19,05,11

Магнитокалорические свойства ленточного образца сплава Гейслера Ni₄₅Co₅Mn₃₁Al₁₉: экспериментальные и теоретические исследования

© А.Г. Гамзатов^{1,2}, В.В. Соколовский ^{1,2,3}, А.Б. Батдалов¹, А.М. Алиев¹, D.-H. Kim⁴, N.H. Yen⁵, N.H. Dan⁵, S.-C. Yu⁶

¹ Институт физики им. Х.И. Амирханова ДФИЦ РАН,

Махачкала, Россия

² Национальный исследовательский технологический университет "МИСиС",

Москва, Россия

³ Челябинский государственный университет,

Челябинск, Россия

⁴ Department of Physics, Chungbuk National University,

Cheongju, 28644 South Korea

⁵ Institute of Materials Science, VAST, 18-Hoang Quoc Viet,

Hanoi, Vietnam

⁶ School of Natural Science, Ulsan National Institute of Science and Technology,

Ulsan 44919, South Korea

E-mail: gamzatov_adler@mail.ru

Поступила в Редакцию 28 сентября 2022 г. В окончательной редакции 28 сентября 2022 г. Принята к публикации 29 сентября 2022 г.

Приводятся результаты экспериментальных и теоретических исследований магнитокалорических свойств ленточного образца сплава $N_{49}Co_5Mn_{31}Al_{19}$ в интервале $T=80-350\,\mathrm{K}$ в магнитных полях до 8 Т. Данный сплав демонстрирует магнитоструктурный фазовый переход (МСФП) 1-го рода в области температур 270 К, а также переход II рода — при температуре Кюри 294 К. Магнитокалорический эффект (МКЭ) исследовался как прямым методом модуляции магнитного поля в циклических полях до 8 Т, так и классическим экстракционным методом. Полевые зависимости МКЭ имеют различный характер для фазовых переходов I и II рода. Вблизи МСФП обратный МКЭ необратим, т.е. конечная температура образца ниже начальной на 0.75 К. Теоретические исследования магнитных свойств и МКЭ исследуемого образца выполнены с помощью *ab initio* расчетов и моделирования методом Монте-Карло. Теоретические температурные зависимости МКЭ характеризуются схожим интервалом проявления эффекта в области мартенситного превращения и более узким интервалом в области температуры Кюри аустенита по сравнению с экспериментом, что обусловлено наличием неоднородного смешанного состояния аустенита в экспериментальном образце. В целом, теоретические данные качественно и количественно воспроизводят экспериментальные зависимости.

Ключевые слова: магнитокалорический эффект, циклические поля, сплав Гейслера, метод Монте-Карло.

DOI: 10.21883/FTT.2022.12.53715.488

1. Введение

Магнитное охлаждение основанное на магнитокалорическом эффекте (МКЭ), является перспективным экологически чистым и энергоэффективным методом охлаждения. Суть МКЭ заключается в изотермическом изменении энтропии (ΔS) или в адиабатическом изменении температуры ($\Delta T_{\rm ad}$) образца при приложении внешнего магнитного поля. Для реализации данной технологии необходимо, чтобы материал обладал большой величиной МКЭ вблизи комнатных температур. Яркими представителями магнитокалорических материалов являются сплавы Гейслера Ni–Mn–X (X — Al, Ga, In, Sn, Sb), которые могут изменить свои магнитные свойства при магнитоструктурном фазовом переходе (МСФП), т.е. переходить из слабомагнитного мартенсита в ферромагнитный (ФМ) аустенит, сопровождающийся большим

обратным МКЭ. Также путем регулирования состава можно управлять температурой МСФП в нужную сторону [1–6].

Известно, что для увеличения эффективности работы холодильной машины, работающей на основе МКЭ логично использовать материалы с "уменьшенными" размерами, в качестве которых выступают пленки, ленты и микропровода. Интерес к данным материалам обусловлен высоким отношением площади поверхности к объему, т.е. геометрией, благоприятной для передачи тепла [2]. Кроме того, ленточные материалы более технологичны, т.е. из них можно изготавливать изделия любой конфигурации.

