Особенности локальной структуры редкоземельных додекаборидов ${ m RB}_{12}~({ m R}={ m Ho},\,{ m Er},\,{ m Tm},\,{ m Yb},\,{ m Lu})$

А. П. Менушенков,¹⁾ А. А. Ярославцев, И. А. Залужный, А. В. Кузнецов, Р. В. Черников⁺, Н. Ю. Шицевалова^{*}, В. Б. Филиппов^{*}

Национальный исследовательский ядерный университет "МИФИ", 115409 Москва, Россия

⁺DESY Photon Science, D-22607, Hamburg, Germany

*Институт проблем материаловедения им. Францевича НАНУ, 03680 Киев, Украина

Поступила в редакцию 25 июня 2013 г.

Методом EXAFS-спектроскопии определены параметры локальной кристаллической структуры додекаборидов RB₁₂ (R = Ho, Er, Tm, Yb, Lu). Показано, что колебания редкоземельного (P3) иона относительно борного каркаса хорошо описываются гармоническим приближением. Вместе с тем при определении длины связи R–В необходимо учитывать смещение P3-ионов из равновесных положений кристаллической структуры. Проведенный анализ спектров ренгеновского поглощения (EXAFS-спектров) позволил зафиксировать во всех исследованных соединениях смещение 1–6 процентов P3-ионов на величину порядка 0.2–0.3 Å, которое при низкой температуре ведет к формированию фазы каркасного стекла.

DOI: 10.7868/S0370274X13150095

Додекабориды редкоземельных (P3) металлов RB_{12} кристаллизуются в решетке типа NaCl, в которой позиции Na занимают P3-ионы R^{3+} , а в позициях Cl располагаются кубооктаэдры B_{12} (рис. 1) [1]. В



Рис. 1. Элементарная ячейка RB₁₂. Справа показано ближайшее окружение редкоземельного иона, находящегося в центре усеченного октаэдра, состоящего из 24 атомов бора (вверху), и смещенного из центра октаэдра, содержащего вакансию бора (внизу)

результате в первой координационной сфере вокруг иона редкоземельного элемента находится 24 атома бора, образующих усеченный октаэдр. Радиус последнего (~ 2.78 Å) оказывается существенно больше

суммы ковалентного радиуса бора (0.88 Å) [1] и радиуса ионов \mathbb{R}^{3+} (≤ 1.0 Å) [2]. Сильные ковалентные связи атомов бора определяют большую жесткость борной подрешетки и структуры в целом, а также хорошую химическую стойкость, большую микротвердость, высокую температуру плавления и более высокие значения проводимости и теплопроводности по сравнению с соответствующими редкоземельными металлами [3-5]. Различие в заполнении 4fоболочки обусловливает широкое разнообразие электронных и магнитных свойств додекаборидов, а слабость связи РЗ-ионов между собой и с подрешеткой бора – их сильную зависимость от температуры и величины магнитного поля. К примеру, соединения HoB₁₂, ErB₁₂ и TmB₁₂ являются антиферромагнетиками с температурой Нееля $\Theta_N = 7.38, 6.65$ и $3.28 \,\mathrm{K}$ соответственно [1], YbB₁₂ принято считать кондоизолятором с температурой Кондо $T_{\rm K} \sim 70 \, {\rm K}$ [6], а LuB₁₂ представляет собой сверхпроводник с критической температурой $T_c = 0.44 \,\mathrm{K}$ [7]. Сильные электронные корреляции, зависящие от особенностей локального окружения РЗ-ионов, оказывают дополнительное влияние на свойства редкоземельных додекаборидов.

По данным рентгеноструктурного анализа LuB_{12} при комнатной температуре часть ионов лютеция смещена на расстояние 0.36 Å в направлении квадратной грани усеченного октаэдра B_{24} [1]. Это от-

¹⁾e-mail: menushen@htsc.mephi.ru

ражается в низкотемпературных свойствах соединения. В работах [8, 9] сообщается о наблюдении в LuB₁₂ аномалий Шоттки в низкотемпературной теплоемкости, бозонного пика в спектрах комбинационного рассеяния, который должен отсутствовать в кубической структуре, а также максимума вблизи $T \sim 60 \,\mathrm{K}$ на температурных зависимостях коэффициента Холла и магнитной восприимчивости. Указанные аномалии, по мнению авторов [8, 9], связаны с формированием фазы каркасного стекла при смещении части редкоземельных ионов из центральносимметричных позиций в усеченных октаэдрах В₂₄. Концентрация смещенных ионов в 5-7%, оцененная из низкотемпературных данных по теплоемкости и спектров комбинационного рассеяния [10], существенно превышает их долю при комнатной температуре (1-2 ат.% [1]).

