

Г.Е. АЙВАЗЯН, А.А. ВАРДАНЯН, Г.Г. КИРАКОСЯН,
А.В. ПЕТРОСЯН

ИССЛЕДОВАНИЕ ВОЛЬТ-АМПЕРНЫХ ХАРАКТЕРИСТИК ПЛАНАРНЫХ И ТОРЦЕВЫХ СОЛНЕЧНЫХ ЭЛЕМЕНТОВ

Исследуется уравнение непрерывности с учетом неустраняемой излучательной рекомбинации. Получены вольт-амперные характеристики планарных и торцевых солнечных элементов при большой концентрации солнечного излучения.

Ключевые слова: планарный и торцевой солнечные элементы, уравнение непрерывности, темп рекомбинации.

Вольт-амперные характеристики (ВАХ) солнечных элементов (СЭ) рассматривались в [1-5]. Разработанные в этих работах методы расчета ВАХ имеют ограниченную область применения, их используют или для планарных, или для торцевых СЭ. В то же время в них не учитывается принципиально неустраняемая излучательная рекомбинация.

Целью настоящей работы является разработка комплексного метода, позволяющего определить ВАХ как для планарных, так и для торцевых СЭ с $n^+ - p - p^+$ -структурой.

Основные уравнения и граничные условия. Уравнения непрерывности в стационарных условиях могут быть записаны в виде

$$\begin{cases} D_n \frac{d^2 n}{dx^2} + \mu_n E \frac{dn}{dx} - R + g = 0, \\ D_p \frac{d^2 p}{dx^2} + \mu_p E \frac{dp}{dx} - R + g = 0, \end{cases} \quad (1)$$

где D_n , D_p - коэффициенты диффузии электронов и дырок; n , p - концентрация электронов и дырок в базе; μ_n , μ_p - подвижности электронов и дырок; g и R - темпы генерации и рекомбинации в единице объема; E - напряженность электрического поля.

Ось x совпадает с направлением распространения света и перпендикулярна плоскости $n-p$ - перехода. Для темпа генерации планарного СЭ получаем

$$g(x) = K\zeta \int_{\omega_g}^{\infty} G_o(\omega, T_c) \exp[-\alpha(\omega)x] \alpha(\omega) d\omega, \quad (2)$$

где K - концентрация солнечного излучения; T_c - температура поверхности Солнца; G_o - концентрация равновесных фотонов в единичном интервале частот ω ; $\alpha(\omega)$ - коэффициент поглощения; $\hbar\omega_g = E_g$ - ширина запрещенной зоны; $\zeta = (R_c / R_a)^2$ (R_c - радиус Солнца, R_a - расстояние от Солнца до Земли).

Вблизи края фундаментального поглощения, связанного с непрямыми переходами, имеем [1]

$$\alpha(\omega) = \chi(\hbar\omega - E_g)^2, \quad (3)$$

где $\chi = 4,4 \cdot 10^3 \text{ см}^{-1} \cdot \text{эВ}^{-2}$.

Число фотонов, поглощенных при $x > x_0$, определяется по формуле

$$\varphi(x_0) = \int_{x_0}^{\infty} g(x) dx = \frac{K\zeta}{4\pi^2 c^2} \int_{\omega_g}^{\infty} \frac{\omega^2 \exp(-\chi(\hbar\omega - E_g)^2 x_0)}{\exp(\hbar\omega/kT_c) - 1} d\omega, \quad (4)$$

где c - скорость света; \hbar - постоянная Планка; k - постоянная Больцмана.

При $x_0 = 0$ выражение (4) дает число фотонов, падающих на единицу поверхности СЭ в единицу времени. Приравнивая правую часть этой формулы к величине Kj_c , после вычисления интеграла получим

$$j_c = \frac{\zeta(kT_c)^3}{4\pi^2 c^2 \hbar^3} [\exp(-\Omega_g)(\Omega_g^2 + 2\Omega_g + 2)], \quad (5)$$

где $\Omega_g = \hbar\omega_g / kT_c$.

При больших x_0 экспонента в числителе подынтегрального выражения в (4) меняется быстрее остальных сомножителей, поэтому

$$\varphi(x_0) \approx Kj_c a \sqrt{\frac{\delta}{x_0}}, \quad (6)$$

где $\delta = 1/\chi(kT_c)^2$ - характерная длина поглощения света, $a = 0,382$.

