УСПЕХИ ФИЗИЧЕСКИХ НАУК

538,22:546.65

СИНТЕЗ И ФИЗИЧЕСКИЕ СВОЙСТВА МОНОКРИСТАЛЛИЧЕСКИХ ПЛЕНОК РЕДКОЗЕМЕЛЬНЫХ ФЕРРИТОВ-ГРАНАТОВ

В. Н. Дудоров, В. В. Рандошкин, Р. В. Телеснин

СОДЕРЖАНИЕ

1.	Введение	253
2.	Методика выращивания пленок ферритов-гранатов	255
3.	Некоторые вопросы кинетики роста гранатовых пленок	258
4.	Контроль качества полученных пленок	259
5.	Основные свойства монокристаллических иленок гранатов и методы их ис-	
	следования	262
6.	Воспроизводимость и температурная стабильность основных магиптных па-	
	раметров гранатовых пленок	280
7.	Заключение	284
Циз	гированная литература	284

1. ВВЕДЕНИЕ

Интерес к исследованию тонких магнитных пленок обусловлен как особенностями их структуры и физических свойств, позволяющими ожидать выяснения ряда принципиальных вопросов физики твердого тела, так и перспективами практического применения этих пленок в электронной технике. Одно из направлений, с которым связывают прогресс в развитии средств автоматики и вычислительной техники, включает разработку устройств памяти и логики, использующих движение доменов в магнитоодноосных материалах ¹⁻⁶. Ведется также разработка магнитооитических устройств обработки и хранения информации на ферритах ⁴.

Особый интерес вызывают ферриты со структурой граната $R_3Fe_5O_{12}$ (где R — иттриевый или редкоземельный ион)⁷⁻⁸, поскольку в пленках этих материалов с осью легкого намагничивания, нормальной к плоскости пленки в присутствии постоянного магнитного поля. приложенного в том же направлении, возникает специфическая магнитная структура — цилиндрические магнитные домены (ЦМД) (рис. 1).

Среди преимуществ доменных устройств логики и памяти ЭВМ перед их полупроводниковыми аналогами можно выделить следующие:

а) малые (микронные и субмикронные) размеры ЦМД позволяют достичь плотности записи двоичной информации 10⁶—10⁹ бит.·см⁻²;

б) малая потребляемая мошность (0.04 вт для выполнения 10^{12} двоичных операций в секунду);

в) возможность хранения информации без потребления энергии;

г) многофункциональность схем с использованием доменных взаимодействий в однородной магнитной среде;

д) изготовление этих схем известными методами интегральной и тонкопленочной технологии.

[©] Главная редакция физико-математической литературы издательства «Наука», «Успехи физических наук», 1977 г.

Анализ особенностей и возможностей доменных устройств обработки и хранения информации свидетельствует о перспективности создания запоминающих устройств ЦМД емкостью 10⁶-10⁹ бит, тактовой частотой



Рис. 1. Доменная структура в пленке феррита-граната системы (Y SmCa)₃(FeGeSi)₅O₁₂ в различных полях смещения, нормальных к плоскости пленки.

писи произвольных символов с помощью доменов 19-21 и существованием цветного контраста между доменами разного знака 22, 23 в этих пленках представляет практический интерес для создания оптических запоминающих устройств, перестраиваемых оптических транспарантов и обратимых сред для регистрации голографических изображений.

В настоящей работе рассматриваются условия и методика синтеза, некоторые вопросы кинетики эпитаксиального выращивания монокристаллических пленок ферритов-гранатов. Описываются физические свойства гранатовых пленок и способы их исследования. Исследована воспроизводимость и температурная стабильность основных магнитных параметров этих пленок.

порядка нескольких сот килогерц и временем выборки от десятков микросекунд до миллисекунд, греализующих в одном кристалле предварительную логическую обработку подлежащей хранению информации 5. Стремление домаксимальной стичь плотности информации за счет уменьшения размера ЦМД привело к необходимости использования монокристаллических пленок редкоземельных гранатов толщиной около 6 мкм. Наиболее распространенным методом получения таких пленок является жидкофазная эпитаксия, основное достоинство которой состоит в возможности получения составов с разнообразными свойствами за счет изоморфных замещений и способности давать непрерывные твердые растворы 9-10

Обнаружение гигантского фарадеевского вращения в гранатовых пленках, содержащих Ві 11-18, в сочетании с возможностью магнитной и термической за-

2. МЕТОДИКА ВЫРАЩИВАНИЯ ПЛЕНОК ФЕРРИТОВ-ГРАНАТОВ

Лучшая воспроизводимость свойств монокристаллических пленок ферритов-гранатов достигается при выращивании их методом жидкофазной эпитаксии из раствора в расплаве ²⁴⁻²⁸.

В качестве подложек, как правило, используются кристаллы немагнитных гранатов ^{29, 30}. На рис. 2 приведены постоянные решеток для ряда подложек из немагнитных гранатов и пленок ферритов-гранатов ³⁰. Пленка и попложка

подложка должны иметь близкие параметры решетки, чтобы пленка росла без растрескивания. С другой стороны, несоответствие параметров решетки Δa должно быть достаточным для создания в пленке одноосной анизотропии с легкой осью. нормальной к ее плоскости. Величина Δa в эпитаксиальных пленках ферритов-гранатов С ЦМД составляет 0.01-0,02 Å. Лучшими подложками для наращивания железистых гранатов являются кристаллы гадолиний-галлиевого граната (ГГГ) $Gd_3Ga_5O_{12}$ с постоянной решетки 12.383 Д. Подложки в виде пластин толщиной 0,3-1 мм и диаметром



Рис. 2. Постоянные решетки подложек из немагнитных гранатов и пленок ферритов-гранатов ³⁰.

5—38 мм, ориентированных, как правило, по направлению (111), вырезаются из кристаллов ГГГ, выращенных методом Чохральского в иридиевом тигле³¹.

При выращивании монокристаллов методом жидкофазной эпитаксии к растворителю предъявляются следующие основные требования ³²⁻³⁴:

1) высокая растворимость (10-15%) гранатообразующих компонент;

2) низкая температура плавления и малая вязкость;

3) в условиях роста растворяемое вещество должно быть устойчивой твердой фазой;

4) низкая упругость паров и низкая химическая активность при рабочих температурах, отсутствие химического взаимодействия с материалом тигля;

5) низкая растворимость растворителя в выращиваемых кристаллах; 6) температурная инвариантность коэффициентов распределения гранатообразующих элементов, которые должны быть близки к единице;

7) возможность контролировать величину переохлаждения с высокой точностью.

В качестве растворителей при выращивании гранатов методом жидкофазной эпитаксии наиболее широко используются бинарные расплавы PbO — B₂O₃^{26, 28, 35-74}, BaO — B₂O₃^{24, 75-80}, тернарные расплавы PbO — B₂O₃ — PbF₂⁸¹⁻⁸⁶ и BaO — B₂O₃ — BaF₂⁸⁷⁻⁹⁰. Особенностью расплавов систем на основе PbO и BaO, содержащих гранатообразующие окислы, является то, что они могут быть сильно переохлаждены (примерно на 100°С) и остаются в подобном состоянии значительное время ^{33, 41, 68}. Это

 $\begin{array}{c} Pb0\\ PbFe_{12}0_{19}\\ g_{50} \ c\\ fe_{2}0_{3}\\ Fe_{2}0_{3}\\ Fe_{2}0_{3}\\ R_{3}Fe_{5}0_{12}\\ R_{2}0_{3}\\ R_{2}0_{3}\\ \end{array}$

Рис. З. Диаграмма состояния

обстоятельство позволяет выращивать эпитаксиальные пленки ферритов-гранатов в изотермических условиях.

Замещения в структуре железистого граната дают многокомпонентную систему в растворе расплава. На рис. З показаны основные особенности псевдотройной диаграммы PbO — Fe₂O₃ — R₂O₃ (Y₂O₃)⁹¹. В зависимости от положения на диаграмме будет кристаллизоваться одна из основных четырех фаз: гематит (Fe₂O₃), магнитоплюмбит (PbFe₁₂O₁₉), гранат (R₃Fe₅O₁₂) или ортоферрит (RFeO₃). Детальное исследование фазовых диаграмм PbO — Ba₂O₃ — Fe₂O₃ — Y₂O₃ проведено в работе ⁹². При приготовле-

системы $PbO - Fe_2O_3 - \phiepput R_2O_3(Y_2O_3)$ ⁹¹. $\phiasoba Soba Y_2O_3$ и Y_2O_3 и

нии шихты важны следующие молярные соотношения ^{68, 93}:

$$M_{1} = \frac{Fe_{2}O_{3}}{\sum R_{2}O_{3}}, \qquad (1) \qquad M_{2} = \frac{Fe_{2}O_{3}}{Ga_{2}O_{3} (n - nn - Al_{2}O_{3})}, \qquad (2)$$

$$M_{3} = \frac{P_{bO}}{B_{2}O_{3}}, \qquad (3) \qquad M_{4} = \frac{\sum R_{2}O_{3} + Fe_{2}O_{3} + Ga_{2}O_{3}}{\sum R_{2}O_{3} + Fe_{2}O_{3} + Ga_{2}O_{3} + PbO + B_{2}O_{3}}. \qquad (4)$$

Для получения гранатовой фазы наиболее целесообразно использовать $M_1 = 14$, $M_2 = 16$, $M_3 = 15,6$, $M_4 = 0,08$. Температура насыщения



Рис. 4. Блок-схема установки для выращивания монокристаллических гранатовых иленок ⁶⁹, ⁷⁰.

1 — стабилизатор напряжения, 2, 3 — блоки регулировки и задания программы снижения температуры, 4, 5 — приборы контроля и записи тока и напряжения, 6, 12 — система автоматической регулировки температуры, 7, 8 — приборы контроля и непрерывной записи температуры, 9 — система управления вращением подложки, 10, 11 — блоки управления скоростями подъемников, 13, 14 подъемники, 15 — термостат холодных спаев термопар, 16 — блок вращения подложки, 17 — печь сопротивления, 18 — герметический бокс. (Рt-тигель расплава.)

 $T_{\rm Hac}$ раствора-расплава зависит от M_3 и меняется на 8,49°С на каждую единицу его изменения ^{28, 41}.

Типичная аппаратура, применяемая при выращивании гранатовых иленок жидкофазной эпитаксией из раствора в расплаве, подробно описана в работах ^{26–28, 47, 52–53, 69, 70}. На рис. 4 приведена блок-схема установки и конструкция нагревательной печи, используемой на физическом факультете МГУ для выращивания эпитаксиальных монокристаллических пленок ферритов-гранатов ^{69, 70}.

Основные этапы эпитаксиального выращивания пленок гранатов следующие: тщательное перемешивание смеси из примерно 9 весовых процентов гранатообразующих окислов и растворителя с весовым соотношением PbO: $B_2O_3 = 50:1$, наплавление ее в платиновый тигель при температуре $1100-1150^{\circ}$ С; гомогенизация расплава в печи в течение 2—18 час. при $1050-1200^{\circ}$ С; снижение температуры до величины $T_{\text{рост}}$, меньшей $T_{\text{нас}}$ на $10-50^{\circ}$ С и переохлаждение таким образом расплава на величину $\Delta T = T_{\text{нас}} - T_{\text{рост}}$; нагревание подложки до температуры $T_{\text{рост}}$ путем выдерживания ее у поверхности расплава в течение ~5 мин.; рост пленок в изотермических условиях при скорости вращения подложки $\sim 100 \ of/мин$. Ростовой цикл заканчивается резким выдергиванием подложки из расплава, ее последующим медленным извлечением из зоны нагрева и обработкой в 50%-ном растворе HNO₃ при 80°С.

Состав компонент расплава, температура насыщения и условия роста для ряда состава пленок ферритов гранатов, выращенных с помощью данной установки, приведены в табл. I.

Таблиц	a I
--------	-----

<i>.</i>	Состав компонент, мол.%								
Состав расплава	Y ₂ O ₃	Sm ₂ O ₃	Er ₂ O ₃	Eu ₂ O ₃	Ga2O3	Fe ₂ C)3	PbO	B ₂ O ₃
$\begin{array}{c} Y_{3}Fe_{5}O_{12} \\ Y_{3}Ga_{0,75}Fe_{4,25}O_{12} \\ Y_{3}Ga_{0,5}Fe_{4,5}O_{12} \\ Y_{3}Ga_{1,0}Fe_{4,0}O_{12} \\ Y_{3}Ga_{1,2}Fe_{3,8}O_{12} \\ Y_{3}Ga_{1,2}Fe_{3,75}O_{12} \\ Y_{2,8}Sm_{0,2}Ga_{1,0}Fe_{4,0}O_{12} \\ Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,0}Fe_{4,0}O_{12} \\ Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,2}Fe_{3,8}O_{12} \\ Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,2}Fe_{3,8}O_{12} \\ Fe_{2,0}Eu_{0,1}Ga_{0,7}Fe_{4,3}O_{12} \end{array}$	0,72 0,72 To же » » » » 0,7145 0,658 To же » » » »	0,0565 0,113 Тоже » » » »	0,48	0,24	0,54 0,96 0,72 0,864 0,9 0,78 0,78 0,857 0,995 0,51	$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	6 T 3 36 5 5 7 9 5 7	84,84 'o же » » » » 85,72 'o же » » 84,86	5,4 To же » » » » 6,07 To же » » 5,44
Состав расплава		$\Delta a, A \begin{bmatrix} \Delta a \\ \circ c \end{bmatrix}$	$\begin{bmatrix} f \\ g \\$	р, Л мин	4 1	M ₂	M ₃	M_4	4πM _s , εc
$\begin{array}{c} Y_{3}Fe_{5}O_{12} \\ Y_{3}Ga_{0,75}Fe_{4,25}O_{12} \\ Y_{3}Ga_{0,5}Fe_{4,5}O_{12} \\ Y_{3}Ga_{1,0}Fe_{4,0}O_{12} \\ Y_{3}Ga_{1,2}Fe_{3,8}O_{12} \\ Y_{3}Ga_{1,2}Fe_{3,75}O_{12} \\ Y_{2,6}Sm_{0,2}Ga_{1,0}Fe_{4,0}O_{12} \\ Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,0}Fe_{4,0}O_{12} \\ Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,1}Fe_{3,9}O_{12} \\ Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,2}Fe_{3,8}O_{12} \\ Fe_{2,0}Eu_{1,0}Ga_{0,7}Fe_{4,3}O_{12} \end{array}$	940 0 960 0 970 0 978 0 985 0 935 0 960 0 960 0 955 0 960 0 965 0 950 0	9,006 2 9,009 2 9,011 2 9,012 1 9,012 1 9,014 1 9,018 1 9,011 2 9,011 2 9,011 2 9,012 2 9,014 2	$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	8 12, 7 11 75 12 8 11, 8 11, 75 14 8 14, 75 14, 8 14, 75 14, 75 14, 75 14, 75 8, 7 8, 7 8, 7 8, 8 11,	$\begin{array}{c ccccc},5 & & & \\ 75 & 15 \\ 24 & 24 \\ 263 & 8 \\ 63 & 8 \\ 59 & 7 \\ 425 & 6 \\ 77 & 16 \end{array}$	$ \begin{array}{c} \infty & 1! \\ 5,68 & Tc \\ 5,68 & Tc \\ 5,54 & 2 \\ 5,54 & 2 \\ 5,54 & 12 \\ 5,54 & Tc \\ 5,66 & 3 \\ 5,94 & 3 \\ 5,62 & 1! \\ \end{array} $	5,6 » » 4,12 » 5,6	0,097 To же » » » » n,082 To же » » » » 0,097	1750 750 1070 280 220 290 190 175 160 248

3. НЕКОТОРЫЕ ВОПРОСЫ КИНЕТИКИ РОСТА ГРАНАТОВЫХ ПЛЕНОК

Основные механизмы эпитаксиального роста кристаллов детально рассмотрены в работах ^{32, 41, 54, 68, 94-102}. Процесс роста из раствора можно разбить на четыре основные стадии: 1) перенос растворенного вещества к поверхности кристалла; 2) объемная диффузия через обедненную зону у границы раздела фаз; 3) поверхностная диффузия; 4) объединение ростовых частиц в кристалл. Механизм переноса растворенного вещества зависит от условий выращивания и включает диффузию, конвекцию или



Рис. 5. Зависимость скорости роста пленки от скорости вращения подложки в расплаве для различных значений переохлаждения Δ*T*.