Наиболее вероятной причиной смещения редкоземельных ионов является наличие вакансий в подрешетке бора [1, 8], вызывающих нарушение сферической симметрии потенциала, в котором колеблется РЗ-ион. При этом в магнитных соединениях дополнительное влияние может оказывать эффект Яна–Теллера. В данной работе методом спектроскопии рентгеновского поглощения (EXAFS) исследована локальная структура магнитных (HoB₁₂, ErB₁₂, TmB₁₂) и немагнитных (YbB₁₂, LuB₁₂) додекаборидов. Показано, что смещение РЗ-ионов наблюдается во всех соединениях, а доля смещенных ионов растет с понижением температуры.

Монокристаллы высокого качества были выращены методом индукционной зонной плавки в атмосфере инертного газа из предварительно синтезированных порошков RB₁₂ (детали см. в [1]). Исходными материалами для синтеза боридов служили соответствующие РЗ-оксиды чистотой 4N и аморфный бор чистотой 3N. Монокристаллы перемалывались в агатовой ступке. На порошках измерялись спектры рентгеновского поглощения. Контрольный эксперимент, проведенный на монокристалле LuB₁₂, показал, что измельчение не искажает спектры. Спектры рентгеновского поглощения снимались на станции C накопительного кольца DORIS III синхротронного центра HASYLAB/DESY в диапазоне температур 11–300 К выше L₃-краев поглощения редкоземельных элементов. При этом поглощение выше L₂краев ограничило верхнюю границу спектров в импульсном пространстве величиной 15–16 Å⁻¹. Энергетическое разрешение двухкристального монохроматора Si (111), отстроенного на 50 % от максимума интенсивности для подавления высших гармоник излучения, составляло около 1.2 эВ. Стабильность температуры измерений в прокачном гелиевом криостате обеспечивалась с точностью не хуже ± 1 К при комнатной температуре и ± 0.1 К при 11 К. Выделение, фурье-анализ и моделирование EXAFSфункций осуществлялись с помощью программного комплекса VIPER [11].

Модуль фурье-преобразования EXAFS-функций, выделенных из измеренных спектров (рис. 2), с точ-



Рис. 2. Модули фурье-преобразования EXAFSфункций $\chi(k)k^2$ при T = 11К. Пики при $r \simeq 2.5$ и 5.1 Å отвечают первой и второй координационным сферам РЗ-иона

ностью до фазы отвечает парной функции радиального распределения атомов (PRDF) в локальном окружении редкоземельного элемента. Хорошо выраженные максимумы при $r_1 \simeq 2.5$ Å и $r_2 \simeq 5.1$ Å отвечают координационным сферам окружения PЗиона, содержащим, соответственно, 24 атома бора и 12 редкоземельных ионов. EXAFS-функция моделировалась с учетом обеих сфер. Однако настоящая работа посвящена анализу расположения РЗ-ионов относительно борного каркаса. Поэтому результаты приводятся лишь для связи R–B.

Для определения параметров локальной структуры из измеренных спектров EXAFS-функция $\chi(k)$ моделировалась в традиционном гармоническом приближении в соответствии со стандартной формулой:

$$\chi(k) = -S_0^2 \sum_n \frac{N_n |f_n(k)|}{k r_n^2} \sin(2k r_n + \phi_n) e^{-2k^2 \sigma_n^2}, \quad (1)$$

где N_n – координационное число, r_n – средний радиус *n*-й координационной сферы, σ_n^2 — среднеквадратичное отклонение межатомного расстояния от его среднего значения, называемое фактором Дебая—

Письма в ЖЭТФ том 98 вып. 3-4 2013

Валлера. Масштабный множитель S_0^2 учитывает влияние многоэлектронных эффектов. Амплитуды $f_n(\pi, k)$ и фазы обратного рассеяния $\phi_n(\pi, k)$ рассчитывались с использованием программы FEFF9 [12].