Суммарный темп рекомбинации, который должен входить в уравнение непрерывности (1), можно представить в виде разности [2]

$$R = r - g_T = Bnp - g_T, \quad (7)$$

где B - коэффициент рекомбинации; g_T - темп тепловой генерации электронов и дырок в условиях равновесия.

Так как в равновесии $R=0$, то $g_T = Bn_0p_0 = Bn_i^2$, где n_i - концентрация собственных носителей. Излучательная рекомбинация зона-зона представляет собой процесс, не устранимый никакими способами. Поэтому она принципиально ограничивает время жизни. Пока полупроводник находится в состоянии термодинамического равновесия, рекомбинационное излучение нельзя наблюдать. Это связано с тем, что наряду с излучением фотонов при

рекомбинации происходит их поглощение, причем с таким же темпом. Однако если в полупроводнике созданы избыточные носители заряда, то темп рекомбинации будет превышать темп генерации на величину $R = B(np - n_i^2)$, и столько же фотонов будет излучаться из каждой единицы объема в единицу времени [2]. Вычисляя g_T и используя принцип детального равновесия, для B получим

$$B = \frac{2\chi(kT)^3 (n^0)^2 E_g^2}{\pi^2 c^2 \hbar^3 n_i^2} \exp\left(-\frac{E_g}{kT}\right),$$

где n^0 – показатель преломления кремния.

Система уравнений (1) должна быть составлена для всех областей (n^+ , n^+ - p - перехода, p , p - p^+ - перехода, p^+), и их решения должны сшиваться между собой с учетом непрерывности концентраций и потоков электронов и дырок. Однако эту процедуру можно упростить, если пренебречь генерацией и рекомбинацией в области объемного заряда. В результате получается условие постоянства потоков электронов \bar{j}_n и дырок \bar{j}_p . Если поверхностная рекомбинация в n^+ -слое равна нулю и пренебречь рекомбинацией и генерацией дырок в его объеме, то поток дырок через n^+ -слой равен нулю. Но так как этот поток не меняет своего значения и при прохождении через n^+ - p - переход, то на границе этого перехода $j_p = 0$. Аналогично, $j_n = 0$ в p - слое на границе p - p^+ - перехода.

Вольт-амперная характеристика. Для планарного СЭ задача сводится к одномерной. Предполагая концентрацию света сильной, будем считать, что $\Delta n \cong n$, $\Delta p \cong p$. Введем для краткости безразмерные величины

$$\begin{aligned} \tilde{E} &= E/(kT/qd), \quad \tilde{B} = BK_j c d^3 / D_n^2, \\ \tilde{g} &= g \frac{d}{K_j c}; \quad \xi = \frac{x}{d}; \quad \tilde{n} = \frac{n}{K_j c d}; \quad \tilde{p} = \frac{p}{K_j c d}; \quad b = D_n / D_p, \end{aligned}$$

где d - ширина базы.

Уравнения непрерывности (1) с учетом условия квазинейтральности $\tilde{n} = \tilde{p}$ и при сильной освещенности примут вид

$$\begin{aligned} \frac{1}{b} \frac{d}{d\xi} \left[-\frac{d\tilde{n}}{d\xi} + \tilde{E}\tilde{n} \right] &= \tilde{g} - \tilde{B}(\tilde{n})^2, \\ \frac{d}{d\xi} \left[\frac{d\tilde{n}}{d\xi} + \tilde{E}\tilde{n} \right] &= \tilde{B}(\tilde{n})^2 - \tilde{g}. \end{aligned} \tag{8}$$

Суммируя эти уравнения, получаем выражение для \tilde{E} , после подстановки которой в первое уравнение (8) имеем

$$\frac{2}{1+b} \frac{d^2 \tilde{n}}{d\xi^2} = \tilde{B} \tilde{n}^2 - \tilde{g}. \quad (9)$$

Для решения нелинейного дифференциального уравнения (9) используется малость параметра \tilde{B} , определяемого квадратом отношения ширины базы к диффузионной длине. С учетом изменения потенциала на обоих переходах и в базовой области, после возвращения к размерным переменным для ВАХ получим

$$U = \frac{kT}{q} \ln \left(\frac{I_0 - I}{I_s} \right) - \frac{I}{q(\mu_n + \mu_p)Hl} \int_0^d \frac{dx}{n(x)} + \frac{kT}{q} \frac{2b}{1+b} \ln \left(\frac{n(d)}{n(0)} \right), \quad (10)$$

где $I_0 = qKj_c Hl$ и $I_s = q\gamma n_i^2 Hld$; q - заряд электрона; n_i - концентрация собственных носителей; H и l - соответственно толщина и длина структуры.

