптимальное значение  $E/E_B-1=\gamma/2$ , условие (1) принимает следующий вид:

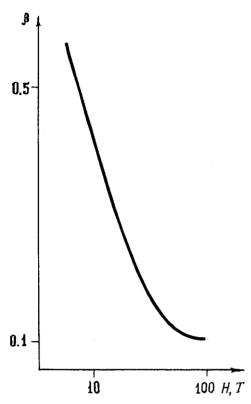
$$\tau_d B_T(Z_B) N_d C > \beta. \tag{3}$$

На основе анализа этого критерия в [1,2] было установлено, что возникновение незатухающих колебаний более всего ожидаемо при рассеянии импульса на фононах, в определенном интервале изменения  $N_d$  и при достаточно высоких значениях C, что хорошо согласуется с экспериментом [4].

Известно, что магнитное поле играет важную роль в автоколебательных системах [5]. В настоящей работе исследуется именно влияние магнитного поля на поведение вышеуказанной системы. Рассматривается режим отсутствия холловского поля  $(E_y=0)$ . Сильное, но неквантующее магнитное поле (H) приложено перпендикулярно к электрическому полю  $(E_x)$ . В таких условиях критерий (3) сохраняет свой вид. В роли греющего поля выступает приложенное поле  $E_x$ , а в роли подвижности — величина  $\mu = e/m^*\langle \tau/(1+\omega_c^2\tau^2)\rangle$ , где  $\omega_c$  — циклотронная частота,  $\tau$  — время релаксации импульса. Очевидно, что в магнитном поле не меняется характер зависимости  $A_I(Z)$  и  $B_T(Z)$  и, следовательно, для данного образца не меняется также пробивное значение  $Z_B$ . Однако очевидно, что соответствующее значение электрического поля изменится из-за именения подвижности.

В случае, когда энергия рассеивается на акустических фононах, при  $Z\gg 1$   $f(Z)\sim Z^{3/2}$  (согласно хорошо известной формуле Шокли);  $Z\cdot f'(Z)/f(Z)=3/2$  и если при этом импульс рассеивается на акустических фононах, на ионизированных и нейтральных атомах примеси, в отсутствии магнитного поля для  $\beta$ , согласно обозначениям (2), соответственно получаются следующие значения: 1/2, 3/2 и 3/4. В магнитном же поле ситуация существенно меняется. Так, например, в

Письма в ЖТФ, 1997, том 23, № 16

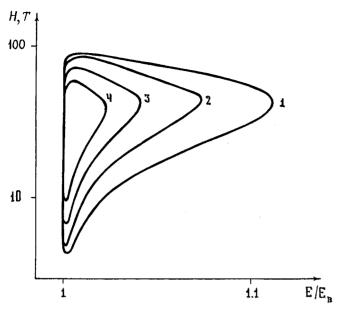


**Рис. 1.** Зависимость  $\beta$  от H (объяснения в тексте).

сильных полях ( $\omega_c^2 au^2 \gg 1$ ) при рассеянии импульса на акустических фононах  $\mu \sim Z^{1/2}$  и  $\beta=1$ , т.е. в этом случае магнитное поле затрудняет выполнение условия (3). При рассеянии импульса на ионах примеси  $\mu \sim Z^{-3/2}$  и  $\beta=0$ , т.е. условие (3) выполняется всегда (в этом случае из уравнений баланса энергии получается, что  $Z \sim E^{2/3}$ , т.е.  $\mu \sim E^{-1}$  и дрейфовая скорость выходит на насыщение). В случае рассеяния импульса на нейтральных атомах примеси магнитное поле не влияет на  $\beta$ .

При рассеянии энергии на ионизацию атомов примеси с хорошей точностью можно заменить f'(Z) на f(Z)/Z. Тогда  $\beta=\frac{m}{2}(1+1/m)$ 

Письма в ЖТФ, 1997, том 23, № 16



**Рис. 2.** Бифуркационная диаграмма на плоскости  $(E/E_B, H)$  для следующих значений отношения R/r: I = 0.05, 2 = 0.1, 3 = 0.15, 4 = 0.2.