Результаты исследования влияния допирования Al на структуру, магнитные свойства и МКЭ ленточных образцов $Ni_{50}Mn_{37-x}Al_xSn_{13}$ представлены в работах [4,7–9]. В имеющейся литературе большое количество данных

о МКЭ в ленточных образцах сплавов Гейслера в основном получено с помощью косвенных методов, основанных на измерении кривых изотермической намагниченности [1–6]. Однако такие измерения для материалов со структурными переходами приводят к достаточно большим ошибкам, т.к. не учитывается изменение энтропии, вызванное структурным переходом. В этом плане прямые измерения МКЭ являются предпочтительными. Нам известны всего несколько работ, посвященных исследованию МКЭ ленточных образцов прямым методом [7–11]. Это связано с тем, что для исследования прямым методом МКЭ в ленточных образцах нужны специальные методики, так как классические прямые методы требуют более массивные образцы. Недавние исследования МКЭ [8] в ленточном образце $Ni_{50}Mn_{35}Al_2Sn_{13}$ в циклических магнитных полях 1.8 Т методом модуляции магнитного поля показали, что величина обратного МКЭ зависит от скорости сканирования температуры. Причиной тому может служить кинетика протекания МСФП и релаксационные процессы. Чем выше скорость сканирования, тем больше величина обратного эффекта.

В настоящей работе исследуются (экспериментально и теоретически) магнитные и магнитокалорические свойства ленточного образца сплава Гейслера Ni₄₅Co₅Mn₃₁Al₁₉, полученного методом быстрой закалки. Природа магнитных фазовых переходов в ленточных образцах $Ni_{50-x}Co_xMn_{50-y}Al_y$ (x=5 и 10; $y=17,\ 18$ и 19) исследовалась в недавней работе [12], где показано, что легирование Со сильно влияет на магнитное фазовое превращение материалов. Частичная замена Ni на Co в сплавах приводит к значительному увеличению изменения намагниченности при мартенситном превращении, что значительно повышает МКЭ [12–15]. Температура перехода мартенсита в аустенит постепенно снижается, тогда как температура Кюри сильно возрастает с увеличением концентрации Co. Замена Ni на Co усиливает магнитные обменные взаимодействия и ферромагнитную фазу сплавов [16,17].

2. Образцы и методика

Сплав номинального состава $Ni_{45}Co_5Mn_{31}Al_{19}$ был приготовлен из чистых элементов (99.9%) Ni, Co, Mn и Al методом дуговой плавки в аргоне. Затем был использован метод формования расплава для изготовления лент из сплава с тангенциальной скоростью медного колеса 40 m/s. Толщина и ширина лент составляют около $20 \, \mu \text{m}$ и $1.5 \, \text{mm}$ соответственно [12].

Структура сплава исследована методом порошковой рентгенографии (РФА). Измерения магнитных свойств выполнены на вибрационном магнитометре. МКЭ исследован как прямым методом, так и оценен методом Монте-Карло (МК). Используемый прямой метод измерения МКЭ в циклических магнитных полях позволяет измерять адиабатическое изменение температуры $\Delta T_{\rm ad}$ с высокой точностью ($\sim 10^{-3}$ K) в образцах малых раз-

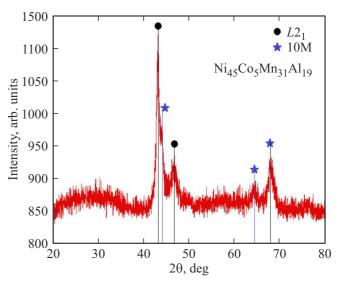


Рис. 1. Рентгеноструктурный анализ сплава $Ni_{45}Co_5Mn_{31}Al_{19}$ при комнатной температуре.

меров (ленты, пленки, нанопроволоки и т.п.). Следует отметить, что в случае измерения $\Delta T_{\rm ad}$ в малогабаритных тонких образцах (пленках, лентах) необходимо вносить поправки, учитывающие соотношение массы самого образца и массы термопары приклеенной к образцу. В нашем случае толщина термопары, приклеенной к образцу, составляет около $5-10\,\mu{\rm m}$. Для минимизации погрешностей, связанных с массой термопары, была создана слоистая структура (3-5 слоев) из лент с термопарой между слоями.

Рентгенограмма ленты $Ni_{45}Co_5Mn_{31}Al_{19}$, измеренная при комнатной температуре, показана на рис. 1. Структурный анализ показал, что помимо основной фазы, связанной с аустенитной структурой $L2_1$ (пространственная группа: Fm3m), некоторые пики XRD с низкой интенсивностью соответствующие мартенситной фазе 10М (пространственная группа: Pmma) также присутствуют.

