

ИЗЛУЧАТЕЛЬНАЯ РЕКОМБИНАЦИЯ В УЗКОЩЕЛЕВОМ ТВЕРДОМ РАСТВОРЕ $n\text{-Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Se}$

(C) E.I. Георгицэ, С.Ю. Паранчич, Л.Д. Паранчич*,
И.Т. Постолаки, В.А. Смирнов†*

Тираспольский государственный университет,
277069 Кишинев, Молдова

*Черновицкий государственный университет, Черновцы, Украина

†Физико-технический институт им. А.Ф. Иоффе Российской академии наук,
194021 Санкт-Петербург, Россия

(Получена 12 июля 1994 г. Принята к печати 12 мая 1995 г.)

Исследовалась излучательная рекомбинация в $n\text{-Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Se}$ ($0.2 \leq x \leq 0.32$) в области температур ($4.2 \div 77$) К и магнитных полей до 8 Т. Концентрация неконтролируемых примесей $N_d - N_A$ изменялась в пределах $(2 \div 6) \cdot 10^{16} \text{ см}^{-3}$. Спектры фотолюминесценции $n\text{-Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Se}$ при 4.2 К в отсутствие магнитного поля имеют трехполосную структуру. На основе комплексных фотолюминесцентных и фотоэлектрических исследований, влияний температуры, магнитного поля произведена идентификация наблюдаваемых излучательных полос: коротковолновая полоса A обусловлена экситонами, связанными на донорных примесях; полоса B — экситон, связанный на флуктуациях состава; а длинноволновая полоса C обусловлена донорно-акцепторной рекомбинацией. Для глубины залегания донора получена величина 1.9 мэВ, а акцепторных состояний — 90 и 8 мэВ.

Твердые растворы $\text{Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Te}$ в настоящее время являются базовым материалом для полупроводниковой инфракрасной фотоэлектроники. Однако их повышенная чувствительность к внешним воздействиям [1] приводит к необходимости поиска альтернативных материалов. В качестве таковых могут быть рассмотрены твердые растворы $\text{Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Se}$. Вместе с тем в отличие от $\text{Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Te}$ материалы $\text{Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Se}$ имеют ряд существенных особенностей в энергетической структуре [2,3], требующих детального исследования.

В данной работе приводятся результаты исследования излучательной рекомбинации в узкощелевых твердых растворах $\text{Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Se}$ ($0.2 \leq x \leq 0.32$) в интервале температур ($4.2 \div 100$ К) и магнитных полях ($0 \div 8$) Т.

Исследуемые образцы получены видоизмененным методом Бриджмена в следующей последовательности: синтез необходимого состава проводился в кварцевых ампулах двойного плавления, во избежание взрыва температура печи поднималась со скоростью ($20 \div 40$) град/ч.

При достижении температуры 673 К печь приводилась в колебательное движение. Градиент температуры на фронте кристаллизации составлял (30÷35) град/см. Ампулу с расплавом при помощи регулируемого электропривода отпускали через поля градиента температуры со скоростью 1 мм/ч. Полученные монокристаллы твердых растворов $Hg_{1-x}Cd_xSe$ имели длину (50÷90) мм и диаметр (12÷22) мм. Распределение состава по геометрии слитка проверялось рентгеноспектральным анализом. Разброс состава по слитку не превышал 10%.

Из полученных слитков вырезались образцы стандартной прямоугольной формы. Перед измерением образцы травились в растворе 8% B и 92% бутанола. Исследуемые образцы имели n -тип проводимости. Концентрация неконтролируемых примесей определялась из гальваномагнитных измерений при 77 К и изменялась в пределах $(2\div 6) \cdot 10^{16} \text{ см}^{-3}$.

Неравновесные носители заряда создавались с помощью лазера непрерывного действия Nd:YAG ($\lambda \sim 1.06$ мкм) мощность которого при работе в непрерывном режиме составляла 0.5 Вт. Рекомбинационное излучение регистрировалось с помощью фотоприемников.