заначения перехландения и г. 1-10°С, 2-20°С, 3-30°С; 3а — экспериментальная кривая, 3б — 3в — теоретические кривые, рассчитанные с помодью модели объемной диффузии и модели, учитывающей механизмы диффузии и объединения частиц соответственно ⁷². принудительный поток (перемешивание)^{32, 101}. Растущая поверхность служит стоком для кристаллообразующих компонент. Растворитель и продукты реакции, не участвующие в построении кристалла, оттесняются от поверхности раздела фаз и в расплаве вблизи нее возникает градиент концентрации ³². С удалением от границы раздела фаз концентрация возрастает для усваиваемого вещества и убывает для отталкиваемых компонент. В результате диффузионный поток растворенного вещества будет направлен в сторону растущей поверхности.

Скорость роста в основном определяется процессами объемной диффузии через обедненный граничный слой толщины δ у поверхности пленки и объединения ростовых частиц в монокристалл.

Относительное движение кристалла и раствора уменьшает толщину δ и ведет к возрастанию скорости роста ¹⁰³.

В предположении равенства скоростей роста и диффузионного потока через обедненный слой (модель объемной диффузии) и постоянства градиента концентрации во всем объеме из уравнения материального баланса можно

получить, что скорость роста пленки пропорциональна квадратному корню из скорости вращения подложки ω . Такая зависимость предполагает, что в отсутствие вращения рост пленки происходить не будет, а при увеличении скорости вращения скорость роста будет неограничено возрастать.

Однако, как показывает эксперимент, пленка растет и в отсутствие вращения со скоростью $f_0 = 0.1 - 0.5 \, {\rm MKM}/{\rm Muh}^{44, 71, 72}$, а при увеличении величины ω происходит насыщение скорости роста $^{52, 71, 72, 93, 94}$. Кроме того, на начальной стадии роста имеет место неустановившийся переходной процесс, в течение которого рост пленки происходит более интенсивно 94 . Поэтому при интерпретации экспериментальных данных в рамках модели объемной диффузии необходимо предварительно вычесть f_0 из каждой точки кривой $f(\omega)$.

¹⁵ Полнее процесс эпитаксиального роста описывает модель, учитывающая объемную диффузию через обедненный граничный слой толщины и процесс объединения ростовых частиц в монокристалл на поверхности пленки в соответствии с реакцией первого кинетического порядка ^{72, 94}. На рис. 5 приведены экспериментальные зависимости $f(\omega)$, а также кривые 36 и 3e, рассчитанные теоретически соответственно с помощью модели объемной диффузии и модели, учитывающей как диффузию, так и процесс объединения частиц ⁷². Расхождение результатов, полученных из моделей,



Рис. 6. Зависимость толщины пленки от времени роста для различных температур переохлаждения и скоростей вращения подложки. 1 — ΔT = 30°C, ω = 0; 2—10°C, 70 об/мия;

1 — $\Delta T = 30^{\circ}$ С, $\omega = 0$; 2—10°С, 70 об/мин; 3—20°С, 120 об/мин; 4—25°С, 300 об/мин. Штриховой линней указана теоретическая зависимость ⁷².



Рис. 7. Зависимость скорости роста иленки от температуры переохлаждения (ω=50 об/жин)⁷².

с экспериментальными данными наступает при $\omega \approx 140$ об/мин. Заниженное по сравнению с теоретическим экспериментальное значение верхнего предела скорости роста объясняется конечной величиной объема расплава в тигле, что не учитывалось при расчете.

На рис. 6 приведены экспериментальные зависимости толщины пленки h от времени роста t^{72} . Штриховой линией показана рассчитанная по второй модели зависимость h(t).

Исследование зависимости скорости роста от величины переохлаждения (рис. 7) показало, что она линейна и приблизительно одинакова для пленок различных составов системы (YSm)₃ (FeGa)₅O₁₂ ⁷².

4. КОНТРОЛЬ КАЧЕСТВА ПОЛУЧЕННЫХ ПЛЕНОК

Качество эпитаксиальных гранатовых пленок прежде всего зависит от совершенства подложек. Различные неоднородности и дефекты, имеющиеся на подложке, наследуются пленкой, вызывая локальные изменения магнитных свойств ¹⁰⁴. Дефекты в подложке образуются в процессе роста кристалла либо при последующей обработке (разрезание, шлифовка, полировка и т. п.). Дефекты обработки, представляющие различного рода нарушения поверхности (царапины и т. п.), выявляются путем непосредственного наблюдения поверхности подложки. Дефекты роста (напряжеяия, включения, полосы роста и дислокации) можно обнаружить оптическими методами. Наблюдение неразрезанного кристалла между скрещенными поляроидами выявляет распределение напряжений. Исследование подложек с помощью поляризационного микроскопа в проходящем и отраженном свете позволяет обнаружить включения и дислокации.

Наблюдение подложек в микроскоп с использованием фазового контраста дает возможность обнаружить полосы роста.

Еще один источник появления дефектов в эпитаксиальной пленке вхождение в нее в процессе роста компонент растворителя и растворенных в расплаве компонент материала подложки и тигля.

Использование пленок с дефектами в устройствах на ЦМД практически исключено, поскольку дефекты препятствуют движению доменных



Рис. 8. Схема определения «коэрцитивности» дефекта ¹¹¹ (a) и зависимость «коэрцитивности» дефектов от градиента поля в пленке состава Y_{2.6}Sm_{0.4}Ga_{1.2}Fe_{3.8}O₁₂ (6).

стенок. Взаимодействие доменных стенок, которые наблюдаются с помощью эффекта Фарадея, с магнитными дефектами лежит в основе ряда методов их выявления ¹⁰⁵⁻¹¹⁶.

Для измерения «коэрцитивности» отдельных дефектов в материалах с ЦМД используется градиентное поле вида $H_z = \beta x$, создаваемое с помощью пары электромагнитов или системы постоянных магнитов, которое намагничивает до насыщения две части пленки перпендикулярно ее поверхности ¹⁰⁵⁻¹¹¹.

При градиенте неоднородного поля больше некоторого критического β_c в пленке вдоль оси *у* выстраивается плоская доменная стенка, занимающая положение, соответствующее нулевому полю¹⁰⁶.

При $\beta = \beta_c$ становится энергетически выгодным синусоидальное отклонение от прямой стенки. При $\beta < \beta_c$ образуется область с полосовыми доменами.

Если в пленке имеется дефект, то при перемещении образца относительно электромагнитов происходит задержка домена на этом дефекте и удлинение его на величину ΔL_{c} (рис. 8, *a*). «Коэрцитивность» дефекта определяется как

$$\Delta H_c = \frac{\Delta L_c}{L} H_{co}, \qquad (5)$$

где L — полуширина области с полосовыми доменами, H_{c0} — поле, которое необходимо приложить для срыва домена с дефекта ¹⁰⁹.

Типичная зависимость «коэрцитивности» дефектов в гранатовых пленках от градиента магнитного поля показана на рис. 8, 6.

Постоянство ΔH_c в интервале градиентов 1000—2800 э.см⁻¹ свидетельствует о том, что каждый дефект характеризуется своим собственным значением «коэрцитивности». Уменьшение ΔH_c при больших градиентах - может быть вызвано неоднородностью магнитного поля.

Широко используются методы выявления дефектов в гранатах, основанные на визуальном наблюдении движения доменов в переменных полях смещения ^{108, 112, 113}. Дефекты идентифицируются как локализованные районы, в которых происходит закрепление доменных стенок или какиелибо локальные изменения характера их движения. Большей чувствительностью обладает метод, предложенный в работах ^{114–116}, который основан на непрерывной генерации и продвижении ЦМД неоднородным полем через поле зрения микроскопа. На дефектах происходит задержка ЦМД либо изменение характера их движения. Поскольку движение ЦМД можно вызвать с помощью достаточно низкого градиентного поля, то метод позволяет выявлять слабые дефекты.

Для полного понимания физических свойств эпитаксиальных пленок ферритов-гранатов требуется знать их химический состав. Проблемы, связанные с определением состава гранатовых пленок, обсуждаются в работе ¹¹⁷. Основные трудности обусловлены малой толщиной пленок и вхождением одних и тех же элементов (Ga, Gd) в состав пленки и подложки.

Лучшим методом определения химического состава пленок гранатов является электронный микроанализ ¹¹⁸, позволяющий проводить локальные измерения, поскольку эффективный объем, испускающий характеристическое рентгеновское излучение, составляет несколько кубических микрон. Содержание элементов определяется по характеристическим линиям излучения FeK_{α} , GaK_{α} , CuK_{α} , YL_{α} , SmL_{α} , GeL_{α} , PbM_{α} , PbM_{β} и т. п. Эталоном служат чистые элементы редких земель, Fe, Ge, Pb и др., а также различные соединения $Y_{3}Fe_{5}O_{12}$, CaF_{2} , GaSb, GaP и т. п. В первом приближении содержание элементов в заданной области образца определяется как

$$C = \frac{(I_{\pi} - I_{\phi})_{00p}}{(I_{\pi} - I_{\phi})_{0r}},$$
 (6)

где I_n — интенсивность характеристического излучения, I_{ϕ} — интенсивность фона. Для более точного определения концентрации вводят поправки:

$$C_i^* = C_i f(\tau) f(Z) f(\nu), \qquad (7)$$

где C_i^* — истинная концентрация *i*-го элемента, $f(\tau)$ — поправка, обусловленная поглощением рентгеновского излучения в образец, f(z) — поправка на атомный номер, $f(\nu)$ — поправка на флуоресценцию. Абсолютная точность равна $\pm 5\%$ для всех элементов, кроме Pb, для которого она составляет $\pm 50\%$ ³⁹.

Для пленок, содержащих не более двух замещающих ионов, состав можно определить, измерив несоответствие параметров решетки пленки и подложки Δa и температуру Нееля T_N и используя зависимость Δa и T_N от содержания замещающих элементов в качестве калибровочных кривых ^{39, 46, 119, 120}. Однако при этом следует учитывать вхождение в состав пленки Рb и Pt, приводящее к изменению параметра решетки и температуры Нееля ^{46, 55, 93, 121}.

Поскольку магнитные свойства гранатовых пленок весьма чувствительны к их составу, важно знать не только входящие в их состав основные элементы, но и примеси, которые также могут содержаться в пленке в незначительном количестве. Такой анализ пленок гранатов или исходных материалов можно проводить с помощью эмиссионной спектроскопии, масс-спектроскопии, химической сцектрофотометрии и флюорометрии ^{122, 123}.

Точное значение параметров решетки пленки и подложки необходимо знать для выращивания высококачественных эпитаксиальных пленок и для интерпретации их магнитных свойств. Оценка степени совершенства кристаллической решетки пленки и подложки и измерение их параметров проводятся стандартными методами рентгеноструктурного анализа ^{124, 125}. На физическом факультете МГУ такие исследования проводились методом двухкристального спектрометра на дифрактометре ДРОН-0,5 с использованием излучения Си K_{α} и совершенственного кристалла Si в качестве монохроматора ⁷³. Полуширина кривых качания для гранатовых пленок,



Рис. 9. Дифрактограмма пленки граната состава Y_{2.6}Sm_{0.4}Ga_{1.2}Fe_{3.8}O₁₂ с различных участков поверхности, полученная на дифрактометре ДРОН-0.5.

указанных в табл. I, составляла 10—17". На рис. 9 в качестве примера приведены кривые качания для пленки состава $Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,2}Fe_{3,8}O_{12}$ в различных точках поверхности. Кривая рис. 9, *а* имеет полуширину 15", кривая рис. 9, *б* обнаруживает суперпозицию отражений от двух блоков с поперечным размером ~35 мкм и разориентировкой между плоскостями ~10".

Несоответствие параметров решетки пленки и подложки Δa , измеренное с помощью дифрактометра ДРОН-0,5 с точностью 0,001 Å, приведено для изучаемых составов в табл. І.

Кристаллографическая ориентация пленок, определенная на рентгеновской установке УРС-50И с точностью 15', совпадала с кристаллографической ориентацией подложки.