Теоретические исследования магнитных и магнитокалорических свойств исследуемых композиций выполнено в рамках теории функционала плотности и моделирования методом МК. С помощью первопринципных методов определены параметры магнитного обменного взаимодействия между атомами Ni, Co и Mn в аустенитной и мартенситной фазе, используя программный пакет SPR-ККР [18] и приближение обобщенного градиента GGA-PBE в качестве обменно-корреляционного потенциала. Исходные параметры кубической и тетрагональной фазы определены из работы [19]. Для формирования нестехиометрической композиции Ni₄₅Co₅Mn₃₁Al₁₉ применено приближение когерентного потенциала. Моделирование термодинамических характеристик выполнено с помощью метода МК и микроскопической решеточной модели Блюма-Эмери-Гриффитса-Гейзенберга с учетом дальнодействующих обменных взаимодействий между магнитными атомами, полученных и ab initio

Фаза	J	K	U_{ij}	U_1	$\mu_{ m Mn1}$	$\mu_{ m Mn2}$	$\mu_{ m Ni}$	$\mu_{ ext{Co}}$
$c/a = 1 \ (\Phi M)$	_	1.722	0.01	-0.4	3.411	3.615	0.429	1.126
$c/a = 1.25 \; (\Phi \text{иM})$	6.15	_	0.5	-0.4	3.349	-3.633	0.287	0.672

Модельные параметры (в meV) и магнитные моменты (в $\mu_{\rm B}$) для Ni₄₅Co₅Mn₃₁Al₁₉. Параметр U_1 — безразмерная константа

расчетов [20–22]. Общий гамильтониан H состоит из магнитной ($H_{\rm mag}$) и решеточной ($H_{\rm lat}$) части, а также слагаемого магнитоупругого взаимодействия ($H_{\rm int}$). Следует отметить, что в работах [20–22], в качестве гамильтониана магнитной подсистемы выбрана модель Поттса q-состояний. В данной работе, для описания магнитных взаимодействий рассмотрен гамильтониан Гейзенберга. Взаимодействия между микродеформациями в структурной подсистеме реализованы в рамках гамильтониана Блюма—Эмери—Гриффитса (БЭГ), позволяющего описать структурные превращения из кубической аустенитной фазы в тетрагональную мартенситную фазу с термическим гистерезисом. Полная информация о гамильтониане БЭГ представлена в работах [20–23].

Моделирование методом МК выполнено на трехмерной решетке, состоящей из 11664 атомов (для стехиометрии Ni₂MnAl: 5832 атомов Ni, 2916 атомов Mn и Al). Данная решетка получена путем девятикратной трансляции шестнадцатиатомной ячейки $L2_1$ в трех направлениях $(9 \times 9 \times 9)$. Нестехиометрическая композиция сформирована исходя из номинального состава исследуемого сплава ($Ni_{45}Co_5Mn_{31}Al_{19}$ или $Ni_{1.8}Co_{0.2}Mn_{1.24}Al_{0.76}$). Атомы Со и избыточные атомы Мп располагались случайным образом в позициях Ni и Al соответственно. С целью реализации расчетов для ленточного образца граничные условия выбраны циклическими в двух направлениях, тогда как в третьем направлении положены открытыми. В процессе моделирования использовался классический алгоритм Метрополиса. Число шагов МК, приходящихся на одно значение температуры, составляло $5 \cdot 10^5$. В порядке достижения теплового равновесия в системе и получения равновесных значений внутренней энергии и параметров порядка, первые 104 шагов МК были отброшены. Термодинамические величины усреднялись по 1225 конфигурациям на каждые 400 шагов МК.

Что касается выбора параметров модельного гамильтониана, то часть параметров, таких как, константы магнитного взаимодействия (J_{ij}) и магнитные моменты (μ_i) , были взяты из первопринципных расчетов. Остальные параметры, такие как, константы структурного обменного взаимодействия (J и K) и константы магнитоупругого взаимодействия (U_{ij}, U_1) , использовались в качестве подгоночных параметров для воспроизведения температуры мартенситного преобразования и экспериментального поведения намагниченности в различных магнитных полях. Следует отметить, что константы магнитного взаимодействия рассмотрены вплоть до шестой координационной сферы и имеют схожий осциллирующий

вид, представленный в работе [24]. В таблице приведены значения параметров в модели БЭГ-Гейзенберга.