В результате моделирования были определены температурные зависимости длин межатомных связей и факторов Дебая–Валлера (рис. 3). Полученные



Рис. 3. Температурные зависимости длин (а) и факторов Дебая–Валлера (b) связей R–В и их подгонка с помощью модели Эйнштейна (пунктир). Открытые значки соответствуют приближению идеальной структуры, а заполненные — моделированию с учетом смещения РЗ-ионов. Смещение кривых на рис. (b) связано с увеличением статического беспорядка в ряду HoB₁₂–LuB₁₂ (см. таблицу)

величины межатомных расстояний R–В хорошо согласуются с данными рентгеновской дифракции. В пределах погрешности расстояние R–В слабо растет с уменьшением температуры.

Письма в ЖЭТФ том 98 вып. 3-4 2013

Температурные зависимости факторов Дебая– Валлера были проанализированы в приближении гармонической модели Эйнштейна:

$$\sigma^2 = \sigma_s^2 + \frac{\hbar^2}{2Mk_{\rm B}\Theta_{\rm E}} \operatorname{cth}\left(\frac{\Theta_{\rm E}}{2T}\right),\tag{2}$$

где не зависящий от температуры вклад σ_s^2 соответствует статическому разупорядочению атомов, второе слагаемое описывает парные колебания атомов, а температура Эйнштейна $\Theta_{\rm E}$ характеризует жесткость связи. Поскольку атомы бора связаны между собой жесткими ковалентными связями, в первом приближении можно считать, что усеченный октаэдр В₂₄ практически не деформируется и РЗ-ион колеблется относительно него как целого. Поэтому в выражении (2) величина M рассчитывалась как приведенная масса редкоземельного атома и 24 атомов бора. Такое приближение успешно апробировано в работе [13] для РЗ-иона, находящегося в жестком икосаэдре из 12 атомов группы пниктогенов. Критерием его адекватности может служить соответствие температуры Эйнштейна, получаемой в процессе моделирования, ее величине, определяемой из других экспериментов.

Полученные значения температур Эйнштейна и статических факторов Дебая–Валлера приведены в таблице. Длина связи R–В монотонно убывает в ряду HoB₁₂–LuB₁₂ примерно на 0.017 Å при T = 11 K (рис. 3). Радиус же редкоземельных ионов уменьшается более чем вдвое сильней, от 0.901 до 0.861 Å [2]. Вследствие этого жесткость связи должна падать. Последнее подтверждается уменьшением температуры Эйнштейна в ряду HoB₁₂–LuB₁₂ (см. таблицу).

Полученная для LuB₁₂ температура Эйнштейна хорошо согласуется с энергиями колебаний РЗ-иона, определенными из измерений низкотемпературной теплоемкости, $\Theta_{\rm E} = (162-171)$ K [10], неупругого рассеяния нейтронов, ~15 мэВ [14], микроконтактных спектров, ~14 мэВ [15]. Это подтверждает правомерность использованного приближения. Отметим также, что стандартный выбор эффективной массы, составленной из масс РЗ-атома и одного атома бора, более чем вдвое завышает величины $\Theta_{\rm E}$.

Приведенный анализ показывает, что локальная структура додекаборидов RB₁₂ достаточно хорошо описывается моделированием EXAFS-функции в приближении идеальной решетки, в котором парная функция радиального распределения атомов является функцией Гаусса. Вместе с тем достаточно большая величина статического фактора Дебая–Валлера (см. таблицу) и нефизичный рост длины связи R–B с понижением температуры могут быть вызваны ста-

Параметры локальной структуры соединений \mathbf{RB}_{12} при $T=11\,\mathbf{K}$

	$\begin{array}{c} \sigma_s^2,\\ 10^{-4} \mathrm{\AA}^2 \end{array}$	$\Theta_{\rm E},$ K	$r_1,$ Å	$\Delta r,$ Å	l, %
HoB ₁₂	37(2)	206(6)	2.789(4)	0.175(4)	73
ErB_{12}	44(3)	200(13)	2.783(4)	0.194(4)	64
TmB_{12}	45(2)	176(9)	2.779(4)	0.206(4)	24
YbB_{12}	47(3)	173(8)	2.778(4)	0.262(4)	77
LuB_{12}	55(2)	160(10)	2.772(4)	0.295(4)	91

тическим смещением части редкоземельных ионов от центрального положения внутри B_{24} . Его можно учесть следующим образом.