5. ОСНОВНЫЕ СВОЙСТВА МОНОКРИСТАЛЛИЧЕСКИХ ПЛЕНОК ГРАНАТОВ И МЕТОДЫ ИХ ИССЛЕДОВАНИЯ

Ферриты-гранаты имеют кубическую структуру и характеризуются общей формулой $\{R_3^{s+}\}$ $[A_2^{s+}]$ (B_2^{s+}) O_{12} , где R^{s+} — ионы редкой земли и иттрия, A^{s+} п B^{s+} — ионы Fe, Al, Ga. Элементарная ячейка содержит восемь молекул (рис. 10). Ионы R расположены в додекаэдрических междоузлиях кислородной решетки, ионы A — в октаэдрических междоузлиях и ионы B — в тетраэдрических междоузлиях (в *c*-, *a*- и *d*-положениях соответственно). В общем случае в структуре граната имеется три кристаллографически неэквивалентных подрешетки магнитных ионов и для кристаллов характерно ферримагнитное упорядочение ^{7,126}. Оптическое поглощение определяют, как правило, с помощью стандартных двухлучевых спектрометров ¹²⁹. Исследования оптических свойств гранатов различных составов проводились в работах ^{18, 19, 130-144}. Если не принимать во внимание линейную структуру



Рис. 11. Изменение доменной структуры иленки состава Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,2}Fe_{3,8}O₁₂ в постояном поле смещения, перпендикулярном поверхности образца ⁷³.

спектра, связанную с редкоземельными ионами, зависимость коэффициента поглощения α от длины волны в основном одинакова для всех гранатов (рис. 12).

Фарадеевское вращение наиболее точно можно измерить с помощью схем с модуляцией поляризации ^{145, 146}. Исследованию особенностей и природы эффекта Фарадея в гранатах посвящены работы ^{131, 140, 143, 144, 147–166}. Величина удельного фарадеевского вращения φ_F в незамещенных железистых гранатах, измеренная на длине волны 1,15 мкм, находится в пределах от 20 $гра\partial \cdot cm^{-1}$ в $Y_3Fe_5O_{12}$ до 440 $rpa\partial \cdot cm^{-1}$ в $Tb_3Fe_5O_{12}$ ¹⁶⁵. На величину φ_F влияют как магнитные, так и диамагнитные замещения ^{18, 144, 158, 166}. Так, введение Ві в состав граната значительно увеличивает эффект Фарадея ^{11–18}, достигающий 5·10⁴ $rpa\partial \cdot cm^{-1}$ в видимом диапазоне.

Хотя ферриты-гранаты, являясь кубическими кристаллами, не обладают одноосной анизотропией, но при эпитаксиальном выращивании иленок этих гранатов в них появляется одноосная анизотропия, индуцированная в процессе роста или за счет упругих напряжений вследствие несоответствия параметров решетки пленки и подложки. Если одноосная

анизотропия достаточно велика, то намагниченность таких пленок направлена нормально к плоскости пленки.

В отсутствие внешнего магнитного поля материалы с ЦМД находятся в размагниченном состоянии, поскольку в них образуется структура противоположно намагниченных доменов. Конфигурация доменной структуры в отсутствие внешних полей зависит от предыстории образца и может представлять собой лабиринтную или шевронную структуру, образованную полосовыми доменами одинаковой ширины, структуру прямолинейных полосовых доменов, гексагональную решетку ЦМД, аморфную решетку ЦМД различного диаметра, решетку эллиптических и полосовых доменов конечной длины и др. Энергетически более выгодной в отсутствие внешнего поля является лабиринтная доменная структура (см. рис. 1 и 11). Если к образцу прикладывать однородное квазистатическое внешнее поле, нормальное к его плоскости, то домены, намагниченные в направле-





нии внешнего поля, будут увеличиваться в размерах за счет «невыгодно» намагниченных доменов. При дальнейшем увеличении поля «невыгодно» намагниченные домены будут распрямляться и их число на единице площади будет уменьшаться. При некотором критическом поле энергетически более выгодной является структура ЦМД. Однако стягивание полосовых доменов в ЦМД не происходит, если концы полосовых доменов закреплены на краях образца. При втором критическом значении поля доменная структура исчезает и образуется однородно намагниченный монодоменный образец.

Теория изолированного ЦМД разработана в работах 1, 127, 128 на основе анализа выражения для его полной энергии, которая складывается из энергии доменной стенки E_w , энергии взаимодействия с внешним полем E_H и магнитостатической энергии внутренних размагничивающих полей E_M . Сфективное поле стенки H_w п внешнее поле H_H стремятся уменьшить размеры домена, а под действием поля размагничивания H_M размеры домена, устойчивый размер домена определяется балансом этих противоположных тенденций. Детальный анализ 127, 128 показывает, что стабильный ЦМД существует в диапазоне внешних полей $H_9 < H_{\rm CM} < H_0$, где H_0 — поле коллапса ЦМД, H_9 — поле эллиптической неустойчивости ЦМД.

Монокристаллические пленки ферритов-гранатов характеризуются следующими основными параметрами: коэффициентом поглощения α , удельным фарадеевским вращением φ_F , толщиной h, характеристической длиной l, намагниченностью насыщения $4\pi M_s$, энергией доменной стенки σ_u , константой одноосной анизотропии K_u , температурой Нееля T_N , коэрцитивной силой H_c , фактором качества материала q, обменной константой A, подвижностью доменных стенок μ . Гигантское фарадеевское вращение в Ві-содержащих гранатовых пленках объясняется в рамках модели молекулярных орбиталей усилением магнитооптической активности переходов под влиянием Ві^{13, 143, 144, 163}. На рис. 13 приведены значения удельного фарадеевского вращения φ_F и магнитооптической добротности $\psi = 2\varphi_F/\alpha$ в видимой области для пленок составов (YBi)₃(AlFe)₅O₁₂ и Y₃Fe₅O₁₂.



Рис. 12. Коэффициент поглощения для Y₃Fe₅O₁₂ в видимой и близкой инфракрасной областях спектра ¹³⁸.

Толщина *h* гранатовых пленок является важным параметром, так как в пленках одинакового состава величина *h* определяет размер ЦМД и диапазон его стабильности по полю смещения, нормаль-



Рис. 13. Удельное фарадеевское вращение ф_F и магнитооптическая добротность ψ в видимой области ¹⁸.

 $\begin{array}{l} {}^{t}-Y_{2,\,35}{\rm Bi}_{0\,\,63}{\rm Fe}_{4,25}\ {\rm Al}_{0,75}{\rm O}_{12},\,2-Y_{2,\,05}\ {\rm Bi}_{0,95}{\rm Fe}_{3,9}{\scriptstyle \bullet}\\ {}^{\bullet}{\rm Al}_{1,1}{\rm O}_{12},\,\,3-Y_{3}{\rm Fe}_{5}{\rm O}_{12}\,{\rm Is}. \end{array}$

ному плоскости образца ^{127, 128}. В устройствах на ЦМД, содержащих несколько пленок, их толщина не должна отличаться более чем на 1%¹⁶⁷. Кроме того, для многих магнитооптических методов измерения других параметров пленок требуется знать значение *h*.

Наиболее точным методом измерения толщины гранатовых пленок является интерференционный ^{116, 168-170}. Интерференционная картина создается светом, отраженным от поверхности пленки и границы раздела пленка — подложка (показатели преломления пленки и подложки в красной части спектра равны соответственно 2, 35 и 1,70 ¹⁶⁸. Меняя с помощью монохроматора длину волны λ падающего света, контролируют движение следующих друг за другом интерференционных полос, проходящих через фиксированную точку на пленке. Толщина пленки вычисляется как

$$h = \frac{N}{2} \left(\frac{n_1}{\lambda_1} - \frac{n_2}{\lambda_2} \right)^{-1},\tag{8}$$

где N — число полос, прошедших через данную точку в интервале длин волн от λ_1 до λ_2 ; n_i — показатель преломления пленки на длине волны λ_i . Дисперсионные кривые для ряда гранатовых пленок приведены в работе ¹⁷¹.

Интерференционный метод используется для контроля однородности толщины пленки. Если величина *h* меняется по образцу, то интерферен-

6 УФН, т. 122, вып. 2

ционная картина наблюдается в нормально падающем монохроматическом освещении. Разница по толщине пленки в точках, где проходят соседние темные полосы, в видимой области составляет 0,1—0,15 мкм.

Характеристическая длина *l*, впервые введенная Тилем ^{127, 128} как

$$l = \frac{\sigma_w}{4\pi M_s^2},\tag{9}$$

является параметром, связанным с характерными размерами доменов в данном материале. С другой стороны, для определения величины *l*



Рис. 14. Зависимость отношения характеристической длины к толщине образца от отношения периода полосовой доменной структуры в нулевом поле к толщине образца ¹⁷⁵.

достаточно измерить некоторый размер домена и толщину образца.

Первый метод определения характеристической длины ¹⁷² основан на измерении диаметра ЦМД в различных полях смещения и использовании результатов теории Тиля ^{127,128}.

Во втором методе экспериментально измеряемой величиной является период P_0 равновесной полосовой доменной структуры в нулевом поле смещения ^{173–175}. При вычислении l используются результаты теории полосовых доменных структур ^{176,177}, где характеристическая длина l является функцией только измеряемых величин P_0 и h. Результаты численного

расчета приведены на рис. 14. Структуру прямолинейных доменов, позволяющих измерить P_0 с большей точностью, зарождают с помощью переменного поля в плоскости пленки, амплитуда которого медленно уменьшается.

Намагниченность насыщения $4\pi M_s$ может измеряться с помощью ряда разработанных методов ¹⁷⁸⁻¹⁸¹, многие из которых могут быть использованы для исследования гранатовых пленок. Основная трудность в применении этих методов состоит в том, что пленка занимает намного меньший объем по сравнению с массивной парамагнитной подложкой.

Эффект наведения тока в катушке при движении намагниченногообразца использовался Геллером и др. ^{126, 182, 183} при изучении гранатов. Преимущества резонансных методов усиления сигнала обусловливают применение вибрационного магнетометра ¹⁸⁴⁻¹⁸⁷ для исследования гранатовых пленок ¹⁸⁸. Намагниченный образец, помещенный в магнитное поле, направление которого не совпадает с осью легкого намагничивания, испытывает действие закручивающего момента. Этот эффект используется в крутильном анизометре ¹⁸⁹⁻¹⁹¹ для измерения намагниченности и магнитной анизотропии, в частности, в гранатах ¹⁹²⁻¹⁹⁷. Для определения намагниченности тонких пленок гранатов наиболее удобными являются магнитооптические методы ^{146, 172-175, 198-206}. Основываясь на теории Тиля ^{127, 128}, намагниченность 4лM_s может быть найдена при известных *l* и *h* для каждой пары значений приложенного поля смещения и диаметра ЦМД, находящегося в этом поле ¹⁷². Авторы работы ¹⁷³ предложили более оперативный, но менее точный метод вычисления $4\pi M_s$, в котором экспериментально измеряемыми величинами являются только равновесный период P_0 и поле коллапса ЦМД H_0 . Результаты численного расчета приведены на рис. 15. Простое аналитическое выражение, аппроксимирующее эту кривую, получено Калленом и Джозефсом ^{205, 206}. В работах ^{146, 174, 201-204} для определения $4\pi M_s$ исполь-

зовались петли гистерезиса, полученные на фарадеевском гистериографе^{146, 198-200}. Интерпретация петель гистерезиса в терминах $4\pi M_s$ основана на теории полосовых доменов



Рис. 15. Зависимость отношения поля коллапса ЦМД к намагниченности насыщения от отношения периода полосовой доменнои структуры к толщине образца ¹⁷³.



Рис. 16. Зависимость относительной величины магнитного поля $H/4\pi M_s$, которое необходимо приложить, чтобы намагнитить образец до определенного значения M/M_s , от отношения P_0/h^{175} .

^{176, 177}. Результаты численного расчета приведены на рис. 16. Определение намагниченности насыщения при известных P_0 и h сводится к измерению величин полей, соответствующих нескольким фиксированным значениям M/M_s и усреднению полученных данных.

Намагниченность $4\pi M_s$ можно также определить методом ФМР ²⁰⁷. Для объяснения магнитных свойств ферритов-гранатов предложен ряд моделей ^{208–218}. Намагниченность железистых гранатов с общей формулой $\{R_3^{3+}\}$ [Fe³⁺₂] (Fe³⁺₃) О₁₂ можно объяснить путем распространения теории молекулярного поля Нееля для ферримагнетика ²¹⁹ на три подрешетки ²⁰⁸. ²⁰⁹. Для суммарного магнитного момента 1 *г-моль* можно записать:

$$M(T) = M_{a}(T) - M_{d}(T) + M_{c}(T),$$
(10)

где M_a (T), M_d (T) и M_c (T) — намагниченности октаэдрической, тетраэдрической и додекаэдрической подрешеток соответственно.

Выражение (10) предполагает, что существует антиферромагнитное взаимодействие между магнитными моментами Fe³⁺ в *d*- и *a*-узлах, а также между магнитными моментами результирующей железной и редкоземельной подрешеток. Модель трех подрешеток Нееля подтверждена нейтронографическими исследованиями ²²⁰⁻²²² и в опытах по применению эффекта Mёссбауэра ²²³.

В общем случае

$$M_{i}(T) = M_{i}(0) B_{s_{i}}(z_{i}), \qquad (11)$$

267

6*

где M_i (0) — момент *i*-й подрешетки при $T = 0^{\circ}$ К, $B_{s_i}(z_i)$ — функция Бриллюэна и

$$z_i = \frac{S_{ig}\mu_B}{kT} \sum_j N_{ij}M_j; \qquad (12)$$

здесь N_{ij} — коэффициенты молекулярного поля, опцсывающие взаимо-



Рис. 17. Температурная зависимость намагничености насы цэния $4\pi M_s$ грана-тов системы $Y_3[Fe_{2-x}Ga_x]$ ($Fe_{3-y}Ga_y$)O₁₂. Сплошными линиями показаны теоретически рассчитанные кривые 2-9.

При $T = 0^{\circ}$ К намагниченности подрешеток могут быть выражены так:

$$\left. \begin{array}{l} M_{a}\left(0\right) = 2gS_{a}\mu_{B}N, \\ M_{d}\left(0\right) = 3gS_{d}\mu_{B}N, \\ M_{c}\left(0\right) = 3gS_{c}\mu_{B}N, \end{array} \right\}$$
(13)

где N — число Авогадро. Значения коэффициентов молекулярного поля для ряда гранатов определены в работах 209, 217-218, 224-228. Однако эта модель не объясняет свойств гранатов более сложного состава. Геллер 126, 210 предположил, что в замещенном иттрий-железистом гранате железные подрешетки не являются коллинеарными. Статистическая модель, учитывающая этот эффект, развита в работах ²¹¹⁻²¹⁶.

