

## РЕШЕТКА ПОР КАК ДИССИПАТИВНАЯ СТРУКТУРА

Ф.Х. Мирзоев, Е.П. Фетисов, Л.А. Шелепин

*Предложен механизм пространственного упорядочения вакансионных пор при облучении. Определены параметр упорядочения и характерное время существования решетки пор.*

При определенных условиях поры, возникающие в процессе облучения ряда металлов высокоэнергетическими частицами, могут образовывать пространственную решетку с симметрией исходного кристалла /1/. Ее период  $d_v$  увеличивается с ростом температуры облучения и уменьшается с возрастанием скорости  $K$  образования точечных дефектов. Установлено существенное влияние сверхрешеток пор (СП) на физические и механические свойства кристаллов. Хотя накоплен большой объем экспериментальной и теоретической информации /2-4/, однако механизмы формирования СП до конца еще не поняты. Существующие модели не могут адекватно описывать всю совокупность экспериментальных данных /2,3/.

Ниже рассмотрен новый механизм образования СП. Это — процесс самоорганизации /5/, сопровождающийся кооперативными эффектами перестройки открытых диссипативных структур в условиях, далеких от равновесия. Состояние системы пора — точечные дефекты будем описывать следующей системой нелинейных уравнений для концентрации вакансий  $N_v$  и межузельных атомов  $N_i$  и функции распределения пор  $f(x, t)$  по их радиусам  $x$ :

$$\frac{\partial N_v}{\partial t} = K - 4\pi \int_0^{\infty} x^2 V_1(x) f dx - \rho_d D_v (N_v - N_{ve}) + D_v \Delta N_v, \quad (1)$$

$$\frac{\partial N_i}{\partial t} = K - 4\pi \int_0^{\infty} x^2 V_2(x) f dx - \rho_d \eta N_i D_i + D_i \Delta N_i, \quad (2)$$

$$\frac{\partial f}{\partial t} = - \frac{\partial}{\partial x} [V(x) f(x, t)] + D_0(x) \Delta f. \quad (3)$$

Здесь  $D_a$  ( $a = i, v$ ) — коэффициенты диффузии точечных дефектов;  $\eta$  — параметр преференса ( $\eta > 1$ ,  $\eta - 1 \ll 1$ );  $\rho_d$  — линейная плотность дислокаций. Величины  $V_1$  и  $V_2$  характеризуют скорости изменения радиуса пор соответственно за счет потока вакансий и межузельных атомов и равны:  $V_1 = \Theta/x$ ,  $\Theta = D_v \times X [N_v - N_{ve} \exp(2\gamma\omega/xkT)]$ ,  $V_2 = \nu/x$ ,  $\nu = D_i N_i$ , где  $\gamma$  — коэффициент поверхностного натяжения,  $\omega$  — атомный объем,  $kT$  — фактор Больцмана,  $N_{ve}$  — равновесное значение.

Величина  $V = (\Theta - \nu)/x$  определяет скорость роста пор за счет избыточного потока вакансий по сравнению с потоком межузельных атомов. Член  $D_0 \Delta f$  в (3) характеризует пространственную диффузию пор в координатном пространстве;  $D_0(x) = \beta/x^2$  — коэффициент диффузии,  $\beta = 3D_v N_{ve} / 8\pi/6$ . Для простоты в (1) и (3) пренебрегается изменением концентрации точечных дефектов за счет их рекомбинации и зарождением новых пор в процессе облучения, предполагается также, что  $\exp(2\gamma\omega/xkT) \sim 1$ .