При смещении РЗ-иона вдоль различных направлений, например к центру квадратной грани усеченного октаэдра В₂₄ или к одному из атомов бора, образуется несколько наборов расстояний R–B. Каждый из них можно описать своим гауссианом. В результате интегральная PRDF, составленная из нескольких гауссианов, сильно уширяется, а ее амплитуда уменьшается. В этом случае следует использовать апробированный в работах [16, 17] метод моделирования EXAFS-функции с произвольной PRDF:

$$\chi(k) = -S_0^2 \sum_n \frac{N_n |f_n(k)|}{k} \int \frac{g_n(r) \sin(2kr_n + \phi_n) dr}{r^2}$$

где $g_n(r)$ – PRDF *n*-й координационной сферы, нормированная на координационное число $N_n = \int g_n(r) dr$. В нашем случае PRDF первой координационной сферы можно составить из функции Гаусса для несмещенных ионов и низкой широкой "подставки", соответствующей смещенным ионам, с весами, равными долям несмещенных и смещенных ионов.

При смещении образуются различные наборы расстояний между РЗ-ионом и ионами бора. Их анализ показал, что вне зависимости от направления смещения PRDF смещенных ионов хорошо аппроксимируются суммой двух гауссианов. Поэтому в данной работе полная PRDF первой координационной сферы моделировалась в виде

$$g_1(r) = \frac{1-Q}{\sqrt{2\pi\sigma_1^2}} e^{-(r-r_1)^2/2\sigma_1^2} + \frac{Q}{2\sqrt{2\pi\sigma_2^2}} \left[e^{-\frac{(r-r_1-\Delta r)^2}{2\sigma_2^2}} + e^{-(r-r_1+\Delta r)^2/2\sigma_2^2} \right].$$
 (3)

Зесь первое слагаемое соответствует вкладу несмещенных ионов, второе – смещенных, Q – доля смещенных ионов, а остальные параметры описывают форму и положение максимумов PRDF.

Полученные температурные зависимости доли смещенных ионов и величин смещения показаны на

рис. 4. Доля смещенных ионов немного уменьшается с ростом температуры. Ее величина зависит от



Рис. 4. Температурные зависимости доли смещенных РЗ-ионов (a) и величин смещений (b)

типа редкоземельного элемента и не превышает 6 % (для ErB_{12}), а минимальное значение составляет всего 1 % (для TmB_{12}). Величина смещения монотонно возрастает при переходе от Но к Lu. Это коррелирует с ростом степени разупорядочения решетки, характеризуемой величиной статического фактора Дабая– Валлера (см. таблицу). Отметим, что величина смещения уменьшается с понижением температуры и перестает зависеть от нее в области $T \sim 60 \,\mathrm{K}$, в которой наблюдается максимум температурных зависимостей коэффициента Холла и магнитной восприимчивости [9].

Малость доли смещенных ионов определяет достаточно большую погрешность моделирования. В то же время приближение идеальной решетки дает неплохое описание локальной структуры. Поэтому достоверность результатов моделирования требует дополнительной аргументации с помощью статистического критерия Фишера [18].

Экспериментальный $(y(k_i))$ и модельный $(y_m(k_i))$ спектры представляют собой набор точек в *k*пространстве. Для каждой модели можно вычислить параметр χ^2 , характеризующий качество подгонки:

$$\chi^{2} = \frac{p}{N} \sum_{i=1}^{N} \frac{[y(k_{i}) - y_{m}(k_{i})]^{2}}{\epsilon_{i}^{2}}$$

Письма в ЖЭТФ том 98 вып. 3-4 2013

где N – количество точек в спектрах, ϵ_i^2 – погрешность определения экспериментальной величины $y(k_i)$, p – число независимых параметров, определяемых из экспериментального спектра [19]. Согласно критерию Фишера модель 2, зависящая от p_2 параметров, лучше описывает экспериментальные данные, чем модель 1, зависящая от меньшего числа $p_1 \leq p_2$ параметров, если выполняется неравенство

$$\chi_2^2 < \chi_1^2 \left(1 + \frac{p_2 - p_1}{p - p_2} F_{(p_2 - p_1, p - p_2)}^l \right)^{-1},$$

где $F_{(\mu,\nu)}^{l}$ – распределение Фишера–Снедекора со степенями свободы μ, ν и уровнем значимости, соответствующим максимальному значению l, при котором данное неравенство выполняется. Величина l определяет вероятность, с которой модель 2 оказывается лучше модели 1.

Сравнение двух описанных выше моделей показало, что для всех исследованных додекаборидов, кроме TmB₁₂, у которого доля смещенных ионов минимальна, учет смещения дает более достоверные результаты с уровнем значимости, превышающим 60 % (см. таблицу). Чтобы выявить причину смещения РЗ-ионов, проанализируем описывающие его параметры.

