

МЕЖДУЗОННОЕ ТЕПЛОВОЕ ИЗЛУЧЕНИЕ ПОЛУПРОВОДНИКОВ

Малютенко В. К., Малозовский Ю. М.

Тепловое излучение (ТИ) объекта обусловлено его взаимодействием с окружающей средой. В равновесных или близких к равновесным условиям параметры ТИ определяются принципом детального равновесия и могут быть рассчитаны из общих положений, в частности из закона Кирхгофа: ТИ тем сильнее, чем больше поглощение (коэффициент поглощения) объекта в заданном спектральном диапазоне. Так как полупроводники особенно сильно поглощают в спектральной области собственного поглощения ($\omega > E_g/\hbar$, E_g — ширина запрещенной зоны), здесь следует ожидать и значительных потоков ТИ. Действительно, авторы [1, 2] наблюдали междузонное тепловое излучение Ge и InSb при $T > 300$ К и по сдвигу края спектра оценили температурный коэффициент E_g . Однако детальные экспериментальные исследования ТИ в полу-

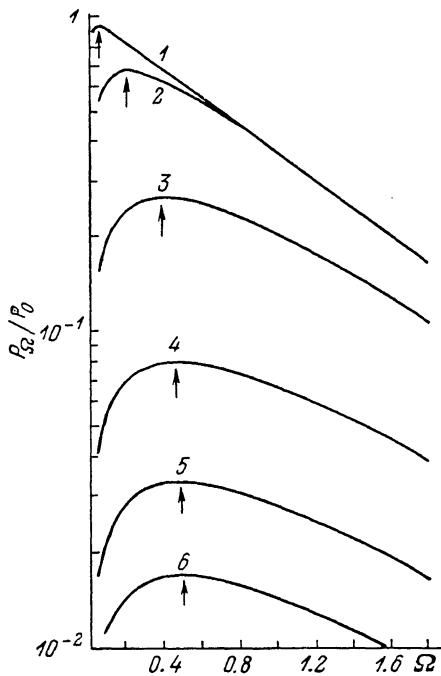


Рис. 1. Спектральное распределение междузонного теплового излучения при различных толщинах кристалла, P_Ω/P_0 .

D: 1 — 10, 2 — 2, 3 — 0.40, 4 — 0.1, 5 — 0.04, 6 — 0.02.

запрещенной зоны), здесь следует ожидать и значительных потоков ТИ. Действительно, авторы [1, 2] наблюдали междузонное тепловое излучение Ge и InSb при $T > 300$ К и по сдвигу края спектра оценили температурный коэффициент E_g . Однако детальные экспериментальные исследования ТИ в полу-

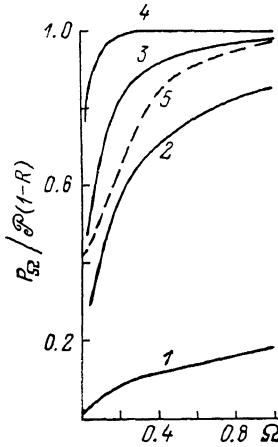


Рис. 2.

То же, что и на рис. 1 (нормировано на плотность фонового излучения P). 1-4 — теория, 5 — эксперимент [1]. D: 1 — 0.1, 2 — 1, 3 — 2, 4 — 4, 5 — 1.5.

проводниках до сих пор не выполнены, отсутствует теория явления, не исследованы возможности его использования.

В настоящей работе сформулирован общий подход к количественному рассмотрению ТИ, получены асимптотические выражения для его спектрального распределения и интегральной мощности, а также толщинной зависимости этих параметров в прямозонном полупроводнике, проводится сравнение эксперимента с теорией.