Описание экспериментальных результатов

На рис. 1 представлены спектры фотолюминесценции (ФЛ) твердого раствора n - $Hg_{0.72}Cd_{0.28}Se$ при 4.2 К в отсутствие магнитного поля. Как видно, спектр фотолюминесценции имеет сложную структуру. Спектр ФЛ состоит из трех плохо разрешенных полос, обозначенных A , B , C . Самой интенсивной является коротковолновая полоса A . На

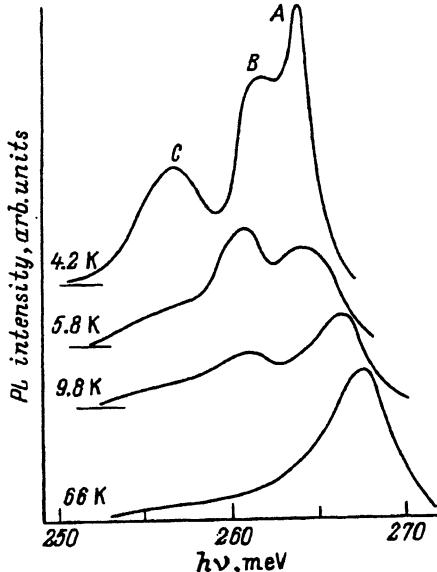


Рис. 1. Спектры излучательной рекомбинации n - $Hg_{0.72}Cd_{0.28}Se$ при различных температурах в отсутствие магнитного поля.

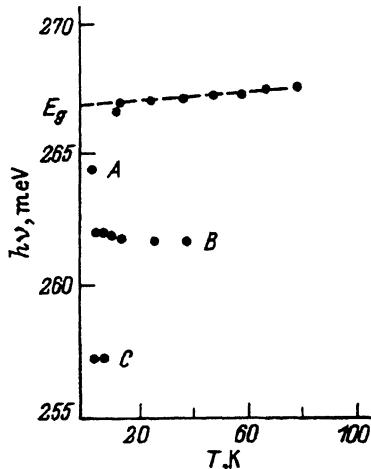


Рис. 2. Температурное смещение максимумов излучательных полос n - $Hg_{0.72}Cd_{0.28}Se$ в отсутствие магнитного поля. Штриховая линия — теоретический расчет зависимости $\epsilon_g = \epsilon_g(x, T)$ по формулам работы [4].

энергетическом расстоянии 2.2 мэВ расположена менее интенсивная полоса *B*. Длинноволновая полоса *C*, имеющая максимум $\varepsilon_C = 257$ мэВ при 4.2 К, расположена на расстоянии ~7.5 мэВ от коротковолновой полосы *A*.

Во внешнем магнитном поле все излучательные полосы смещаются незначительно в коротковолновую область спектра. Кроме того, в магнитном поле интенсивность полосы *A* уменьшается, а интенсивность полосы *B* незначительно увеличивается.

В целях идентификации наблюдаемых полос ФЛ, были сняты спектры в отсутствие магнитного поля при различных температурах. Результаты представлены на рис. 1. Как видно, спектр ФЛ сильно видоизменяется при помощи повышении температуры. Уже при температуре 6 К длинноволновая полоса *C* практически исчезает и в спектре остаются только две полосы *A* и *B*. Вначале самой заметной становится полоса *B*. При температурах выше 6 К интенсивность обеих полос продолжает уменьшаться, однако значение относительной интенсивности склоняется опять в сторону полосы *A*. В интервале температур (6÷13) К полоса *A* скачкообразно сдвигается в коротковолновую область спектра на ~2.5 мэВ. При температурах выше 13 К полоса *B* угасает намного быстрее полосы *A* и при $T = 40$ К излучательные переходы на этом примесном уровне перестают быть видны в спектре. Полоса *A* остается в спектре ФЛ до температур ~100 К и выше.

Данные по температурному смещению излучательных полос твердого раствора $Hg_{0.78}Cd_{0.28}Se$ представлены на рис. 2.