Дион ^{217, 218} с помощью полуэмпирического анализа эксперименталь-

Сплошныма показаны теоретически парти показаны теоретически ных кривых M_s (T) для гранатов си-тассчитанные кривые ^{2.9}. где R и Q — диамагнитные ионы (Sc³⁺, In³⁺, Ga³⁺, и Al³⁺), замещающие ионы Fe в a- и d-местах соответственно (0 $\leq z \leq 3$, $x \leq 0.70$, $y \leq 1.95$), опредетил зависимость коэффициентов молекулярного поля от величины дизмагнигного замещения. Авторы работы ²²⁸ распространили результат вычисления 217, 218 на системы гранатов с другими редкоземельными ионами. На рис. 17 показана температурная зависимость намагниченности насыщения для гранатов системы Y₃ [Fe_{2-x}Ga_x] (Fe_{3-y}Ga_y)O₁₂, полученная в работе ²²⁹. Сплошными линиями показаны теоретические кривые, рассчиганные для значений коэффициентов молекулярного поля, взятых из работы ²¹⁷.

Энергия доменных стенок о_w является одним из параметров, определяющих размер доменов в данном магнитном материале. Процесс разбиения образца на домены заканчивается тогда, когда выигрыш в магнитостатической энергии за счет образования более мелких доменов станет меньшэ, чем энергия, необходимая для образования новых доменных границ. Плотность энергии σ_{u} и ширина Δ_{u} доменной стенки определяются величиной одноосной анизотропии и обменным взаимодействием в данном образце. Простейшей доменной стенкой, реализующейся в пленках ферритов-гранатов, является стенка типа Блоха, в которой поворот спинов при переходе от одного домена к соседнему происходит в плоскости

доменной границы. Для такой доменной стенки

$$\sigma_w = 4\sqrt{AKu} \tag{14}$$

и

$$\Delta_w = \pi \sqrt{\frac{A}{K_u}}.$$
 (15)

Практически значение σ_w можно определить из выражения (9) при известных l и $4\pi M_s$. Другие методы вычисления σ_w рассмотрены в работах $^{230-232}$.



Рис. 18. Температурная зависимость характеристической длины l(a), намагниченности насыщения $4\pi M_s(b)$ и энергии доменной стенки $\sigma_w(s)$ для гранатогых пленок системы Y_3 (FeGa)₅O₁₂ (1), (YGdYbBi)₃ (FeAlGa)₅O₁₂ (2) и (YSmGa)₃(FeGeSi)₅O₁₂ (3).

Следует заметить, что теория доменных структур ^{127, 128, 176, 177} разработана для случая сильной анизотропии $H_K \gg 4\pi M_s$ ($\Delta_w = 0$) и однородной плотности энергии стенки σ_w . Влияние конечной анизотропии обсуждается в работах ^{175, 233–235}. Структура доменных стенок с учетом действия на нее полей рассеяния поверхностных зарядов рассмотрена в работах ^{235–239}.

На рис. 18 в качестве примера приведены температурные зависимости характеристической длины l, намагниченности насыщения $4\pi M_s$ энергии доменной стенки σ_w в пленках ферритов-гранатов системы Y_3 (FeGa)₅O₁₂, (YGdYbBi)₃(FeAlGa)₅O₁₂ и (YSmGa)₃(FeGeSi)₅O₁₂.

Температура Нееля T_N принимается равной температуре, при которой исчезает контраст доменной структуры. Более точно T_N определяется по резкому изменению сигнала с фарадеевского петлескона ²⁰⁰, ²⁴⁰.

Коэрцитивная сила H_c исторически определялась как полуширина полной петли гистерезиса. В гранатовых пленках наиболее удобным является метод измерения H_c , в котором регистрируются кривые зависимости смещения доменных границ S от амплитуды переменного квазистатического магнитного поля H, приложенного вдоль сси легкого намагничивания ^{116, 206, 241}, поскольку он связан с преимуществами использования селективного усилителя. Значение H_c находится путем линейной экстраполяции кривых S(H) до пересечения с осью абсцисс. Типичные

269

значения H_c для пленок составов $Y_{2,6}Sm_{0.4}$ Ga_{1,2}Fe_{3,8}O₁₂, $Y_3Ga_{1,2}Fe_{3,8}O_{12}$ и $Y_3Ga_{1,0}Fe_{4,0}O_{12}$ составляют 0,35 *э*; 1, 1 *э* и 1,8 *э* соответственно (рис. 19).



Рис. 19. Зависимость смещения доменных стенок от амплитуды переменного магиитного поля в пленках составов:

$$\begin{array}{r} 1 - Y_{3,6} \mathrm{Sm}_{0,4} \mathrm{Ga}_{1,2} \mathrm{Fe}_{3,6} \mathrm{O}_{13}, 2 - Y_3 \mathrm{Ga}_{102} \mathrm{Fe}_{3,6} \mathrm{O}_{13}, \\ & 3 - Y_3 \mathrm{Ga}_{10} \mathrm{Fe}_{4,0} \mathrm{O}_{12} \phantom{2^{44}}^{241}. \end{array}$$

Рентгеноспектральные исследования показали, что величина H_c связана с плотностью дефектов в пленке ⁷³.

Магнитная анизотропия: поскольку гранаты являются кубическими кристаллами, то в отсутствие других факторов зависимость энергии от направления намагниченности описывается выражением ²⁴²

$$E = K_1 \left(\alpha_1^2 \alpha_2^2 + \alpha_2^2 \alpha_3^2 + \alpha_3^2 \alpha_1^2 \right) + K_2 \alpha_1^2 \alpha_2^2 \alpha_3^2 + \dots; \quad (16)$$

здесь α_i — направляющие косинусы намагниченности, K_1 и K_2 — константы кристаллографической анизотропии. Пирсон ^{192, 194} измерил K_1 и, где удалось, K_2 для ряда гранатов. Поскольку обычно $K_1 < 0$, то легким направлением намагниченности является (111).

В монокристаллических пленках гранатов наблюдается одноосная анизотропия, значительно превышающая по величине кристаллографическую. Эта некубиче-

ская анизотропия возникает в процессе роста ^{48, 233-252} или за счет напряжений вследствие несоответствия параметров решетки пленки и подложки ^{168, 199, 253-255}. Эта анизотропия может быть описана как

$$E = K_{u1} \sin^2 \theta + K_{u2} \sin^4 \theta + \ldots; \qquad (17)$$

здесь θ — угол между намагниченностью и легкой осью. Полная энергия анизотропии гранатов в общем случае описывается суммой выражений (16) и (17). Практически важна разность энергий, обозначаемая как K_u , между направлением нормали к плоскости пленки и направлением наименьшей энергии в плоскости, поскольку она определяет стабильность ЦМД. С константой одноосной анизотропии связано поле анизотропии H_K :

$$H_{\rm K} = \frac{2K_u}{M_s}.\tag{18}$$

Магнитную анизотропию можно исследовать с помощью крутильного анизометра ^{84, 256-259}, магнитометра с вращающимся образцом ²⁶⁰⁻²⁶² и метода ФМР ^{168, 207, 255, 263-269}. Применяется также ряд магнитооптических методов, основанных на непосредственном наблюдении доменных структур ²⁷⁰⁻²⁷⁵ или измерении фарадеевского вращения ^{206, 276-280}. В основе теоретического обоснования этих методов лежит анализ выражения для энергии образца с полосовой доменной структурой, записанного для случая, когда плоскость пленки совпадает с кристаллографической плоскостью (111) и магнитное поле в плоскости приложено вдоль одного из направлений (110) или (112). Авторы работы ²⁷⁰ наблюдали доменную структуру при воздействии постоянного поля H_{\perp} , приложенного в плоскости пленки. Величина H_K принималась равной значению H_{\perp}^* , при котором исчезает контраст доменной структуры. В работах ^{271, 273} показано, что H_{\perp}^* всегда меньше H_K , и получены нелинейные уравнения, связывающие эти величины. Величина H_{\perp}^* зависит от ориентации поля в плоскости пленки, что обусловлено влиянием кубической анизотропии ^{272–274} или наклоном оси магнитной анизотропии ^{63, 274, 275, 281, 282}. Ощибка в определении H_K этим методом, обусловленная кубической анизотропией, незначительна, если поле в плоскости пленки направлено вдоль оси (110) и $K_1/K_u < 1^{273}$.

Хуберт и др. (см. ^{274, 275}) разработали методику, позволяющую определить кубическую, одноосную наклонную и орторомбическую компоненты анизотропии путем измерения азимутальной зависимости критических полей однородного зарождения в гранатовых пленках. Зарождение считалось однородным, если после уменьшения до нуля насыщающего поля в плоєкости H_{\perp} и поля смещения $H_{||}$ остаточная доменная структура состояла из равного числа ЦМД обеих полярностей.

Крумме и др. ^{276–277} предложили метод для локального измерения K_u и K_1 в пленках гранатов. В эксперименте регистрировалась зависимость фаралеевского вращения φ_F от величины внешних полей H_{\perp} и H_{\parallel} . Направление H_{\perp} совпадало с осью (112), так что намагниченность всегда лежала в плоскости (110). Джозефс ²⁰⁶ измерял продольную восприимчивость χ_{ll} при $H_{\parallel} = 0$ в больших полях H_{\perp} . Если H_{\perp} —вдоль оси (110), то ²⁷⁸

$$\kappa_{\parallel} = \frac{M_s}{H_{\perp} - H_K''} \quad (H_{\perp} > H_K'), \qquad (19)$$

где

$$H_{\mathbf{K}}^{"} = \left(\frac{2K_u + K_1}{M_s}\right) - 4\pi M_s = \mathcal{H}_{\mathbf{K}} - 4\pi M_s.$$
⁽²⁰⁾

Форма кравых $\chi_{||}(H_{\perp})$ сильно зависит от точности ориентировки плоскости образца относительно направления поля H_{\perp} . Шумейт и др. ^{278, 279} измеряли $\chi_{||}(H_{\perp})$ в присутствии постоянного поля

Шумейт и др. ^{278, 279} измеряли $\chi_{||}(H_{\perp})$ в присутствии постоянного поля смещения $H_{||}$, достаточного для насыщения образца. Поле H_{\perp} , при котором восприимчивость $\chi_{||}$ максимальна, идентифицировалось как H_{κ} — $-4\pi M_s$. Положение максимума $\chi_{||}(H_{\perp})$ в действительности зависит от величины $H_{||}$. В работах ^{278, 279} вычислена кривая коррекции, учитывающая этот эффект. Показана также возможность кристаллографической ориентации образца магнитным методом. В работе ²⁸⁰ описан улучшенный магнитооптический метод для локальных измерений кубической и одноосной анизотропии в пленках гранатов. В эксперименте измерялась поперечная восприимчивость χ_{\perp} как функция поля H_{\perp} , приложенного вдоль оси (412). Измерения проводились при положительных и отрицательных H_{\perp} . Для улучшения отношения сигнал/шум применялась модуляция поляризации. Доменные стенки и нестабильности конфигурации однородной намагниченности ²³¹ подавались достаточно большим полем смещения H_{\parallel} . Кривая $\chi_{\perp}(H_{\perp})$ имеет экстремумы для обоих знаков H_{\perp} . Асимметрия пиков позволяет определить отношение K_1/K_u , а их положение — найти значения этих констант. Кроме того, регистрируя зависимость $\chi_{\perp}(H_{\parallel})$ при $H_{\perp} > H_{\kappa}$, можно независимо определить K_1 .

Фактор качества q определяется как

$$q = \frac{H_K}{4\pi M_s}$$
(21)

ЩМД в пленках ферритов-гранатов существуют при условии q > 1, так

как только в этом случае намагниченность доменов направлена перпендикулярно плоскости образца.

Обменная константа А может быть определена из выражения (14) для энергии блоховской стенки 263-265. С помощью соотношений (9) и (18) можно выразить константу A как функцию величин l, $4\pi M_{\bullet}$ и Н_к. Трудность в вычислении А таким методом обусловлена тем, что малые ошибки в определении l и 4лM, приводят к большой погрешности для А.

В ряде работ обменная константа ферритов-гранатов предполагалась пропорциональной их температуре Нееля 48, 224, 286-288. В качестве эталонного значения принималась величина А для иттрий-железистого граната, взятая при $T = 0^{\circ}$ К ($A_{Y16} = 5,55 \cdot 10^{-7}$ эрг \cdot см⁻²) или при комнатной температуре (A_{YI6} = 4,15·10⁻⁷ эрг·см⁻²). Однако такой подход исключает температурную зависимость обменной константы ²⁸³. Простая теория, объясняющая зависимость от температуры, разработана в работе²⁸⁴. Величину А можно также определить из данных по спиноволновому резонансу 288.

Ферромагнитный резонанс (ФМР) представляет собой явление резонансного поглощения энергии внешнего электромагнитного поля ферромагнетиком; оно описывается в терминах прецессии полного магнитного момента образца М вокруг направления приложенного магнитного поля Н с помощью уравнений Ландау — Лифшица

$$\frac{\partial \mathbf{M}}{\partial t} = -\gamma \left[\mathbf{M}\mathbf{H}\right] - \frac{\lambda}{M^2} \gamma \left[\mathbf{M} \left[\mathbf{M}\mathbf{H}\right]\right]$$
(22)

или Гильберта

$$\frac{\partial \mathbf{M}}{\partial t} = -\gamma \left[\mathbf{M}\mathbf{H}\right] + \frac{\alpha}{M} \left[\mathbf{M}\frac{\partial \mathbf{M}}{\partial t}\right]; \tag{23}$$

здесь $\alpha = \lambda/\gamma M$ — безразмерный параметр затухания Гильберта, λ параметр затухания Ландау — Лифшица, у — гиромагнитное отношение.