Если коэффициент поглощения междузонного излучения k_ω , то в результате генерации в полупроводнике электронно-дырочных пар фоновым излучением с планковским спектром ρ_ω и последующей их рекомбинации полупроводник становится источником ТИ. Объемную плотность рекомбинационного излучения в единичном частотном интервале $d\omega$ и при единичном телесном угле $d\theta$ в соответствии с принципом детального равновесия можно представить в виде

$$I_\omega = \frac{k_\omega \rho_\omega c n_\omega^2}{4\pi}, \quad \rho_\omega = \frac{\hbar\omega^3}{\pi^2 c^3} \frac{1}{e^{\hbar\omega/T} - 1}, \quad (1)$$

где n_ω — показатель преломления материала (предполагается частотно независимым), T — температура в энергетических единицах. Ограничим рассмотрение пластиной толщиной $2d$ ($-d \leq y \leq d$) с коэффициентом отражения R на гранях. Учтем, что выходящее из такого образца излучение ослабляется вследствие поглощения на длине $y/\cos\theta$ (θ — угол падения), частично отражается поверхностью в объем кристалла (многократным отражением пренебрегаем) и выходит наружу только в пределах углов падения, меньших угла полного внутреннего отражения [$\theta_0 = \arcsin(1/n)$]. Тогда мощность равновесного рекомбинационного излучения P , выходящего с единицы поверхности $y=-d$, можно представить в виде

$$P = \frac{\hbar n^2}{2\pi^2 c^2} (1 - R) \int_{E_g/\hbar}^{\infty} \frac{k_\omega \omega^3 d\omega}{e^{\hbar\omega/T} - 1} \int_{-d}^d dy \int_0^{\theta_0} \exp\left[-\frac{k_\omega(y+d)}{\cos\theta}\right] \cos\theta d\theta. \quad (2)$$

В дальнейшем ограничимся только прямозонными материалами и представим спектральную зависимость коэффициентов поглощения стандартным выражением $k_\omega = k_0 \sqrt{\hbar\omega - E_g}$. Сделаем еще два приближения: ограничим наше рассмотрение спектральной областью $\hbar\omega/T \gg 1$; ¹ так как в большинстве случаев $n \approx 4$ и из кристалла выходят лучи в телесном угле не более 16° , предположим, что $\cos\theta \approx 1$.

В таких приближениях выражение (2) после интегрирования по углу θ преобразуется к виду

$$P = \frac{\hbar n}{\pi^2 c^2 (1+n)^2} \int_{E_g/\hbar}^{\infty} d\omega \int_{-d}^d dy k_\omega \omega^3 \exp\left[-\frac{\hbar\omega}{T} - k_\omega(y+d)\right]. \quad (3)$$

Введем обозначения ²

$$\begin{aligned} P_0 &= \frac{T E_g^3 n e^{-E_g/T}}{\pi^2 c^2 \hbar^3 (1+n)^2}, \quad \xi = \frac{y}{d}, \quad a = \frac{T}{E_g}, \\ \Omega &= \frac{\hbar\omega - E_g}{T}, \quad k_T = k_0 \sqrt{T}, \quad D = k_T d. \end{aligned}$$

После интегрирования (3) по безразмерной координате ξ получаем выражение для мощности равновесного теплового излучения

$$P/P_0 = \int_0^{\infty} (1+a\Omega)^3 e^{-\Omega} [1 - e^{-2D\sqrt{\Omega}}] d\Omega. \quad (4)$$

Если воспользоваться приближением $a\Omega \ll 1$, что эквивалентно принятому ранее $\hbar\omega/T \gg 1$, то интеграл (4) вычисляется точно

$$P/P_0 = \sqrt{\pi} D e^{D^2} [1 - \operatorname{erf}(D)] \quad (5)$$

и по сути представляет собой аналитическое выражение для толщинной зависимости интегральной мощности междузонного излучения. Спектральное распределение излучения и его толщинную зависимость легко получить из (4)

$$P_\Omega/P_0 = [1 - e^{-2D\sqrt{\Omega}}] e^{-\Omega}, \quad (6)$$

которое в графическом виде представлено на рис. 1.

Воспользуемся результатами измерения спектрального распределения теплового излучения пластины антимонида индия толщиной 45 мкм из работы [1].