Согласно работе [19] для аустенитной фазы выгодно Φ М-упорядочение, тогда для мартенситной фазы — ферримагнитное (Φ иМ), т.е. магнитные моменты избыточных атомов Mn_2 , расположенных в позициях атомов Al, ориентированы антипараллельно магнитным моментам атомов Mn_1 , Ni и $Co. 3десь, атомы <math>Mn_1$ расположены в своих регулярных позициях.

3. Результаты и обсуждение

На рис. 2, а приведена температурная зависимость намагниченности в магнитном поле 100 Ое в режиме нагрева. При понижении температуры намагниченность образца резко возрастает вследствие перехода образца из парамагнитного (ПМ) в ФМ-состояние при температуре $T_C = 294 \, \mathrm{K}$. При дальнейшем охлаждении намагниченность достигает максимума при температуре 277 К, а затем резко уменьшается в диапазоне температур от 277 до 250 K, что связано с МС $\Phi\Pi$ из аустенитной ФМ-фазы в мартенситную антиферромагнитную (АФМ) [25]. В температурном интервале от $A_{\rm S}$ до $A_{\rm F}$ в образце сосуществуют одновременно две фазы — аустенитная и мартенситная, с близкими температурами перехода, что значительно увеличивает величину намагниченности в этом интервале. Стоит отметить, что два фазовых перехода находятся рядом: T_C (аустенит) = 294 K, начало мартенситного перехода $T_S = 270 \,\mathrm{K}$. Зависимость dM/dT, представленная на вставке рис. 2, a, хорошо иллюстрирует вышесказанное.

На рис. 2, в представлены результаты моделирования методом МК намагниченности как функции температуры для исследуемого соединения в различных магнитных полях до 8Т. Можно видеть, что теоретическая кривая намагниченности в отсутствие магнитного поля хорошо воспроизводит экспериментальную зависимость, представленную на рис. 2, а. Согласно производной dM/dT, теоретические температуры мартенситного превращения и температуры Кюри аустенита составляют значения 285 и 290 К, что является близким к эксперименту. Приложение магнитного поля приводит к смещению температуры мартенситного превращения T_M в область меньших температур, что связано со стабилизацией аустенитной фазы магнитным полем. При этом как в слабых, так и сильных магнитных полях величина намагниченности мартенситной фазы существенно меньше намагниченности аустенитной фазы. Причи-

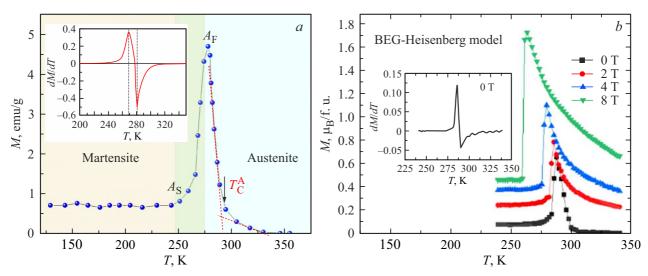


Рис. 2. a — зависимость намагниченности на нагрев образца от температуры при $H=0.01\,$ Т (режим нагрева). На вставке представлена зависимость dM/dT от температуры; b — теоретические температурные зависимости намагниченности в магнитных полях 0, 2, 4 и 8 Т, полученные с помощью моделирования методом Монте-Карло. На вставке представлена зависимость dM/dT от температуры в отсутствие магнитного поля.

ной такого поведения является сильно конкурирующее ферро-антиферромагнитное взаимодействие между атомами Мп в мартенситной фазе. Стоит отметить, что представленное поведение намагниченности характерно для сплавов Гейслера с избытком атомов Мп.

На рис. 3, а представлена температурная зависимость МКЭ в циклических магнитных полях 2, 4 и 8Т в режиме нагрева. Из рисунка видно, что наблюдается как прямой ($\Delta T_{\rm ad} > 0$) вблизи T_C , так и обратный $(\Delta T_{\rm ad} < 0)$ МКЭ вблизи температуры МСФП, максимальные значения $\Delta T_{\rm ad}$ в поле 8 T равны $+0.9\,{\rm K}$ и $-0.7\,{\rm K}$ соответственно. Температура максимума $\Delta T_{\rm ad}$ вблизи $T_{\rm C}$ не зависит от напряженности поля, в то время как вблизи МСФП наблюдается смещение $T_{\rm max}$ в сторону низких температур при увеличении магнитного поля. Схожая зависимость $\Delta T_{\rm ad}(H,T)$ вблизи МСФП наблюдалась ранее для сплава Ni-Mn-In [26]. Такое поведение объясняется тем, что магнитное поле стабилизирует фазу с большей намагниченностью и приводит к сдвигу температур начала мартенситного перехода в сторону низких температур, а максимумы эффекта, как известно, наблюдаются вблизи температур фазовых превращений.