В рассматриваемом приближении последний член в (10) равен нулю. После простых вычислений с учетом последовательного сопротивления R_{n^+} переднего n - слоя имеем

$$U = \frac{kT}{q} \left[\ln \left(\frac{i_0(1-i)}{i_s} \right) - \frac{b}{1+b} \frac{i\sqrt{K}}{\sqrt{1-i}} C - \tilde{R}i\tilde{K} \right], \quad (11)$$

где $i_0 = I_0 / Hl$, $i_s = I_s / Hl$, $i_c = I_c / Hl$ - плотности токов; $i = I / I_0$ - относительная сила тока в нагрузке; $C = \sqrt{i_c \gamma / q} \cdot d^{3/2} / D_n$; $I_c = qj_c Hl$; $\tilde{R} = R_{n^+} i_c / (kT / q)$.

Расчет характеристик торцевого СЭ представляет определенные трудности, связанные с необходимостью решения двумерных уравнений переноса для носителей заряда. Специфические граничные условия позволяют свести задачу к одномерной, если проинтегрировать уравнения переноса по переменной y , параллельной направлению распространения света, и результат разделить на H .

Таким образом, этот случай сводится к рассмотренной выше задаче планарного СЭ. Применяя вышеприведенный метод расчета, можно получить следующую формулу для ВАХ:

$$U = \frac{kT}{q} \left[\ln \left(\frac{i_c}{q\gamma^2 n_i a^2 \delta} \right) + \ln K + \ln(1 - \tilde{\varphi}) + \ln(1 - i) + 2 \ln \tilde{\varphi} \right]. \quad (12)$$

Основное отличие этого случая от планарного состоит в том, что последовательное сопротивление практически равно нулю.

Работа выполнена в рамках проекта МНТЦ А-431.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. **Зи. С.** Физика полупроводниковых приборов. Т.2. –М.: Мир, 1984. –455 с.
2. **Бонч-Бруевич В.Л., Калашников С.Г.** Физика полупроводников. -М.: Наука, 1977. –672 с.
3. **Айвазян Г.Е., Варданын А.А., Киракосян Г.Г.** КПД солнечного элемента с вертикальным p-n – переходом // Изв. НАН РА и ГИУА. Сер. ТН. – 2003. - Т.56, N2. – С. 84-89.
4. **Kulutkina T., Kurak V.** High-voltage concentrator solar cells//Proceedings of 17th European Photovoltaic Solar Energy Conference.-Munich, 2001.-P. 128-130.
5. **De Jager J.R., Leitch A.W.R.** Solar cell simulation software: the influence of modeling//Proceedings of 17th European Photovoltaic Solar Energy Conference.- Munich, 2001.- P. 221-223.

ГИУА, ЗАО “Виасфер Технопарк”. Материал поступил в редакцию 08.05.2003.

**Գ.Ե. ԱՅՎԱԶՅԱՆ, Ա. Հ. ՎԱՐԴԱՆՅԱՆ, Գ.Հ. ԿԻՐԱԿՈՍՅԱՆ,
Ա.Վ. ՊԵՏՐՈՍՅԱՆ**

**ՀՈՐԻԶՈՆԱԿԱՆ ԵՎ ԿՈՂՄՆԱՅԻՆ ԱՐԵՎԱՅԻՆ ԷԼԵՄԵՆՏՆԵՐԻ ՎՈՒՏԱՄՊԵՐԱՅԻՆ
ԲՆՈՒԹԱԳՐԵՐԻ ՀԵՏԱԶՈՏՈՒԹՅՈՒՆԸ**

Հետազոտված է անընդհատության հավասարումը՝ հաշվի առնելով անբացառելի ճառագայթային վերամիավորումը: Ստացված են հորիզոնական և կողմնային արևային էլեմենտների վոլտամպերային բնութագրերը արեգակնային ճառագայթման բարձր կոնցենտրացիայի դեպքում:

**G.E. AYVAZYAN, A.H. VARDANYAN, G.H. KIRAKOSYAN,
A.V. PETROSYAN**

**INVESTIGATION OF THE PLANAR AND VERTICAL SOLAR CELLS CURRENT-
VOLTAGE CHARACTERISTICS**

Continuity equation in the terms of unremovable radiative recombination is studied. Current-voltage characteristics of the planar and vertical solar cells under high concentration of radiation are obtained.