Условие резонанса имеет вид

$$\omega_{\rm res} = \gamma H_{\rm solph}, \tag{24}$$

где эффективное поле $H_{a\phi\phi}$ в общем случае зависит от симметрии кристалла, его внутренней структуры, формы образца, величины и направления его намагниченности и ориентации внешнего магнитного поля по отношению к кристаллографическим осям и поверхностям, ограничивающим образец 289, 290. В простейшем случае периендикулярного резонанса, когда статическое магнитное поле приложено нормально плоскости пленки, а СВЧ поле приложено в плоскости пленки, эффективное поле H_{эфф} является суммой трех членов: внешнего магнитного поля Н, достаточного для насыщения образца, размагничивающего поля — 4пM_s, обусловленного магнитными полюсами на поверхности пленки, и поля анизотропии Н_к 168, 207, 291-294.

 ΦMP дает возможность определить значения $4\pi M_s$, γ и H_K , если использовать несколько частот СВЧ поля или ориентаций внешнего магнитного поля ²⁸⁹⁻²⁹¹. Величину *H*_K можно также найти, измерив угловую зависимость резонансного поля главного пика ^{207, 290}. Измеряя тирину ΔH резонансной кривой, можно определить параметры затухания α и λ^{59,290}.

Магнитострикция в материалах с ЦМД является одной из причин появления одноосной анизотропии ^{49, 168}. Величина магнитострикции

272

в материалах с кубической симметрией выражается как²⁴²:

$$\frac{\Delta l}{l} = \frac{3}{2} \lambda_{100} \left(\alpha_1^2 \beta_1^3 + \alpha_2^2 \beta_2^2 + \alpha_3^2 \beta_3^2 - \frac{1}{3} \right) + \\ + 3 \lambda_{111} \left(\alpha_1 \alpha_2 \beta_1 \beta_2 + \alpha_2 \alpha_3 \beta_2 \beta_3 + \alpha_3 \alpha_1 \beta_3 \beta_1 \right), \quad (25)$$

где $\Delta l/l$ — относительное изменение размеров в направлении, задаваемом/ направляющими косинусами β_i ; α_i — направляющие косинусы вектора намагниченности; λ_{111} и λ_{100} — константы магнитострикции.

намагниченности; λ_{111} и λ_{100} — константы магнитострикции. Величину λ_{100} и λ_{111} можно определить методом ФМР, измеряя сдвиг резонансного поля, вызванного одноосным сжатием ²⁶³, 295-297.

Динамические свойства ферритов характеризуются подвижностью доменных стенок µ, которая определяется как

$$\mu = \frac{\nu}{H - H_{\rm cr}},\tag{26}$$

где v — скорость стенки при воздействии поля H; $H_{cr} \approx H_c$ — поле старта. Однако в пленках ферритов-гранатов пропорциональность скорости стенки действующему полю наблюдается только для малых амплитуд поля. При больших действующих полях зависимость v от $H - H_{cr}$, как правило, отклоняется от линейной и показывает эффект насыщения ^{29, 298, 299}.

Попытки связать подвижность с другими параметрами материала предприняты в работах ²⁹⁹⁻³⁰¹. Одним из соотношений, которое лучше всеговыполняется, является пропорциональность подвижности и ширины доменной стенки Δ_w ³⁰⁰:

$$\mu = \frac{\gamma}{\pi \alpha} \Delta_{w}.$$
 (27)

Выражение (27) иллюстрирует важную роль измерения подвижности. доменных стенок при исследовании природы процессов затухания в магнитных материалах. Отсутствие в настоящее время фундаментальной теории для вычисления параметров затухания не позволяет предсказывать. зависимость µ от других параметров материала.

Удобным объектом как теоретического, так и экспериментального исследования динамики доменных границ является плоская доменная стенка. Перемещение x такой стенки под действием поля H, приложенноговдоль оси легкого намагничивания, может быть описано уравнением

$$nx + \beta x + kx = 2M_s H, \tag{28}$$

где m — эффективная масса стенки, β — коэффициент ғязкого трения, k — константа квазиупругой возвращающей силы. Это уравнение используется при исследовании движения доменных стенок в переменных илиимпульсных магнитных полях. Движение доменных границ с учетом их массы изучалось в работах ^{57, 302-308}, где, в частности, обнаружена зависимость массы доменных стенок от величины постоянного магнитногополя, приложенного в плоскости пленки. Инерционными эффектами при описании движения доменных стенок можно пренебречь в материалах с умеренной подвижностью ³⁰⁹⁻³¹¹.

Для измерения подвижности µ в гранатах разработан ряд методов ³⁰⁹⁻³¹⁹. Авторы работ ^{311, 312} определяли µ нутем измерения реальной и мнимой частей восприимчивости в небольших объемных кристаллах гранатов с помощью модифицированной установки ФМР.

Сейтчик и др. ³⁰⁹ регистрировали фотоэлектрическим способом время релаксации доменных стенок полосовой доменной структуры в новоеравновесное положение при воздействии на нее ступенчатого перепада поля смещения. Величина перемещения стенок определялась стробоскопическим методом. Клепарский и др. ³¹⁰ предложили для определения численных значений перемещения доменных стенок использовать тот факт, что максимальное перемещение в среднем равно половине исходной чиприны доменов. Метод ^{308, 310} использовался для исследования динами-



Рис. 20. Зависимость скорости ЦМД от перепада поля смещения по его диаметру в пленке состава Y_{2,6}Sm_{0.4}Ga_{1.2}Fe_{3.8}O₁₂. Вертикальными линиями показан разброс -экспериментальных данных из серии в 10 повторных измерений. ческих свойств доменных стенок в гранатовых пленках в работах ^{73, 304-308}, 320-323

В ряде работ ^{313-315, 324-326} для определения µ изучалось движение доменных стенок в переменном магнитном поле.

Бобек и др. ³¹⁶ предложили метод коллапса ЦМД для определения подвижности, в котором измеряемыми величинами являлись амплитуда Ни и ДЛИТЕЛЬНОСТЬ TH ИМПУЛЬСА ПОЛЯ, КОТОрый необходимо приложить для коллапса ЦМД, находящегося в поле смещения Н_{см}. Подвижность и определялась с помощью графика зависимости τ_{μ}^{-1} от Н_и. Радиус динамического коллапса ЦМД, величину которого необходима знать для вычисления перемещения доменной стенки, полагался вдвое меньшим радиуса статического коллапса ЦМД. Детальный анализ этого метода, включающий некоторые аппроксимации. представлен авторами 205,327.

Простота метода коллапса ЦМД обусловила его широкое применение ^{17,84, 298, 318, 320, 328–333}. Некоторые недостатки этого метода обсуждаются в работе ³³⁴.

Велла-Колейро и Табор³¹⁷ предложили метод измерения подвижности µ, который основан на перемещении изолированного ЦМД под действием импульсного градиентного поля, создаваемого парой прямолинейных проводников. Скорость ЦМД принималась равной отношению расстояния *S*, пройденного ЦМД под действием импульса градиентного поля длительностью $\tau_{\rm H}$, к длительности этого импульса. Метод трансляции ЦМД ³¹⁷ использовался при исследовании динамического поведения ЦМД в работах ^{29, 50, 73, 84, 90, 321, 335–348}. На рис. 20 приведена зависимость -скорости ЦМД диаметром 12 *мкм* от действующего поля в пленке состава $Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,2}Fe_{3,8}O_{12}$.

Применение метода высокоскоростной лазерной фотографии ³⁴⁹ для непосредственного наблюдения положения ЦМД в процессе его движения показало, что ЦМД может двигаться «по инерции» после окончания импульса градиентного поля ³⁵⁰⁻³⁵². В частности, в работе ³⁵⁰ ЦМД за время $\tau_{\rm H} = 0,5$ мксек перемещался на 3,7—4,5 мкм, в то время как полное перемещение равнялось 6,4—13,2 мкм. Обнаружено также, что форма ЦМД меняется в процессе его движения ³⁵⁰⁻³⁵⁴.

Циммер и др. ³¹⁸ использовали высокоскоростную фотографию для определения радиальной скорости доменных стенок, которые перемещаются под действием импульсного однородного поля.

На физическом факультете МГУ разработана магнитооптическая установка для изучения динамического поведения доменных структур,



Рис. 21. Временные развертки изображения ЦМД при воздействии импульсов поля различной амплитуды.





Рис. 22. Исходная (a), динамические (6 — ∂) и результирующая (e) доменные структуры при воздействии импульса поля с амплитудой $H_{\rm H} \approx 500$ э и длительностью $\tau_{\rm H} \approx 2400$ ис в пленке состава (YGdYbBi)₃ (FeAl)₅O₁₂ (h = 15 мкм, 4 $\pi M_{\rm g}$ = 190 гс, $H_0 = 141$ э).

Цифры указывают момент регистрации динамических доменов относительно момента приложения импульса 319 использующая для усиления яркости изображения электронно-оптический преобразователь ^{355, 356} и позволяющая регистрировать высокоскоростные фотографии динамических доменов и временные развертки (хронограммы) изображения ЦМД ³¹⁹. Регистрация хронограмм ЦМД позволяет при воздействии единственного импульса поля определять временную зависимость диаметра ЦМД и тем самым радиальную скорость его доменных стенок, тогда как метод высокоскорсстной фотографии — только диаметр ЦМД в некоторый момент времени. На рис. 21 показаны фотографии



Рис. 23. Динамические конфигурации в пленке системы $(YGdYbBi)_3$ (FeAlGa)₅O₁₂, возникающие в момент времени *t* после воздействия на ЦМД (a - e), и полосовые домены (e - e) импульса поля с амплитудой $H_{\rm H}$ и длительностью $\tau_{\rm H} = 2$ мксек.

a) $H_{\rm H} = 43$ d, t = 1.8 mrcer; 6) 63 d, 2.0 mrcer; 6) 75 d, 2.2 mrcer; c) 65 d, 1.6 mrcer; d) 122 d, 2.2 mrcer; l) 132 d, 1.6 mrcer. ис. 21 показаны фотографии хронограмм изображения ЦМД в пленке состава (YGdYbBi)₃(FeAlGa)₅O₁₂ при воздействии импульсов магнитного поля различной амплитуды, которые прикладывались в момент времени $t = 0^{319}$.

Исследование процесса импульсного намагничивания пленок ферритов-гранатов показало, что этот процесс начинается движением доменных стенок, причем в стенках чередуются участки, перемещающиеся с разной скоростью ³¹⁹. Различие скоростей движения «медленных» и «быстрых» участков приводит к образованию разрывов «невыгодно» намагниченных доменов. Если действие перемагничивающего импульса прекратится прежде, чем произойдет полное перемагничивание областей, образовавшихся после разрыва доменов, то их размеры начнут расти, в результате чего образуется решетка ЦМД. На рис. 22 показаны фотографии, иллюстрирующие процесс

формирования решетки ЦМД в пленке состава (YGdYbBi)₃(FeAl)₅O₁₂ ³¹⁹.

При достаточно быстром расширении или сжатии полосовых и цилиндрических магнитных доменов в гранатовых пленках образуются своеобразные динамические конфигурации, которые не наблюдаются в статике^{319, 358-362}. На рис. 23 в качестве примера приведены фотографии таких конфигураций, наблюдавшихся в пленке состава (YGdYbBi)₃(FeAlGa)₅O₁₂ при радиальном расширении полосовых доменов и ЦМД под действием импульса однородного магнитного поля.

Метод высокоскоростной фотографии использовался авторами работ ^{363, 364} для исследования процесса топологического переключения решеток ЦМД ^{315, 325} и в ^{365, 366} — для изучения движения ЦМД в неоднородном поле.

Теоретическому описанию движения доменных стенок посвящены работы ³⁰⁰⁻³⁰², ³²⁸, ³⁶⁷⁻³⁹². Теория подвижности прямых и цилиндрических доменных стенок первоначально была развита на основе решения уравнения Ландау — Лифшица — Гильберта (ЛЛГ) (22) и (23) ^{300, 367}. Для изолированной доменной стенки, движущейся в бесконечной среде, в предположении постоянной толщины стенки была получена линейная зависимость скорости стенки от амплитуды поля ^{205, 334, 368}.

Уокер ³⁶⁹ показал, что для блоховской стенки в массивных материалах существует точное решение уравнения ЛЛГ, если действующее поле не превышает критического значения $H_w = 2\pi\alpha M_s$. В слабых полях $H < H_w$

скорость стенки пропорциональна действующему полю и подвижность µ определяется выражением (27). Однако с увеличением скорости стенка сжимается и в высоких полях происходит насыщение скорости. В полях выше Н_w движение стенки носит осцилляторный характер. Численное решение для блоховской стенки проведено в работах 370-375. Однако в пленках материалов с ЦМД взаимодействие доменной стенки с полями рассеяния, которые с необходимостью возникают из-за соседства доменов, намагниченность которых направлена нормально к плоскости образца, приводит к усложнению структуры



Рис. 24. Модель структуры доменной стенки в пленках материалов с ЦМД ³⁸².

доменной стенки. Поскольку поля рассеяния изменяются с расстоянием от поверхности, конфигурация стенки зависит по крайней мере от двух параметров (рис. 24).

Точное решение уравнения ЛЛГ для такой стенки затруднительно. Разумная аппроксимация, позволяющая упростить выражения, приведена Слончевским ³⁷⁶⁻³⁸⁰ для случая $q \gg 1$ и не очень тонкой пленки. Эти требования более или менее выполняются для материалов с ЦМД. В теории Слончевского задача сводится к обычному, хотя и очень нелинейному дифференциальному уравнению с граничными условиями и некоторым углом χ в качестве аргумента. Вычисления для другого экстремального случая тонких пленок проведены в работах ^{238, 381}.

Аргумент χ описывает локальный характер доменной структуры: $\chi = 0$ означает стенку Блоха, $\chi = 90^{\circ}$ — неелевскую стенку. Предполагается, что стенка Блоха наблюдается по крайней мере в центре пленки, в то время как поля рассеяния приводят к неелевской ориентации вблизи поверхности пленки. Переход между двумя ориентациями может происходить простым поворотом (случай «легкой» стенки); намагниченность в центре стенки может испытывать один или более дополнительных поворотов при переходе от одной поверхности пленки к другой («тяжелая» стенка) ²³⁷. Такие дополнительные переходы локализуются в так называемых горизонтальных линиях Блоха (ГБЛ).

В настоящее время общепринято, что динамическое преобразование «легкой» стенки в «тяжелую» ответственно за сравнительно низкие максимальные скорости, которые могут быть получены в пленках ферритовгранатов.