На рис. 3, b представлена полевая зависимость МКЭ вблизи температур максимумов прямого ($\sim 305\,\mathrm{K}$) и обратного ($\sim 264\,\mathrm{K}$) МКЭ при разовом включении/выключении магнитного поля интенсивностью 8 Т. Как видно из графика величина ΔT_{ad} вблизи T_C достигает значения 0.9 К при 8 Т, а при отключении поля возвращается обратно, что является следствием обратимости фазового перехода ΦM —ПМ. При $T=264\,\mathrm{K}$ величина обратного МКЭ в поле 8 Т в режиме роста поля равна $\Delta T=-2\,\mathrm{K}$. При отключении магнитного поля мы наблюдаем необратимый МСФП. Необратимость обратного МКЭ была рассмотрена в работе [27]

и объяснена конкуренцией прямого и обратного МКЭ. Заметим, что величина обратного эффекта при разовом включении магнитного поля 8 Т в 2.2 раза больше, чем значение, полученное в циклическом магнитном поле 8 Т частотой 0.13 Нz. Такая разница связана с тем, что при исследовании МКЭ прямым методом в циклических магнитных полях не учитываются эффекты первого включения.

МКЭ в ленточном сплаве $Ni_{45}Co_5Mn_{31}Al_{19}$ был оценен в работе [12] по изменению магнитной энтропии (ΔS_M) на основе изотерм намагниченности. При $\Delta H=13.5\,\mathrm{kOe}$ максимальное изменение магнитной энтропии составляет около 2 и $-1\,\mathrm{J/kg}\cdot\mathrm{K}$ для обратного и прямого МКЭ соответственно, что хорошо коррелирует с данными прямых измерений при разовом включении магнитного поля, где максимальная величина обратного эффекта боле чем в 2 раза больше чем прямой эффект.

Рассмотрим поведение теоретических зависимостей МКЭ (алиабатического изменения температуры) как функций температуры и магнитного поля (см. рис. 3, c, d). В силу близости температур мартенситного превращения и температуры Кюри аустенита из рис. 3, c следует резкая смена обратного МКЭ, наблюдаемого при мартенсит-аустенитном превращении из ФиМ- в ФМ-состояние, на прямой МКЭ, возникающий в области ФМ-ПМ-перехода аустенитной фазы. Расчеты показывают, что наибольший МКЭ наблюдается в области МСФП, относящегося к фазовому переходу первого рода. Напротив, согласно экспериментальным данным, наибольшая величина МКЭ реализуется в области температуры Кюри аустенита (см. рис. 3, a). Такое различие можно объяснить наличием неоднородного смешанного состояния в области структурного превращения вследствие конкуренции объемных долей мартенситной и

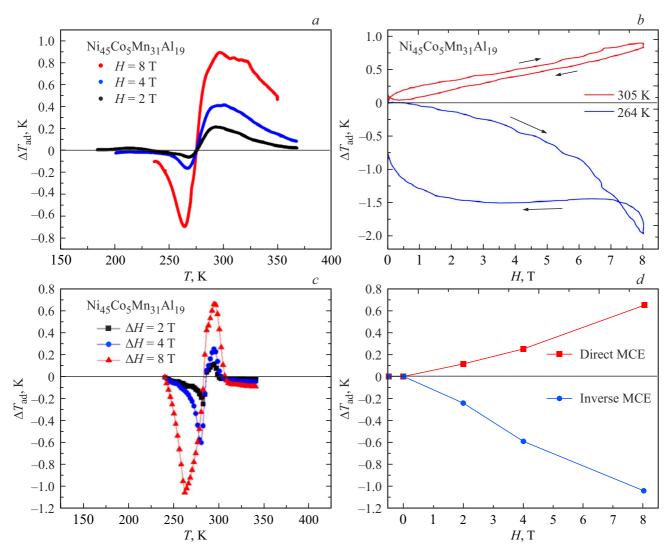


Рис. 3. a — температурная зависимость МКЭ в полях 2, 4 и 8 Т; b — полевые зависимости МКЭ при первом включении поля; c — теоретические зависимости МКЭ в полях 2, 4 и 8 Т, полученные при нагреве; d — теоретические зависимости прямого и обратного МКЭ как функции магнитного поля, полученные при нагреве (вблизи ТС и МСФП).