и при рассеянии импульса на ионах примеси получаем:  $\beta = -1/4$ , т.е. становится даже отрицательным.

В случае любых H мы провели машинные вычисления. Если наряду с рассеянием импульса на ионах примеси учитывается также рассеяние на акустических фононах и на нейтральных атомах примеси, и энергия рассеивается на акустических фононах, на возбуждение и ионизацию атомов примеси (для темпов этих последних процессов мы пользовались выражениями работы [6]), получить нулевое и тем более отрицательное значение  $\beta$  не удалось (это отчасти вызвано и тем, что при рассеянии импульса на ионах примеси теоретическая зависимость времени релаксации импульса от энергии носителей  $\mathcal E$  слабее, чем  $\mathcal E^{2/3}$ , из-за наличия логарифмического члена). На рис. 1 дается зависимость  $\beta$  от H для n-Ge в следующих условиях: T=4.2 K, C=0.95,  $N_d=5\cdot 10^{16}$  см $^{-3}$ .

Обратимся теперь к левой стороне неравенства (3). В точке пробоя  $B_T N_d C = A_x N_d (1-C) \sim 1/\tau_x$ , где  $\tau_x$  — время релаксации энергии при

5 Письма в ЖТФ, 1997, том 23, № 16

рассеянии этой последней на ионизацию атомов примеси. Как было показано в [1],  $\tau_d \sim \tau_e$ , где  $\tau_e$  — полное время релаксации энергии. Исходя из этого, левая сторона неравенства (3) пропорциональна отношению  $\tau_e/\tau_x$  и тем она больше, чем высока степень доминирования рассеяния энергии на ионизацию атомов примеси над остальными механизмами рассеяния. С ростом H левая сторона неравенства (3) уменьшается, так как уменьшается коэффициент пропорциональности в зависимости  $\tau_d$  от  $\tau_2$ .

Таким образом, при наличии магнитного поля условие (3) наилучшим образом выполняется при доминировании рассеяния импульса на ионах примеси рассеяния энергии на ионизацию атомов примеси. С ростом H уменьшается как левая, так и правая сторона этого неравенства. Следовательно, можно ожидать, что условие возникновения незатухающих колебаний лучше всего выполняется для некоторых промежуточных значений H. Это подтверждает рис. 2, на котором дается бифуркационная диаграмма на плоскости ( $E/E_B$ , H) для n-Ge при тех же условия, что и на рис. 1, для разных значений R/r, где R — сопротивление нагрузка, включенной последовательно с образцом, а r — сопротивление образца. На этой диаграмме область изменения бифуркационных параметров, заключенная внутри замкнутой кривой, соответствует точкам равновесия типа седло—фокус, т. е. незатухающим колебаниям в системе.

## Список литературы

- [1] Kachlishvili Z.S., Jandieri K.M. // Bulletin of the Georgian Academy of Sciences. 1996. V. 154. N 1. P. 61–64.
- [2] Kachlishvili Z.S., Jandieri K.M. // Bulletin of the Georgian Academy of Sciences. 1996. V. 154. N 2. P. 208–210.
- [3] Качлишвили Э.С., Кезерашвили И.Д. // ФТП. 1990. Т. 24. В. 6. С. 1106–1109.
- [4] Заварицкая Е.И. // Труды ФИАН СССР. 1966. Т. 37. С. 41; Koenig S.H., Brown R.D., Shillinger W. // Phys. Rev. 1962. V. 128. P. 1668.
- [5] Yutaka Abe // Solid State Electronics. 1988. V. 31. N 3/4. P. 795–798; Brandl A., Geisel T. and Prettl W. // Europhys. Lett. 1987. V. 3(4). P. 401–406; Veispfening M., Hoeser I., Bohm W., Prettl W. and Scholl E. // Phys. Rev. Lett. 1985. V. 55. N 7. P. 754–757.
- [6] Kachlishvili // Phys. Stat. Sol. (b). 1971. V. 48. N 65. P. 65-75.