Используя полученное приближенное дифференциальное уравнение, Слонческий ³⁷⁷⁻³⁷⁹ показал, что поля рассеяния от поверхностных полюсов дестабилизируют структуру стенки при критических значениях скорости v_p , меньшей предельной скорости Уокера v_w , и действующего поля H_p . Далее в теории было показано, что для прямой стенки в полях $H > H_p$ имеет место генерация, движение и аннигиляция ГБЛ, в результате чего скорость стенки асимптотически уменьшается к пределу $v_0 \approx 0.3 v_p$. Дальнейшему развитию теории посвящены работы ³⁸⁰⁻³⁸², где предполагается, что «тяжелая» доменная стенка наряду с движущимися ГБЛ содержит стационарные вертикальные линии Блоха, параллельные цилиндрической оси ЦМД. Модель качественно объясняет динамическое преобразование доменных стенок. Важная роль при этом отводится взаимодействию движущейся доменной стенки с различными неоднородностями в образце. Полученные результаты были адаптированы к цилиндрической стенке. Показано, что ВБЛ стремятся образовать кластер на одной стороне ЦМД и при изменении поля смещения центры ЦМД и кластера перемещаются по сииральной траектории.

В работах ^{383, 384} путем численного решения дифференциального уравнения Слончевского для статической и стационарно движущейся доменных стенок получены профили, эффективные массы, энергии и критические скорости для «легкой» и «тяжелой» (с ГБЛ) доменных стенок. Один из выводов, полученный из рассмотрения характера нестабильностей при критических скоростях, состоит в невозможности динамического группирования ГБЛ для интервала толщин пленок, предпочтительного для устройства на ЦМД.

Трудность сравнения теоретических результатов с экспериментальными данными состоит в том, что для материалов, представляющих практический интерес, критическое поле H_p сравнимо с коэрцитивной силой. Малоземов ³³⁶ для повышения критического поля H_p ввел в состав грана-



Рис. 25. Зависимость диаметра ЦМД от поля смещения для трех доменов в пленке Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,2}Fe_{3,8}O₁₂.

товой пленки небольшое количество тербия, обладающего наибольшим затуханием среди всех редкоземельных ионов в гранате, и получил хорошее согласие экспериментальных данных с результатами теории Слончевского. Другие исследования ^{57, 304, 308, 318, 393–399}, проведенные на материалах с умеренным и слабым затуханием ($\alpha < 0.05$), показали менее удовлетворительное согласие с теоретическими результатами.

«Жесткие» ЦМД впервые исследовались авторами работы ³⁹⁷. Наиболее отличительные особенности поведения «жестких» ЦМД следующие: наличие более широкого диапазона стабильности относительно изменения поля смещения и диаметра ЦМД; направление движения таких ЦМД составляет угол

вплоть до ±90° с направлением градиента действующего поля; их подвижность значительно ниже, чем у «нормальных» ЦМД. На рис. 25 показана зависимость диаметра ЦМД от поля смещения; кривая 1 получена для «нормального» ЦМД, остальные — для доменов различной «жесткости». Измерения проводились во всем диапазоне стабильности ЦМД. На рис. 26 представлены результаты исследования зависимости скорости (полной, нормальной и параллельной направлению градиента составляющих и их отношение) от перепада поля смещения по диаметру «жесткого» ЦМД в пленке состава Y_{2.6}Sm_{0.4}Ga_{1.2} Fe_{3.8}O₁₂.

Магнитооптические характеристики «нормальных» и «жестких» ЦМД не отличаются, поэтому естественно предположить различие между ними в структуре доменных стенок. Модель доменной стенки «жесткого» ЦМД предложена в работах ³⁹⁷⁻³⁹⁹ и основана на предположении, что стенка состоит из противоположно намагниченных блоховских сегментов, разделенных неелевскими сегментами (так называемыми вертикальными блоховскими линиями (ВБЛ)). Сила отталкивания между ВБЛ увеличивает диаметр ЦМД ^{349, 400-403} и стабилизирует гантелевидные домены ^{849, 404}. Движение ВБЛ уменьшает подвижность доменной стенки ^{320, 349, 403-405}.



Рис. 26. Зависимость скорости «жесткого» ЦМД диаметром d = 8 мкм от перепада поли смещени по его диаметру.

1 — полная скорость (вертикальные линии показывают разброс экспериментальных данных из серии повторных измерений), 2 — нормальная к направлению градиента составляющая v_{\perp} 3 — параллельная к направлению градиента составляющая v_{\parallel} , 4 — $v_{\parallel}'v_{\perp}$.

Гиротропные силы ВБЛ отклоняют при движении ЦМД от направления градиента приложенного поля ³³⁶, ³⁴⁹, ³⁹¹, ⁴⁰¹⁻⁴⁰⁵. Угол р, под которым смещается ЦМД относительно градиента, определяется выражением ³⁴⁹

$$\sin \rho = \frac{2v}{\gamma r^2 \Delta H} n_r, \tag{29}$$

где n_r — число поворотов на угол 2*π*, которые совершает вектор намагниченности при обходе по периметру стенки в определенном направлении, *r* и *v* — радиус и скорость ЦМД, ∇H — градиент поля. Число ВБЛ равно

$$n = 2 (n_r - 1). \tag{30}$$

Необходимость теоретического объяснения наблюдающегося в эксперименте явления динамического преобразования ЦМД ^{321, 326, 339, 345-354,366, 406-410} заставило предположить существование в структуре доменной стенки, кроме вертикальных, также горизонтальных блоховских линий ^{328, 377-380}; зарождение, движение и аннигиляция ВБЛ и ГБЛ являются причиной изменения характера динамического поведения ЦМД.

Изучение структуры доменных стенок доступно лишь лоренцевой микроскопии, к сожалению, неприменимой к гранатовым пленкам из-за

•относительно большой толщины пленки с подложкой. В то́нких пленках кобальта в действительности были обнаружены ВБЛ ⁴⁰⁸. Весомым аргументом в пользу существования ВБЛ в структуре стенок ЦМД являются •обнаруженные порошковым методом различные типы связанных с ЦМД илоских доменов в напыленном на гранатовую пленку пермаллоевом •слое ³⁴⁰⁻³⁴².

Использование «жестких» ЦМД в устройствах доменной памяти и логики практически исключено. Для подавления «жестких» ЦМД было разработано несколько методов ⁴⁰⁹⁻⁴¹⁴, основная идея которых состоит в создании такой структуры доменной стенки, чтобы существование или образование ВБЛ в ней было невыгодным. Этого можно добиться с помощью дополнительного магнитного слоя, который создается в двухслойных гранатовых пленках ⁴⁰⁹⁻⁴¹¹, образуется за счет ионной имплантации ³⁴⁶, ⁴¹², ⁴¹⁵⁻⁴¹⁸ или покрытия пленки пермаллоевым слоем ³⁴⁰⁻³⁴², ⁴¹³, ⁴¹⁴. Подавление «жестких» ЦМД происходило также в гранатовых пленках после их отжига в инертной атмосфере ⁴¹⁸ и в пленках, легкая ось которых не перпендикулярна их плоскости ⁴¹⁹.

6. ВОСПРОИЗВОДИМОСТЬ И ТЕМПЕРАТУРНАЯ СТАБИЛЬНОСТЬ ОСНОВНЫХ МАГНИТНЫХ ПАРАМЕТРОВ ГРАНАТОВЫХ ПЛЕНОК

Для устройств обработки и хранения информации в настоящее время требуются монокристаллические пленки ферритов-гранатов с ЦМД, имеющие следующие параметры ^{46, 167}— табл. II.

Таблица II

Диаметр ЦМД d Толщина h Плотность дефектов Поле коллацса H_0 Козрцитивная сила H_c Фактор качества q Подвижность μ Форма и размер ЦМД	6 мкм 6 мкм, однородность ±1% <5 см ⁻² 100 г. воспроизводимость ±1% 0,3 г. >1,5 200 см.с ⁻¹ .g ⁻¹ Не должны зависеть от темпера- туры
--	--

Удовлетворение первых трех требований определяется в основном выбором состава пленки, качеством обработки подложки, методом и условиями роста.

Поле коллапса H_0 и намагниченность насыщения $4\pi M_s$, а также параметр решетки пленки можно изменять путем введения в состав граната ионов Ga³⁺, Al³⁺ или комбинации ионов Ca²⁺, Ge⁴⁺ или Si⁴⁺. Величину H_0 можно регулировать путем отжига ^{420, 421}, химической полировки ^{422, 423} или повторного перегрева расплава ⁶⁵.

Стремление одновременно удовлетворить оставшиеся требования сталкивается с определенными трудностями ^{46, 299, 424}. Как следует из выражений (15) и (27), подвижность μ можно увеличить за счет увеличения A и γ и уменьшения α и K_u . Уменьшить K_u допустимо в определенных пределах, поскольку одновременно уменьшается величина q и ухудшается стабильность ЦМД. Увеличение μ за счет A возможно лишь в небольших пределах, поскольку обменная константа слабо зависит от состава граната. Полученные пленки ферритов-гранатов с малым значением α действительно имели большую подвижность ^{46, 47}, однако в них вступал в действие другой механизм ограничения скорости доменных стенок, обусловленный динамическим преобразованием их структуры. Оказалось, что подвижность доменных стенок и максимальную возможную скорость в гранатовых пленках удается повысить, если использовать феррит-гранат с большим эффективным значением g-фактора ³³⁸. В гранатах величина g определяется как ^{425,426}

$$g = (M_{\rm R} + M_{\rm Fe}) \left(\frac{M_{\rm R}}{g_{\rm R}} + \frac{M_{\rm Fe}}{g_{\rm Fe}}\right)^{-1},\tag{31}$$

де $M_{\rm R}$ и $M_{\rm Fe}$ — намагниченность редкоземельной и суммарной железной подрешеток; $g_{\rm R}$ и $g_{\rm Fe}$ — величины *g*-фактора редкоземельного иона и иона железа. Если в состав граната включить Eu, у которого J = 0 в основном состоянии и, следовательно, $g \gg 2$, и путем заме-

щения Fe^{3+} диамагнитными ионами добиться, чтобы $M_{Fe} \rightarrow 0$, то можно получить значение $q > 30^{426}$. Намагниченность насыщения в случае $M_{Fe} \rightarrow 0$ будет отлична от нуля, поскольку Eu обладает собственным магнитным моментом.

В настоящее время получен ряд составов гранатовых пленок, которые могут быть использованы в устройствах памяти и логики на ЦМД ^{28, 29, 46–48, 50, 66, 67, 83, 121, 323, 335, 338}. Результаты исследования этих составов позволяют сделать следующие выводы.

Ионы, имеющие орбитальный момент, при вхождении в состав феррита-граната уменьшают подвижность доменных стенок ⁴²⁷. Редкоземельные ионы по эффективности уменьшения подвижности располагаются в последовательности $Tb^{3+} >$ $> Ho^{3+} > Dy^{3+} > Sm^{3+} > Er^{3+} > Yb^{3+} \approx Eu^{3+} >$ $> Tm^{3+}$, и их влияние в первом приближении пропорционально концентрации этих ионов.



Рис. 27. Зависимость коэффициента распределения галлия от переохлаждения ($\omega = 100 \ o 6/muh$).

Гранаты, содержащие сферически симметричные ионы, такие, как Y и Gd, обладают большой подвижностью, но низ-

кой анизотропией. Высокая магнитострикция и анизотропия, наведенная в процессе роста, наблюдаются в гранатах, содержащих большие редкоземельные ионы с угловым моментом ⁴²⁸. При выращивании методом жидкофазной эпитаксии магнитные харак-

теристики и состав пленок зависят от условий роста, в частности от величины переохлаждения ^{40, 45, 60, 188}. В качестве примера на рис. 27 показана зависимость коэффициента распределения галлия K_{Ga} , определяющего относительную величину его вхождения в кристалл, от переохлаждения, полученная при выращивании пленок системы Y_3 (FeGa)₅O₁₂ из расплава PbO — B_2O_3 . Значения коэффициентов распределения приведены для Ga в ^{28, 54}, для Al в ²⁸, для Ge и Si в ³⁹. При расчете составов шихты, указанных в табл. I, величина K_{Ga} принималась равной 2,5.

Выращивание серии пленок при одинаковых температуре и времени роста показало систематическое изменение их физических свойств в зависимости от порядкового номера выращенного образца 45, что обусловлено изменением состава расплава и, следовательно, температуры насыщения. Поэтому для получения пленок с одинаковыми свойствами необходимо снижать температуру расплава по определенной программе. Результаты воспроизводимости свойств исследования для 25пленок состава Y_{2.6}Sm_{0.4}Ga_{1.2}Fe_{3.8}O₁₂, выращенных последовательно при одинаковых условиях (переохлаждение $\Delta T = 20^{\circ}$ С, скорость вращения $\omega = 100$ об мин, время роста $t_{\rm pocr} = 10$ мин) из тигля, содержащего 150 г расплава, приведены на рис. 28.

7 УФН, т. 122, вып. 2

Температурная стабильность поля коллапса H_0 и диаметра ЦМД d определяется, как показано в ⁴²⁹⁻⁴³⁷, ходом температурной зависимости намагниченности насыщения $4\pi M_s$ и энергии доменных стенок σ_w .

Исследования влияния температуры на параметры материалов с ЦМД проводились в работах ^{29, 46, 50, 66, 67, 86, 240, 278, 283, 288, 312, 322, 432–437. Магнитные свойства ряда составов гранатовых пленок, исследовавшихся в работе ²⁴⁰, приведены для трех значений температуры в табл. III. Температурные коэффициенты характеристической длины $l_{\rm T}$, поля коллапса $H_{0{\rm T}}$, намагниченности насыщения $M_{s{\rm T}}$ и энергии доменной стенки $\sigma_{W{\rm T}}$ вычислялись по формулам, аналогичным приведенным в работе ³⁹⁵.}





Рис. 28. Воспроизводимость свойств пленок состава $Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,2}Fe_{3,8}O_{12}$, [выращенных при $\Delta T = 20$ °C, $\omega = 100 \ o 6 / мин$, $t_{\rm poct} = 10 \ мин$. Заштрихованная область соответствует ±5%-ному отклонению свойств от номинала.

Рис. 29. Температурная зависимость равновесного периода полосовых доменов P_0 , поля коллапса H_0 , намагниченности насыщения $4\pi M_s$ и энергии доменных стенок σ_w для пленок составов (по расплаву) $Y_{1,7}Sm_{0,3}Ga_{1,0}Fe_{4,0}Ge_{0,75}Si_{0,25}$ O_{12} (сплошные линии) и $Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,1}Fe_{3,9}O_{12}$ (штриховые линии) ²⁴⁰.