аустенитной фазы. Рост магнитного поля приводит к усилению как прямого, так и обратного МКЭ. В целом можно наблюдать качественное и количественное согласие между теоретическими и экспериментальными значениями МКЭ.

4. Заключение

Исследованы температурные зависимости намагниченности и МКЭ быстрозакаленного ленточного образца $Ni_{45}Co_5Mn_{31}Al_{19}$ в интервале температур $150-350~\rm K$ и в магнитных полях до $8~\rm T$. Результаты исследования МКЭ при разовом включении магнитного поля показывают, что величина обратного эффекта равна $\Delta T \ll -2~\rm K$ в поле $8~\rm T$. В циклическом магнитном поле $8~\rm T$ величина обратного эффекта равна $-0.9~\rm K$. Полевая зависимость МКЭ вблизи T_C носит линейный характер, а вблизи

МСФП проявляется необратимый МКЭ. Схожие результаты получены в рамках моделирования методом МК. Величина прямого и обратного МКЭ изменяется практически линейно с ростом напряженности магнитного поля. Однако, в рамках предложенной модели зафиксировать эффект первого включения не представляется возможным в силу ее несовершенства. Кроме того, теоретические кривые МКЭ характеризуются узким интервалом проявления эффекта в области температуры Кюри по сравнению с экспериментом, что обусловлено наличием неоднородного смешанного состояния аустенита в экспериментальном образце вследствие конкуренции объемных долей мартенситной и аустенитной фазы. Тем не менее, полученные температурные зависимости намагниченности и МКЭ качественно и количественно воспроизводят экспериментальные данные. В рамках предложенного теоретического подхода также предсказано температурное поведение намагниченности в различных полях, демонстрирующее смещение скачкообразного изменения намагниченности в область низких температур вследствие сдвига температуры структурного перехода магнитным полем.

В целом, можно полагать, что сочетание экспериментальных и теоретических подходов позволит улучшить понимание теплофизических процессов, ответственных за проявление МКЭ в сплавах Гейслера со связанным магнитоструктурным переходом.

Благодарности

Авторы выражают благодарность за поддержку III.К. Хизриеву и А.Т. Кадырбардееву за помощь в проведении экспериментов.

Финансирование работы

Исследование выполнено при финансовой поддержке гранта РНФ № 22-19-00610.

Конфликт интересов

Авторы заявляют, что у них нет конфликта интересов.

Список литературы

- [1] F-x. Hu, B-g. Shen, J-r. Sun, G-h. Wu. Phys. Rev. B **64**, 132412 (2001).
- [2] V.V. Khovaylo, V.V. Rodionova, S.N. Shevyrtalov, V. Novosad. Phys. Status Solidi B 1 (2014).
- [3] L. González-Legarreta, W.O. Rosa, J. García, M. Ipatov, M. Nazmunnahar, L. Escoda, J.J. Suñol, V.M. Prida, R.L. Sommer, J. González, M. Leoni, B. Hernando. J. Alloys Comp. 582, 588 (2014).
- [4] H.Y. Nguyen, T.M. Nguyen, M.Q. Vu, T.T. Pham, D.T. Tran, H.D. Nguyen, L.T. Nguyen, H.H. Nguyen, V.V. Koledov, A. Kamantsev, A. Mashirov. Adv. Nat. Sci.: Nanosci. Nanotechnology 9, 025007 (2018).
- [5] W. Guan, Q.R. Liu, B. Gao, S.Yang, Y. Wang, M.W. Xu, Z.B. Sun, X.P. Song, J. Appl. Phys. 109, 07A903 (2011).
- [6] H.C. Xuan, K.X. Xie, D.H. Wang, Z.D. Han, C.L. Zhang, B.X. Gu, Y.W. Du. Appl. Phys. Lett. 92, 242506 (2008).
- [7] A.G. Gamzatov, A.B. Batdalov, Sh.K. Khizriev, A.M. Aliev, L.N. Khanov, N.H. Yen, N.H. Dan, H. Zhou, S. Yu, D. Kim. J. Alloys Comp. 842, 155783 (2020).
- [8] A.G. Gamzatov, A.M. Aliev, A.B. Batdalov, Sh.K. Khizriev, D.A. Kuzmin, A.P. Kamantsev, D.-H. Kim, N.H. Yen, N.H. Dan, S.-C. Yu. J. Mater. Sci. 56, 15397 (2021).
- [9] Sh.K. Khizriev, A.G. Gamzatov, A. B. Batdalov, A.M. Aliev, L.N. Khanov, D.-H. Kim, S.-C. Yu, N.H. Yen, N.H. Dan. Phys. Solid State 62, 1280 (2020).
- [10] A.M. Aliev, A.B. Batdalov, I.K. Kamilov, V.V. Koledov, V.G. Shavrov, V.D. Buchelnikov, J. García, V.M. Prida, B. Hernando. Appl. Phys. Lett. 97, 212505 (2010).
- [11] F. Cugini, D. Orsi, E. Brück, M. Solzi. Appl. Phys. Lett. 113, 232405 (2018).
- [12] Y. Nguyen, M. Nguyen, Q. Vu, T. Pham, V.V. Koledov, A. Kamantsev, A. Mashirov, T. Tran, H. Kieu, Y. Seong, D. Nguyen. EPJ Web Conf. 185, 05001 (2018).