Система уравнений (1)–(3) имеет следующее квазистационарное пространственно-однородное решение ( $N_v^0, N_i^0, f^0$ ):  $D_v(N_v^0 - N_{ve}) = K/(\rho_d + \rho_s)$ ,  $D_i N_i^0 = K/(\eta\rho_d + \rho_s)$ ,  $f^0 = N_0 \delta(x - \bar{x})$ ,  $\rho_s = 4\pi N_0 \bar{x}$  ( $\bar{x}$  — средний радиус). Исследуем это решение на устойчивость. Полагая  $N_v = N_v^0 + \delta N_v$ ,  $N_i = N_i^0 + \delta N_i$ ,  $f = f^0 + \delta f$  ( $\delta N_v, \delta N_i, \delta f \propto \exp(\lambda t + i\vec{q}\vec{r})$ ) и линеаризуя полученную систему по малым отклонениям  $\delta N_v, \delta N_i$  и  $\delta f$ , в предположении квазистационарности концентрации точечных дефектов ( $\delta \dot{N}_v = \delta \dot{N}_i = 0$ ) находим:

$$D_v \delta N_v = -4\pi \Theta (\rho_t + \vec{q}^2)^{-1} \int_0^{\infty} x \delta f(x, q, \lambda) dx,$$

$$D_i \delta N_i = -4\pi \nu (\rho_t + \vec{q}^2)^{-1} [1 - \rho_d (\eta - 1) / (\rho_t + \vec{q}^2)] \int_0^{\infty} x \delta f(x, q, \lambda) dx, \quad (4)$$

$$[\lambda + \vec{q}^2 \beta x^{-2}] \delta f + \epsilon \frac{d}{dx} (\delta f/x) = -4\pi (\rho_t + \vec{q}^2)^{-1} [\epsilon + \nu (\eta - 1) \rho_d (\rho_t + \vec{q}^2)^{-1}] \times \\ \times \frac{d}{dx} \left[ \frac{f^0(x)}{x} \right] \int_0^{\infty} x \delta f(x, q, \lambda) dx, \quad \epsilon = \Theta - \nu,$$

где  $\rho_t = \rho_s + \rho_d$ . Чтобы получить дисперсионное соотношение для системы (1)–(3), определим из (4) функцию  $\delta f/x$ , а затем умножим ее на  $x^2$  и проинтегрируем от 0 до  $\infty$ ; в результате имеем:

$$\rho_d + \vec{q}^2 - \epsilon^{-1} (\eta - 1) \rho_d \nu = -4\pi \epsilon^{-1} \int_0^{\infty} x^2 P^{-1}(x) dx \int_{x_c}^x P(x_1) f^0(x_1) (\lambda + \vec{q}^2 \beta x_1^{-2}) dx_1, \quad (5)$$

где  $x_c$  – критический радиус поры;  $P(x) = (\frac{x}{x_c})^{\beta \vec{q}^2 / \epsilon} \exp\left[\frac{\lambda(x^2 - x_c^2)}{2\epsilon}\right]$  – интегрирующий множитель. Вычислив интегралы в (5), приходим к следующему дисперсионному соотношению:

$$\lambda(\vec{q}^2) = \{3\epsilon \rho_d - 3\nu(\eta - 1)\rho_d + [3\epsilon - \beta\rho_s] \vec{q}^2 - \beta \vec{q}^4\} / \rho_s \bar{x}^2.$$

При малых значениях скорости генерации  $K$  и действительных  $\vec{q}$   $\lambda(\vec{q}^2) < 0$  и, следовательно, решение устойчиво. При  $3\epsilon > \beta\rho_s$ , т.е.  $K > K_{cr} = \beta\rho_s^2 / 3\rho_d(\eta - 1)$  и  $\rho_d \ll \rho_s$  решение неустойчиво: существует по крайней мере одно положительное собственное значение  $\vec{q}^2$ , для которого  $\lambda(\vec{q}^2) > 0$ . Из этого неравенства следует, что неустойчивые значения  $\vec{q}^2$  должны удовлетворять условиям  $\vec{q}_c^2(-) < \vec{q}^2 < \vec{q}_c^2(+)$ , где  $\vec{q}_c^2(\pm)$  – корни биквадратного уравнения  $\lambda(\vec{q}_c^2) = 0$ . Нетрудно заметить, что в интервале  $\vec{q}_c^2(-) < \vec{q}^2 < \vec{q}_c^2(+)$   $\lambda(\vec{q}^2)$  возрастает и  $\lambda(\vec{q}_c^2(\pm)) = 0$ . Поэтому  $\lambda(\vec{q}^2)$  должна иметь максимум. Определим значения  $\vec{q}^2$ , при которых функция  $\lambda(\vec{q}^2)$  принимает максимальное значение:

$$\vec{q}_{max}^2 = (3\epsilon - \beta\rho_s) / 2\beta, \quad \lambda_{max} = \lambda(\vec{q}_{max}^2) = (3\epsilon - \beta\rho_s)^2 / 4\beta\rho_s \bar{x}^2.$$

Таким образом, при определенных условиях в системе хаотически расположенных пор возможен переход в неоднородное состояние. Характерное время существования такого неустойчивого состояния  $\tau_v \sim \lambda_{max}^{-1}$  на несколько порядков превышает характерное время однородного состояния системы пор. Причина возникновения упорядоченного состояния связана с тем, что благодаря наличию резкого максимума  $\lambda(\vec{q}^2)$  происходит быстрый рост флуктуаций с волновыми векторами, близкими к  $q_{max}$ . В результате в среде формируется периодическая структура с характерным волновым числом  $k \sim 2\pi/d_v \sim q_{max}$ . Для периода и характерного времени существования  $\tau_v$  возникшей структуры можно записать следующие выражения:

$$d_v = d_0 \sqrt{\frac{K_{cr}}{K - K_{cr}}}, \quad K_{cr} = \beta \rho_s^3 / 3 \rho_d (\eta - 1), \quad d_0 = 2\pi \sqrt{2/\rho_s},$$

$$\tau_v = \tau_0 \left( \frac{K_{cr}}{K - K_{cr}} \right)^2, \quad \tau_0 = 4\bar{x}^2 / \beta \rho_s.$$

Сравним полученные оценки  $d_v$  и  $\tau_v$  с экспериментальными данными по облучению молибдена при температуре 900 °С ионами  $Cu^+$ . При значениях параметров  $D_v N_{ve} = 10^{-4} \exp(-Q/0,1 \text{ эВ})$ ,  $Q = 5,95 \text{ эВ}$  /6/,  $\eta - 1 = 0,01$ ,  $\rho_d = 2 \cdot 10^9 \text{ см}^{-2}$ ,  $\bar{x} = 3,8 \text{ нм}$ ,  $N_0 = 3 \cdot 10^{16} \text{ см}^{-3}$  /4/,  $K = 3 \cdot 10^{-4} \text{ сна/с}$ ,  $K_{cr} = 8 \cdot 10^{-6} \text{ сна/с}$  период СП равен 39,2 нм, что хорошо согласуется с экспериментальным значением  $d_v$ , равным  $40 \pm 5 \text{ нм}$  /4/. При этом характерное время  $\tau_v \sim 2 \cdot 10^5 \text{ с}$ . Количественное совпадение с экспериментом свидетельствует о доминирующей роли рассмотренного механизма формирования СП. Заметим, что данный подход является достаточно общим и может быть использован для понимания механизмов формирования сверхрешеток других дефектов, например, межузельных атомов, дислокационных петель, преципитатов.

#### ЛИТЕРАТУРА

1. Evans J. H. Rad. Eff., **10**, 55 (1971).
2. Зеленский В. Ф. и др. Некоторые проблемы физики радиационных повреждений материалов. Киев, Наукова думка, 1979, с. 240.
3. Krishan K. Rad. Eff., **66**, 121 (1982).
4. Liou K. Y., Smith H. V. J. Nucl. Mat., **83**, 335 (1979).
5. Хакен Г. Синергетика. М., Мир, 1985.
6. Максимов Л. А., Рязанов А. И. ЖЭТФ, **579**, № 6, 2311 (1980).
7. Келли Б. Радиационное повреждение твердых тел. М., Атомиздат, 1970.

Поступила в редакцию 27 марта 1986 г.