Введение в состав монокристаллических пленок ферритов-гранатов ионов Ge⁴⁺ и Si⁴⁺ более предпочтительно по сравнению с ионами Ga³⁺ и Al³⁺, поскольку Ge⁴⁺ и Si⁴⁺ занимают исключительно тетраэдрические места в структуре граната. Ионы Ga³⁺ и Al³⁺ замещают Fe³⁺ не только в тетраэдрических, но и в октаэдрических узлах, что обусловливает снижение температуры Нееля на 60—70°С по сравнению с Ge- и Si-содержащими гранаты при одинаковом значении $4\pi M_s$ 6,46, 183, 325, 335, 434–436. Для обеспечения электронейтральности в додекаэдрические места вводят, как правило, ионы Ga²⁺. На рис. 29 приведены типичные температурные зависимости равновесного периода полосовых доменов $P_0(T)$, поля коллапса $H_0(T)$, намагниченности насыщения $4\pi M_s(T)$ и энергии доменной стенки $\sigma_w(T)$ для пленок составов (по расплаву) $Y_{1,7}Sm_{0,3}Ga_{1,0}Fe_{4,0}$ Ge_{0,75}Si_{0,25}O₁₂ (сплошные линии) и $Y_{2,0}Sm_{0,4}Ga_{1,1}Fe_{3,9}O_{12}$ (штриховые линии).

Таблица III

нок редкоземельных гранатов 240	$_{\rm M^2} \left[\begin{array}{cc} l_{\rm T} \\ y_6^{\prime} {}^{\prime}{}^{\rm O}{\rm C} \end{array} \right] \left[\begin{array}{cc} H_{\rm DT} \\ y_6^{\prime} {}^{\prime}{}^{\rm O}{\rm C} \end{array} \right] \left[\begin{array}{cc} M_{\rm T} \\ y_6^{\prime} {}^{\prime}{}^{\rm O}{\rm C} \end{array} \right] \left[\begin{array}{cc} \sigma_{\rm T} \\ \sigma_{\rm U} \end{array} \right] \left[\begin{array}{cc} \Delta \sigma_{\rm U} \\ M_{\rm S} \end{array} \right] \left[\begin{array}{cc} \Delta M_{\rm S} \\ M_{\rm S} \end{array} \right] \right]$	$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{array}{cccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$ \begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$
с гранатов ²	H ₀ T', C	-0,36 -0,42 -1,05 -1	-0,36 -0,52 -1,33	-0,28 -0,49 -0,40 -0,40 -0,40 -0,40 -0,40 -0,40 -0,40 -0,40	-0,46 -0,52 -1,05	-0,32	-0,28 -0,35 -1,03	-0,26 -0,35 -0,60
коземельных	L , $D_{o'}$, $M_{o'}$	-0,12 -0,07 0,00	0,04 0,06 0,28	0,16 0,19 0,84	0,00	-0,15 $-0,07$ $-0,00$ -15 $-0,00$ -15 $-10,07$ $-10,07$ $-10,00$ -1	0,26 0,18 0,00	0,20 0,21 0,23
нае ред	σ_w^{σ}	0,06 0,05 0,02	0,07 0,05 0,02	$0,12 \\ 0,09 \\ 0,02$	0,09 0,07 0,03	$0,17 \\ 0,14 \\ 0,09$	0,06 0,05 0,03	0,14 0,12 0,08
войств 1	$4\pi M_{S},$ ac	190 166 118	175 152 101	160 140 77	228 196 141	450 400 312	$\frac{241}{221}$	248 236 213
тных сі	H ₀ , 3	145 129 90	126 111 74	100 90 50	163 140 102	378 341 262	184 166 120	166 158 140
и магн	<i>l</i> , мжм	$\begin{array}{c} 0,21\\ 0,22\\ 0,22\\ 0,22\end{array}$	$\begin{array}{c} 0,28\\ 0,27\\ 0,25\\ 0,25 \end{array}$	$0,59 \\ 0,56 \\ 0,45 \\ 0,45$	$0,22 \\ 0,22 \\ 0,21 \\ 0,21$	$\begin{array}{c} 0,105\\ 0,108\\ 0,108\\ 0,111 \end{array}$	$0,12 \\ 0,13 \\ 0,14 \\ 0,14$	$0,28 \\ 0,27 \\ 0,26 \\ 0,26$
серистин	T, °C	20 100	20 100	20 50 1 00	$\begin{array}{c} 20\\ 50\\ 100 \end{array}$	20 50 100	20 50 100	20 50 100
а характ	$^{\mathrm{T}_{N}}_{\mathrm{o}_{\mathrm{C}}}$	139	131	115	140	I	148	I
атурны	ћ, мям	8,0	10,0	10,0	7,0	13,0	6,0	6,0
Темпе		${ m Y_{2,6}Sm_{0,4}Ga_{1,0}Fe_{4,0}O_{12}}$	Y 2,6Sm0,4Ga1,1Fe3,9O12	Y2.6Sm0,4Ga1,2Fe3,8012	Y2,85m0,2Ga1,0Pe4,0O12	Y3Ga1 0Fe4.0012	Y 3Ga1,2 ^{Fe3} 8012	Ers,0Bu1,0Ga0,7Fe4,3O12

ПЛЕНКИ РЕДКОЗЕМЕЛЬНЫХ ФЕРРИТОВ-ГРАНАТОВ

283

7. ЗАКЛЮЧЕНИЕ

Лучшим методом получения высококачественных пленок ферритовгранатов с воспроизводимыми параметрами является жидкофазная эпитаксия из раствора в расплаве. Процесс эпитаксиального роста полнее описывает модель, учитывающая объемную диффузию и объединение ростовых частиц в монокристалл на поверхности пленки. Контроль качества эпитаксиальных пленок и исследование их магнитных свойств наиболее просто позволяют проводить оптические и магнитооптические метолы. Существующие теории достаточно хорошо описывают статические и температурные свойства гранатовых пленок, тогда как их динамические свойства — только качественно. Дальнейший прогресс в развитии доменных устройств на ЦМД связывают с синтезом новых составов гранатов с более высокими скоростями движения доменных стенок и более широким диапазоном температурной стабильности основных магнитных параметров.

Московский государственный университет им. М. В. Ломоносова

ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

- 1. A. H. Bobeck, Bell Syst. Tech. J. 46, 1901 (1967).
- 2. Г. А. Смоленский, М. А. Боярченков, Ф. В. Лисовский, В. К. Раев, Микроэлектроника 1, 26 (1972).
- 3. Магнитные доменные логические и запоминающие устройства, под ред. М. А. Боярченкова, М., «Энергия», 1974.
- 4. Г. А. Смоленский, В. В. Леманов, Ферриты и их техническое применение, Л., «Наука», 1975. 5. М. А. Боярченков, А. Г. Черкашина, Магнитные элементы автома-
- тики и вычислительной техники, М., «Высшая школа», 1976.
- 6. Ю. М. Яковлев, Т. С. Генделев, Монокристалы ферритов в радиоэлектронике, М., «Сов. радио», 1975.
- 7. К. П. Белов, М. А. Белянчикова, Р. З. Левитин, С. А. Никитин, Редкоземельные ферромагнетики и антиферромагнетики, М., «Наука», 1965.
- 8. К. П. Белов, в кн. Ферримагнетизм, М., Изд-во МГУ, 1975, с. 6.
- 9. А. Р. Гижинский, М. Е. Фабриков, Изд. АН СССР, сер. «Неорганиче-
- ские материалы», 10, 784 (1974). 10. Е. А. Giess, R. Ghez, in: Epitaxial Growth, Ed. J. W. Matthews, N. Y., Academic Press, 1975.
- 11. C. F. Buhrer, J. Appl. Phys. 41, 1393 (1970). 12. D. E. Lacklison, H. I. Ralph, G. B. Scott, Sol. State Comm. 10, 269 (1972)
- 13. S. Wittekoek, D. E. Lacklison, Phys. Rev. Lett. 28, 740 (1972).
- 14. D. E. Lacklison, G. B. Scott, H. I. Ralph, IEEE Trans. Magnet. Mag-9, 457 (1973). 15. S. Wittekoek, J. M. Robertson, T. J. A. Popma, P. E. Bongers,
- AIP Conf. Proc. 10, 418 (1973).
- H. Takeuchi, K. Shinagawa, S. Taniguchi, Japan J. Appl. Phys. 12, 465 (1973).
 S. Ito, I. Mikami, Y. Sugita, S. Taniguchi, J. Phys. Soc. Japan 34,
- 101 (1973). 18. А. М. Балбашов, А. Я. Червоненкис, А. П. Черкасов, В. Е. Бах-
- теузов, А. А. Цветкова, В. П. Чепарин, Письма ЖЭТФ 18, 572 (1973). 19. А. М. Балбашов, А. Я. Червоненкис, А. П. Черкасов, В. Е. Бах-теузов, ФТТ 16, 3102 (1974). 20. А. М. Балбашов, А. Я. Червоненкис, Изв. АН СССР, сер. физ. 38,
- 2434 (1974).
- А. М. Балбашов, А. Я. Червоненкис, А. П. Черкасов, В. Е. Бахтеузов, С. Г. Павлов, Письма ЖТФ 2, 760 (1976).
 G. B. Scott, R. F. Pearson, T. L. Page, Dig. Intermag Conf., London,
- 1975, рарег 15—6. 23. А. Я. Червоненкис, А. М. Балбашов, ФТТ 18, 1106 (1976).

- 24. R. C. Linares, J. Cryst. Growth 3/4, 443 (1968).
- E. A. Giess, B. A. Calhoun, E. Klokholm, T. R. McGuire, L. L. Rosier, Mat. Res. Bull. 6, 317 (1974). 26. H. J. Levinstein, S. J. Licht, R. W. Landfort, S. L. Blank, Appl.
- Phys. Lett. 19, 486 (1971).

- M. Robbins, S. Licht, H. J. Levinstein, AIP Conf. Proc. 5, 101 (1972).
 S. L. Blank, J. W. Nielsen, J. Cryst. Growth 17, 302 (19⁻²).
 W. A. Bonner, J. E. Geusic, D. H. Smith, F. C. Rossol, L. G. Van Uitert, G. P. Vella-Coleiro, J. Appl. Phys. 43, 3226 (1972).
- 30. R. Hiskes, Intermag Conf., 1972, paper 8-2. 31. C. D. Brandle, D. C. Miller, J. W. Nielsen, J. Cryst. Growth 12, 195 (1972).
- 32. Р. Лодиз, Р. Паркер, Рост монокристаллов, М., «Мпр», 1974. 33. R. Hiskes, J. Cryst. Growth 27, 287 (1974).
- 34. С. М. Генделсв, А. Г. Титов, Кристаллизация ферритов и ортоферритов из раствора в расплаве. Обзоры по электронной технике, сер. «Ферритовая техника», вып. 15, М., ЦНИ «Электроника», 1970. 35. А. Г. Титова, ФТТ 1, 1871 (1959).
- 36. E.A. Giess, J.D. Kuptsis, E.A.D. White, J. Cryst. Growth 16,36 (1972).
- 37. E. A. Giess, C. F. Guerci, J. D. Kuptsis, H. L. Hu, Mat. Res. Bull. 8, 1061 (1973).
- 38. E. A. Giess, J. E. Davies, C. F. Guerci, H. L. Hu, ibid. 10, 355 (1975). 39. J. E. Davies, E. A. Gicss, J. D. Kuptsis, J. Mat. Sci. 10, 589 (1975).
- 40. J. M. Robertson, W. Tolksdorf, H. D. Jonker, J. Cryst. Growth
- 27, 241 (1974).
 24. W. Tolksdorf, G. P. Bartels, G. P. Espinosa, P. Holst, D. Mateika, F. Welz, ibid. 17, 322 (1972).
 42. W. Tolksdorf, G. P. Bartels, P. Holst, W. T. Stacy, ibid. 26, 100 (107).
- 122 (1974).
- 43. J. P. Krumme, G. P. Bartels, W. Tolksdorf, Phys. Stat. Sol. a17, 175 (1973).
- 44. J. Haisma, G. P. Bartels, W. Tolksdorf, Phil. Res. Rept. 29, 493 (1974).
- 45. B. S. Hewitt, R. D. Pierce, S. L. Blank, S. Knight, IEEE Trans. Magnet. Mag-9, 366 (1973).
- 46. J. W. Nielsen, S. L. Blank, D. H. Smith, G. P. Vella-Coleiro, F. B. Hagedorn, R. L. Barns, W. A. Biolsi, J. Electron. Mat. 3, 693 (1974)
- (1974).
 47. R. Ghez, E. A. Giess, J. Cryst. Growth 27, 221 (1974).
 48. L. G. Van Uitert, E. M. Gyorgy, W. A. Bonner, W. H. Grodkie-wicz, E. J. Heilner, G. J. Zydzik, Mat. Res. Bull. 6, 1185 (1971).
 49. E. A. Giess, B. E. Argyle, B. A. Calhoun, D. C. Cronemeyer, E. Klokholm, T. R. McGuire, T. S. Plaskett, ibid., p. 1141.
 50. W. A. Bonner, J. E. Geusic, D. H. Smith, L. G. Van Uitert, G. P. Vella-Coleiro, ibid. 8, 785 (1973).
 51. J. M. Robertson, S. Wittekoek, T. J. A. Popma, P. F. Bongers, Appl. Phys. 2, 249 (4972).

- Appl. Phys. 2, 219 (1973). 52. J. E. Davies, E. A. D. White, J. D. C. Wood, J. Cryst. Growth 27, 227
- (1974).