- [13] G.P. Felcher, J.W. Cable, M.K. Wilkinsonm. Phys. Chem. Solids 24, 1663 (1963).
- [14] F. Gejima, Y. Sutou, R. Kainuma, K. Ishida. Metallurg. Mater. Transact. A 30, 2721 (1999).
- [15] H.C. Xuan, F.H. Chen, P.D. Han, D.H. Wang, Y.W. Du. Intermetallic 47, 31 (2014).
- [16] M.V. Lyange, E.S. Barmina, V.V. Khovaylo. Mater. Sci. Foundations 81, 232 (2015).
- [17] C. Liu, W. Zhang, Z. Qian, Z. Hu, Q. Zhao, Y. Sui, W. Su, M. Zhang, Z. Liu, G. Liu, G. Wu. J. Alloys Comp. 433, 37 (2007).
- [18] H. Ebert, D. Ködderitzsch, J. Minár. Rep. Prog. Phys. 74, 096501 (2011).
- [19] M.V. Lyange, V.V. Sokolovskiy, S.V. Taskaev, D.Yu. Karpenkov, A.V. Bogach, M.V. Zheleznyi, I.V. Shchetinin, V.V. Khovaylo, V.D. Buchelnikov. Intermetallics 102, 132 (2018).
- [20] V.D. Buchelnikov, V.V. Sokolovskiy, H.C. Herper, H. Ebert, M.E. Gruner, S.V. Taskaev, V.V. Khovaylo, A. Hucht, A. Dannenberg, M. Ogura, H. Akai, M. Acet, P. Entel. Phys. Rev. B 81, 094411 (2010).
- [21] D. Comtesse, M.E. Gruner, M. Ogura, V.V. Sokolovskiy, V.D. Buchelnikov, A. Grünebohm, R. Arróyave, N. Singh, T. Gottschall, O. Gutfleisch, V.A. Chernenko, F. Albertini, S. Fähler, P. Entel. Phys. Rev. B 89, 184403 (2014).
- [22] V. Sokolovskiy, A. Grünebohm, V. Buchelnikov, P. Entel. Entropy 16, 4992 (2014).
- [23] T. Castán, E. Vives, P.-A. Lindgard. Phys. Rev. B 60, 7071 (1999).
- [24] V.V. Sokolovskiy, O. Miroshkina, M. Zagrebin, V. Buchelnikov. J. Appl. Phys. 127, 163901 (2020).
- [25] C. Jing, J. Chen, Z. Li, Y. Qiao, B. Kang, S. Cao, J. Zhang. J. Alloys Comp. 475, 1 (2009).
- [26] A.B. Batdalov, L.N. Khanov, A.V. Mashirov, V.V. Koledov, A.M. Aliev. J. Appl. Phys. 129, 123901 (2021).
- [27] V.V. Khovaylo, K.P. Skokov, O. Gutfleisch, H. Miki, R. Kainuma, T. Kanomata. Appl. Phys. Lett. 97, 052503 (2010).

Редактор Т.Н. Василевская