Обсуждение экспериментальных результатов

Сопоставление комплекса экспериментальных результатов по влиянию температуры, магнитного поля и концентрации раствора на спектры ФЛ позволяет провести идентификацию наблюдаемых излучательных полос. Коротковолновая полоса излучения *A* в спектре при 4.2 К является самой интенсивной. Резкое смещение полосы *A* в высокоэнергетическую сторону в интервале температур (6÷13) К на ~2.5 мэВ, по нашему мнению, свидетельствует о смене канала излучательной рекомбинации преобразованием полосы *A* из связанной с рекомбинацией через примесные центры в полосу рекомбинации, обусловленной переходами зона проводимости — валентная зона.

При экстраполяции экспериментальной зависимости положения полосы *A* мы получили значение ширины запрещенной зоны исследуемого сплава при 4.2 К $\varepsilon_g \simeq 267$ мэВ. Используя полуэмпирическую формулу $\varepsilon_g = \varepsilon_g(x, T)$ [4], уточнили состав для данного сплава $x = 0.291$, что согласуется с технологическими данными.

Квадратичная зависимость интенсивности излучения от уровня напакки, энергетическое положение полосы *A* и ее трансформация под влиянием температуры позволяют считать, что данная полоса излучения обусловлена экситонами, связанными на нейтральных донорах. Энергетическое положение полосы излучательной рекомбинации связанного на доноре экситона определена

$$\hbar\nu = \varepsilon_g - (\varepsilon_{ce} + \varepsilon_{ex}), \quad (1)$$

где ε_{ce} — энергия связи экситона на доноре, ε_{ex} — энергия основного состояния экситона, $\hbar\nu$ — энергетическое положение максимума излучения для рассматриваемой полосы. Принимая из эксперимента, что $\hbar\nu = 264.5$ мэВ при 4.2 К, получим $\varepsilon_{ce} + \varepsilon_{ex} = 2.5$ мэВ.

Известно [5], что энергия связи экситона на нейтральном доноре определяется $\varepsilon_{ce} \simeq 0.33\varepsilon_d$, где ε_d — энергия основного состояния донора.

Энергия основного состояния экситона согласно [4] в приближении $m_h^* \gg m_e^*$ выражается

$$\varepsilon_{ex} = \varepsilon_d \left(1 + \frac{m_e^*}{m_h^*} \right)^{-1}.$$

В названных условиях из (1) следует

$$0.33\varepsilon_d + \varepsilon_d \left(1 + \frac{m_e^*}{m_h^*} \right)^{-1} = 2.5 \text{ мэВ} \quad (2)$$

при $m_e^* = 0.02m_e$, $m_h^* = 0.48m_e$ [3]. Расчет по формуле (2) дает $\varepsilon_d \simeq 1.9 \text{ мэВ}$, а по формуле (1) для $\varepsilon_g = 267 \text{ мэВ}$. Полученное значение для энергетической глубины залегания донора соответствует термической энергии ионизации, наблюдавшейся нами в эксперименте.

Максимум полосы B ($h\nu_B = 262 \text{ мэВ}$) отстоит примерно на 5 мэВ от края зоны. По своему энергетическому положению эта линия не может быть приписана ни рекомбинации донор — валентная зона, ни рекомбинации экситонов, связанных на нейтральных или ионизированных донорах. Мы полагаем, что наблюдаемая нами линия B по своему энергетическому положению и поведению обусловлена рекомбинацией экситонов, локализованных на флуктуациях состава [6]. Зонная структура твердого раствора $Hg_{1-x}Cd_xSe$ при определенном значении состава рассматривается подобно зонной структуре идеального кристалла с той лишь особенностью, что имеется размытие краев валентной зоны и зоны проводимости. К размытию краев зон приводят локальные флуктуации состава, поскольку положение краев зоны проводимости и валентной является функцией состава твердого раствора. Уширение экситонной линии можно оценить по формуле, приведенной в [7]:

$$\varepsilon_0 = \frac{1}{178} \frac{\alpha^4 x^2 (1 - x^2) M}{\hbar^6 N^2}, \quad (3)$$