¹ Это условие справедливо для большинства исследуемых прямозонных полупроводников, так как $\hbar\omega \gg E_g \gg T$.

² Отметим, что в принятых обозначениях P_0 — мощность равновесного теплового излучения полупроводника неограниченной толщины, а k_T — коэффициент поглощения при $\hbar\omega = E_g + T$.

Сравнение эксперимента с теорией выполним в безразмерных единицах частоты Ω с учетом известных параметров материала³ для двух температур эксперимента. Результаты сравнения изображены на рис. 2. Параметром кривых является безразмерная толщина кристалла, эксперименту соответствует $D=1.5$, теоретическим кривым — $D=0.1-5$. Частотный интервал по оси абсцисс — это энергии выше ширины запрещенной зоны, так как в принятых обозначениях $\hbar\omega=E_g$ при $\Omega=0$. Сигналы излучения (по оси ординат) как в теории, так и в эксперименте нормированы к области сильного поглощения ($\hbar\omega > E_g$), амплитуда сигнала в которой принята за единицу. Как видим, результаты расчета даже без учета многократного отражения в целом удовлетворительно согласуются с экспериментом: экспериментальные кривые для $D=1.5$ располагаются между расчетными для $D=1$ и 2. Качественное различие имеет место при $\hbar\omega=E_g$: измеряемый сигнал теплового излучения конечен, теория предсказывает отсутствие излучения вследствие принятого в приближении прямых переходов условия $k=0$ на частоте $\hbar\omega=E_g$. В реальных условиях конечное значение k_∞ вблизи дна зоны проводимости обусловливают так называемые «хвосты состояний», а также поглощение свободными носителями тока. Оба эффекта в теории не рассматривались.

Представленные результаты свидетельствуют о значительном влиянии толщины кристалла на такие параметры междузонного теплового испускания полупроводника, как интегральная мощность и ее спектральное распределение. В прямозонном полупроводнике получены аналитические выражения для этих параметров. Рассмотренные особенности теплового излучения «формируются» частотной дисперсией коэффициента поглощения при зона-зонных переходах, а также функцией распределения фотонов в излучении фона в рассматриваемом спектральном диапазоне.

Полученные результаты применимы для описания междузонной люминесценции полупроводников при однородной по всему объему и линейной по уровню возбуждения генерации электронно-дырочной плазмы. Они могут быть также использованы при исследовании явления отрицательной люминесценции (спектральное распределение, максимальное значение мощности сигнала и его толщинная зависимость в области междузонных переходов), а также при разработке полупроводниковых тепловых источников света [3].

Л и т е р а т у р а

- [1] Moss T. S., Hawkins T. D. H. — Proc. Phys. Soc., 1958, v. 72, N 463, p. 270—273.
- [2] Stierwalt D. L., Potter R. F. — Phys. Rev. A, 1965, v. 137, N 3, p. 1007—1009.
- [3] Фок М. В. Об идеальном тепловом источнике света. — Оптр. и спектр., 1962, т. 13, в. 4, с. 612—613.

Институт полупроводников
АН УССР
Киев

Получено 17.11.1986
Принято к печати 21.08.1987

ФТП, том 22, вып. 2, 1988

О ВОЗМОЖНОСТИ ПОЛУПРОВОДНИКОВОГО АНАЛОГА ЭФФЕКТА МАРАНГОНИ

Иоффе И. В.

В [1, 2] показано, что в полупроводнике при разогреве носителей тока возможно возникновение ячеек Бинара в газе электронов. Покажем, что в собственных полупроводниках в отсутствие разогрева носителей тока возможно

³ $k_0 = e^2 \sqrt{2m_e/cn} \hbar^2 = 3.4 \cdot 10^9 \text{ см}^{-1} \cdot \text{эрг}^{-1/2}$, $E_g = 0.164 \text{ эВ}$ при 312.7 К и 0.16 эВ при 320.5 К .