На величину смещения оказывает влияние жесткость связи R–B, а в магнитных соединениях – еще и обменное взаимодействие. Для исследованных образцов характерный масштаб энергии упругой связи, $\Theta_{\rm E} \sim 200$ K, более чем на порядок превосходит характерную величину обменной энергии, $\Theta_{\rm N} < 7.5$ K. Поэтому можно полагать, что влияние последней на величину смещения будет слабым. В таком случае смещение должно быть обратно пропорциональным жесткости связи. Это подтверждается полученными данными. На рис. 4 в ряду LuB₁₂–HoB₁₂ прослеживается хорошая корреляция обратных величин смещения с температурами Эйнштейна.

Доля смещенных ионов в ряду LuB₁₂–HoB₁₂ меняется нерегулярно. Видимо, ее величина связана с небольшим дефицитом бора в образцах, что определяется особенностями фазовых диаграмм редкоземельных боридов. При этом в додекаборидах число вакансий бора вдвое меньше числа смещенных ионов, т.к. каждый атом бора соединяет координационные сферы двух РЗ-ионов (см. рис. 1).

Таким образом, анализ EXAFS-спектров соединений RB₁₂ с использованием PRDF произвольной формы позволил зафиксировать во всех исследованных додекаборидах смещение 1–6 % РЗ-ионов на величину порядка 0.2–0.3 Å из центра усеченных октаэдров B₂₄. Разумно предположить, что при смещении



Рис. 5. Изменение $\Theta_{\rm E}$ и $1/\Delta r$ в ряду LuB₁₂-HoB₁₂

формируется двухъямный потенциал с минимумами в центре и в смещенном положении, влияние которого на физические свойства редкоземельных додекаборидов подробно обсуждалось в работе [8].

Работа частично поддержана РФФИ (грант #12-02-12077-офи_м). Авторы выражают благодарность программному комитету DESY Photon Science за предоставленную возможность измерений EXAFSспектров (проект # I-20110886). Авторы признательны Н.Е. Случанко и В.В. Глушкову за многочисленные полезные дискуссии.

- H. Werheit, V. Filipov, K. Shirai et al., J. Phys.: Condens. Matter 23, 065403 (2011).
- 2. R.D. Shannon, Acta Cryst. A 32, 751 (1976).
- J. Etourneau and P. Hagenmuller, Philos. Mag. B 52, 589 (1985).
- S. Gabáni, I. Bat'ko, K. Flachbart et al., J. Magn. Magn. Mater. 207, 131 (1999).
- Н.Е. Случанко, А.В. Богач, В.В. Глушков и др., ЖЭТФ 135, 776 (2009).
- H. Okamura, S. Kimura, H. Shinozaki et al., Phys. Rev. B 58, R7496 (1998).
- J. Teyssier, R. Lortz, A. Petrovic et al., Phys. Rev. B 78, 134504 (2008).
- Н.Е. Случанко, А.Н. Азаревич, А.В. Богач и др., ЖЭТФ 140, 536 (2011).
- Н.Е. Случанко, А.Н. Азаревич, А.В. Богач и др., ЖЭТФ 138, 315 (2010).
- N. Sluchanko, S. Gavrilkin, K. Mitsen et al., J. Supersond. Nov. Magn. 26, 1663 (2013).
- K. V. Klementev, J. Phys. D: Applied Phys. 34, 209 (2001).
- J. J. Rehr, J. J. Kas, and D. F. Vila, Phys. Chem. Chem. Phys. 12, 5503 (2010).
- M. Mizumaki, S. Tsutsui, T. Uruga et al., J. Phys. Soc. Jpn. 80, 074603 (2011).

- E. V. Nefeodova, P.A. Alekseev, J.-M. Mignot et al., Phys. Rev. B 60, 13507 (1999).
- K. Flachbart, P. Alekseev, G. Grechnev et al., in Rare Earths: Research and Applications (ed. by K.N. Delfrey), Nova Science Publishers, Inc., N.Y., 2008.
- А.П. Менушенков, К.В. Клементьев, П.В. Конарев и др., Письма в ЖЭТФ 67, 977 (1998).
- A.P. Menushenkov and K.V. Klementev, J. Phys.: Condens. Matter 12, 3767 (2000).
- 18. K. V. Klementev, J. Synchrotron Rad. 8, 270 (2001).
- 19. E.A. Stern, Phys. Rev. B 48, 9825 (1993).