где $\alpha = d\varepsilon_g/dx$ — градиент состава, $M = m_e^* + m_h^*$ — трансляционная масса экситона, N — концентрация атомов при данном x . Подстановка следующих численных значений: $\alpha = 1.76 \text{ эВ}$ [4], $N = 1.3 \cdot 10^{28} \text{ м}^{-3}$, $m_h^* = 0.48m_e$, $m_e^* = 0.02m_e$, $x = 0.291$ дает величину $\varepsilon_0 = 3.9 \text{ мэВ}$, что не плохо согласуется с экспериментальными данными. Полосу B можно было объяснить также рекомбинацией экситонно-примесных комплексов, примесным центром в которых является глубокий нейтральный акцептор. Энергию связи экситона на нейтральном акцепторе можно оценить как $\varepsilon_{ce} = 0.055\varepsilon_A$. В нашем случае получается, что если в данном твердом растворе существуют глубокие акцепторные уровни, то они лежат на глубине $\varepsilon_A \sim 90 \text{ мэВ}$. Однако до сих пор о наблюдении таких глубоких акцепторных уровней не сообщалось. Длинноволновая полоса C ($h\nu_c \simeq 257 \text{ мэВ}$) отстоит от края зоны примерно на $\sim 10 \text{ мэВ}$. Как было отмечено, полоса C почти полностью исчезает уже при температуре $(6 \div 8) \text{ К}$. Поэтому мы полагаем, что такая полоса связана с излучательными переходами с донорного уровня на мелкий акцепторный уровень $\varepsilon_A \sim 8 \text{ мэВ}$. Быстрое температурное гашение полосы C связано с термической ионизацией донорного уровня.

Заключение

В работе исследовались спектры излучательной рекомбинации в узкощелевых твердых растворах $n\text{-Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Se}$ в интервале температур (4.2÷77) К, предложен механизм, с помощью которого объясняются наблюдавшиеся в эксперименте особенности спектров излучательной рекомбинации $n\text{-Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Se}$ при низких температурах, и методика определения основных параметров энергетической структуры.

Авторы выражают благодарность В.И. Иванову-Омскому и В.Ф. Мастерову за многочисленные и полезные обсуждения вопросов, затронутых в работе.

Список литературы

- [1] K. Kumazaki. Phys. St. Sol. B, **156**, 371 (1989).
- [2] M. Singhetal. J. Phys. C, **15**, 6731 (1982).
- [3] Н.П. Гавалешко, Л.Д. Паранчич, С.Ю. Паранчич, С.Ю. Бабий. УФЖ, **20**, 633 (1975).
- [4] C.J. Summers, J.G. Broerman. Phys. Rev. B, **21**, 559 (1980).
- [5] M.A. Lampert. Phys. Rev. Lett., **1**, 450 (1958).
- [6] V.I. Ivanov-Omskii, S.I. Kokhanovskii, R.P. Seysyan, V.A. Smirnov, V.A. Yukish, Sh.U. Yuldashev, Al.L. Efros. Sol. St. Commun., **46**, 25 (1983).
- [7] С.Д. Барановский, А.Л. Эфрос. ФТП, **11**, 2233 (1978).

Редактор В.В. Чалдышев

Radiative recombination in a narrow-gap $n\text{-Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Se}$ solid solution

E.I. Georgitse, S.Yu. Paranchich*, L.D. Paranchich*, I.T. Postolaki,
V.A. Smirnov†

State University, 277069 Kishinev, Moldova

*State University, Chernovtsy, the Ukraine

†A.F. Ioffe Physicotechnical Institute, Russian Academy of Sciences,
194021 St. Petersburg, Russia

Radiative recombination in $n\text{-Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Se}$ was investigated within the temperature range 4.2 — 77 K and magnetic fields up to 8. Photoluminescence spectra of $n\text{-Hg}_{1-x}\text{Cd}_x\text{Se}$ at 4.2 K in the absence of magnetic field had three-band structure. Identification of the bands was performed.