- 53. E. A. D. White, J. D. C. Wood, ibid. 17, 315 (1972).
 54. A. E. Morgan, ibid. 27, 226 (1974).
 55. H. L. Glass, M. T. Elliott, ibid., p. 253.
 56. W. Tolksdorf, IEEE Trans. Magnet. Mag-11, 1074 (1975).
 57. F. H. Doland, J. M. Robertson, J. Appl. Phys. 66

- 57. F. H. De Leeuw, J. M. Robertson, J. Appl. Phys. 46, 3182 (1975).
 58. L. J. Varnerin, IEEE Trans. Magnet. Mag. 8, 329 (1972).
 59. H. H. Quon, Y. H. Shing, D. Walsh, Sol. State Comm. 13, 79 (1973).
 60. J. W. Nielsen, S. J. Licht, C. D. Brandle, IEEE Trans. Magnet. Mag.-10, 177 (1973).
- 474 (1974).
- 61. A. B. Smith, M. Kestigian, W. R. Bekebrede, Mat. Res. Bull. 10, 903 (1975).
- 62. J. E. Davies, E. A. Giess, J. D. Kuptsis, ibid., p. 65.
 63. T. Hibiya, Y. Hidaka, S. Fujiwara, K. Matsumi, J. Phys. Soc. Japan 39, 661 (1975).
- 64. R. Krishnan, Phys. Stat. Sol. a30, K177 (1975).
 65. Y. Imamura, Japan J. Appl. Phys. 14, 1393 (1975).
 66. W. A. Bonner, Mat. Res. Bull. 9, 885 (1974).
- 67. W. A. Bonner, ibid. 10, 15 (1975).

- 68. S. Knight, B. S. Hewitt, D. L. Rode, S. L. Blank, ibid. 9, 895 (1974). 69. Р. В. Телеснин, В. Н. Дудоров, Изв. АН СССР, сер. физ. 38, 2475 (1974).

- 70. В. Н. Дудоров, Б. В. Милль, Р. В. Телеснин, ПТЭ, № 2, 245 (1974). 71. Р. В. Телеснин, В. Н. Дудоров, В. И. Козлов, ФТТ, 17, 2072 (1975). 72. Р. В. Телеснин, В. Н. Дудоров, А. Т. Морченко, Кристаллография
- 21, 189 (1976). 73. Р. В. Телеснин, В. Н. Дудоров, Н. П. Дымченко, В. Г. Кле-парский, В. В. Рандошкин, ФТТ 18, 196 (1976).
- 74. В. Н. Дудоров, в кн. Магнетизм и электроника, т. 154, в. 6, Куйбышев, 1975, с. 81.
- 75. R. A. Laudise, R. C. Linares, E. F. Dearborn, J. Appl. Phys., Suppl. 33, 1362 (1962).
- 76. R. C. Linares, R. B. McGraw, J. B. Schroeder, J. Appl. Phys. 36, 2884 (1965). 77. R. C. Linares, E. L. Sloan, J. Cryst. Growth 27, 249 (1974). 78. M. Kestigian, J. Am. Ceram. Soc. 50, 165 (1967).

- B. G. Van Uitert, W. A. Bonner, W. H. Grodkiewicz, G. J. Zydzik, Mat. Res. Bull. 5, 455 (1970).
 L. G. Van Uitert, W. A. Bonner, W. H. Grodkiewicz, L. Pist-
- L. G. Van Ultert, W. A. Bonner, W. H. Grodklewicz, L. Pistroski, G. J. Zydzik, ibid., p. 325.
 W. J. Tabor, G. P. Vella-Coleiro, F. B. Hagedorn, L. G. Van Uitert, J. Appl. Phys. 45, 3617 (1974).
 P. Görnert, P. Hergt, Phys. Stat. Sol. a20, 577 (1973).
 P. Görnert, C. G. D'Ambly, ibid. a29, 95 (1975).
 R. Hiskes, R. A. Burmeister, AIP Conf. Proc. 10, 304 (1973).
 R. Hiskes, T. L. Felmlee, R. A. Burmeister, J. Electron. Mat. 1, 458 (4072)

- 458 (1972).

- 458 (1972).
 89. Y. Suemune, N. Inoue, Japan J. Appl. Phys. 13, 204 (1974).
 90. Y. Suemune, N. Inoue, IEEE Trans. Magnet. Mag-10, 477 (1974).
 91. J. W. Nielsen, E. F. Dearborn, J. Phys. Chem. Sol. 5, 202 (1958).
 92. H. D. Jonker, J. Cryst. Growth 28, 321 (1975).
 93. S. L. Blank, B. S. Hewitt, L. K. Shiek, J. W. Nielsen, AIP Conf. Proc. 10, 256 (1973).
 94. R. Ghez, E. A. Giess, Mat. Res. Bull. 8, 31 (1973).
 95. P. H. Шефталь, вин. Ростиристаллов, т. 10, М., «Наука», 1974.
 96. И. С. Цартик И. И. Цариков, Энцикими (Наука», 1974.

- 96. Л. С. Палатиик, И. И. Папиров, Эпитаксиальные пленки, М., «Наука», 1971.
- •97. А. А. Чернов, УФН 73, 277 (1961). 98. В. Бартон, Н. Кабрера, Ф. Франк, вкн. Элементарные процессы роста кристаллов, М., ИЛ, 1959.
- 99. В. А. Тимофеева, Кристаллография 5, 476 (1960).

- 99. B. A. I M B & C & B a, Reputation paper 5, 310 (1900).
 100. D. Elwell, R. Dawson, J. Cryst. Growth 13/14, 555 (1972).
 101. D. Elwell, R. W. Neate, J. Mat. Sci. 6, 1499 (1971).
 102. G. H. Gelmer, R. Ghez, N. Cabrera, J. Cryst. Growth 8, 79 (1971).
 103. J. A. Burton, R. C. Prim, E. P. Slichter, Chem. Phys. Soc. J. 21, 1987 (1953).

- (1953).
 104. Р. С. На u d hari, IEEE Trans. Magnet. Mag-8, 333 (1972).
 105. А. J. К urtzig, ibid. Mag-6, 497 (1970).
 106. F. B. Hagedorn, J. Appl. Phys. 41, 1161 (1970).
 107. Л. М. Буравихин, В. В. Красовский, Приборы и системы управления 8, 17 (1971).
 108. Р. W. Shumate, Jr., IEEE Trans. Magnet. Mag-7, 586 (1971).
 109. T. Nakagawa, T. Namikata, ibid. Mag-10, 488 (1974).
 104. Г. С. Кандаулова В. О. Васьковский И.А. Жулавлев. Микро-

- 110. Г. С. Кандаурова, В. О. Васьковский, И. А. Журавлев, Микро-электроника, 5, 72 (1976).

- 11. Р. В. Телеснин, В. Н. Дудоров, С. М. Зимачева, ibid., с. 461.
 112. Е. Неіпlеіп, R. D. Ріегсе, IEEE Trans. Magnet. Mag-6, 493 (1970).
 113. J. E. Geusic, H. J. Levinstein, S. J. Licht, C. D. Brandle, Appl. Phys. Lett. 19, 93 (1971).
 144. P. F. Argula, P. Chaudhari, AIP Conf. Proc. 10, 403 (1973).

- 114. B. E. Argyle, P. Chaudhari, AIP Conf. Proc. 10, 403 (1973).
 115. A. Akselrad, ibid., p. 408.
 116. R. D. Pierce, J. Cryst. Growth 27, 299 (1974).
 117. J. E. Mee, G. R. Pulliam, J. L. Archer, P. J. Besser, IEEE Trans. Magnet. Mag-5, 717 (1969).

- 148. L. S. B i r k s, Electron Probe Microanalysis, N. Y., Intersci. Publ., 1969.
- 119. P. J. Besser, T. N. Hamilton, J. E. Mee, R. L. Stermer, IEEE Trans.
- Magnet. Mag-10, 492 (1974).
 120. C. D. Brandle, S. L. Blank, ibid. Mag-12, 14 (1976).
 121. E. A. Giess, B. E. Argyle, D. C. Cronemeyer, E. Klokholm, T. R. McGuire, D. F. O'Kone, T. S. Plaskett, V. Sadagopan, AIP Conf. Proc. 5, 110 (1972). 122. Trace Analysis, Physical Methods, Ed. G. H. Morrison, N. Y., Intersci. Publ., 1966. 123. Trace Characterisation, Chemical and Physical Methods, Ed. W. W. Meinke and
- B. F. Schribner, Washington, D. C., 1967.
- 124. И. Б. Б о р о в с к и й, Физические основы рентгеноспектральных исследований,
- 124. H. B. B & F & B & C & L = ., M., 1956.
 125. B. D. Cullity, Elements of X-Ray Diffraction, California, 1967.
 126. S. Geller, H. J. Williams, G. P. Espinosa, R. C. Sherwood, Bell Syst. Tech. J. 43, 565 (1964).
 126. Bell Syst. Tech. J. 43, 565 (1964). Bell Syst. Tech. J. 43, 565 (1964). 127. A. A. Thiele, ibid. 48, 3287 (1969).
- 128. A. A. Thiele, J. Appl. Phys. 41, 1139 (1970).
- 129. S. H. Wemple, S. L. Blank, J. A. Seman, W. A. Biolsi, Phys. Rev. B9, 2134 (1974).
 130. C. S. Porter, E. G. Spenser, R. C. le Craw, J. Appl. Phys. 29, 495
- (1958).
- 131. Г. С. Кринчик, М. В. Четкин, ЖЭТФ 41, 673 (1961). 132. А. М. Clogston, J. Appl. Phys., Suppl. 31, 1985 (1960).

- 132. А. М. СТОВУСОП, J. Арр. ГИУS., Suppl. 31, 1963 (1960).
 133. Р. С. Ваіlеу, ibid., р. 395.
 134. М. В. Четкин, ФТТ 6, 3753 (1964).
 135. К. А. Wickershein, J. Appl. Phys., Suppl. 32, 2058 (1964).
 136. D. L. Wood, J. P. Remeika, J. Appl. Phys. 38, 1038 (1967).
 137. D. L. Wood, J. P. Remeika, ibid. 37, 1232 (1966).
 138. D. L. Wood, J. Chem. Phys. 39, 4674 (1974).

- 138. D. L. Wood, J. Chem. Phys. 39, 1611 (1971).
 139. A. P. Malozemoff, J. Phys. and Chem. Sol. 32, 1669 (1971).
 140. H. Takeuchi, S. Ito, I. Mikami, S. Taniguchi, J. Appl. Phys. 44,
- 4789 (1973). 141. G. B. Scott, D. E. Lacklison, J. L. Page, Phys. Rev. B10, 971 (1974). 142. G. B. Scott, D. E. Lacklison, J. L. Page, J. Phys. C8, 519 (1975).
- 143. Р. В. Писарев, И. Г. Синий, Н. Н. Колпакова, Ю. М. Яко́влев, жэтф 60, 2188 (1971).
- 144. H. Takeuchi, Japan J. Appl. Phys. 14, 1903 (1975). 145. E. Sawatzky, D. H. Horne, Rev. Sci. Instrum. 41, 1284 (1970).

- 145. Е. Sawatzky, D. Н. Ногпе, Rev. Sci. Instrum. 41, 1284 (1970).
 146. А. В. Антонов, В. И. Жилин, ПТЭ № 5, 212 (1975).
 147. Г. С. Кринчик, М. В. Четкин, УФН 98, 3 (1969).
 148. J. F. Dillon, Jr., J. Appl. Phys. 29, 539 (1958).
 149. В. Johnson, R. S. Tebble, Proc. Phys. Soc. 87, 935 (1966).
 150. В. Johnson, J. Appl. Phys. 37, 1441 (1966).
 151. R. C. Le Craw, D. L. Wood, J. F. Dillon, Jr., J. P. Remeika, Appl. Phys. Lett. 7, 27 (1965).
 152. B. F. Mc Donald, O. Voegeli, C. D. Mee, J. Appl. Phys. 38, 4404 (1967).

- Appl. Phys. Lett. 7, 27 (1965).
 152. R. F. M c D o n a l d, O. V o e g e l i, C. D. M e e, J. Appl. Phys. 38, 4104 (1967).
 153. J. F. D i l l o n, Jr., ibid. 39, 922 (1968).
 154. H. M at th e ws, S. S i n g h, R. C. L e C r a w, Appl. Phys. Lett. 7, 165 (1965).
 155. E. S a wa t z k y, E. K a y, J. Appl. Phys. 42, 367 (1971).
 156. W. A. G r a ss l e y, R. W. C o o p e r, J. L. P a g e, R. P. V a n S t a p e l e, Phys. Rev. 181, 896 (1965).
 157. C. F. B u h r e r, J. Appl. Phys. 40, 11 (1969).
 158. S. H. W e m p l e, J. Electron. Mater. 3, 243 (1974).
 159. Г. С. К р и н ч и к, С. А. Г у щ и н а, ЖЭТФ 56, 490 (1969).
 160. Г. С. К р и н ч и к, С. А. Г у щ и н а, ibid. 57, 362.
 161. G. A b u l a i f y a, H. le G a l l, Sol. State Comm. 11, 629 (1972).
 162. S. I t o, I. M i k a m i, Y. S u g i t a, S. T a n i g u c h i, IEEE Trans. Magnet.

- 162. S. Ito, I. Mikami, Y. Sugita, S. Taniguchi, IÈEE Trans. Magnet. Mag-9, 460 (1973).
- 163. Г. С. Кринчик, В. А. Крылова, Е. В. Берденникова, Р. А. Пет-ров, ЖЭТФ 65, 715 (1973).
- 164. А. В. Антонов, В. И. Жилин, ФТТ 18, 1269 (1976).

- 164. А. В. Антонов, В. И. Жилин, ФГГ 18, 1269 (1976).
 165. Е. В. Берденникова, Р. В. Писарев, ibid., с. 81.
 166. В. Д. Горбунова, О. Б. Есикова, А. Г. Титова, ibid., č. 272.
 167. А. Н. Воbеск, R. F. Fischer, J. L. Smith, AIP Conf. Proc. 5, 45 (1972).
 168. D. M. Heinz, P. J. Besser, J. M. Owens, J. E. Mee, G. R. Pulliam, J. Appl. Phys. 42, 1243 (1971).
 169. S. Н. Wemple, W. J. Таbог, ibid. 44, 1395 (1973).
 170. Р. В. Телеснин, В. Н. Дудоров, Ю. А. Дурасова, С. М. Зимачева, В. В. Рандошкин, И. И. Тимохин, ПТЭ, № 6, 179 (1976).

- 171. B. C. McCollum, W. R. Bekebrede, M. Kestigian, A. B. Smith, Appl. Phys. Lett. 23, 702 (1973).
 172. P. B. Hagedorn, W. J. Tabor, J. E. Geusic, H. J. Levinstein, S. J. Licht, L. K. Shick, ibid. 19, 95 (1971).
 472. D. C. Forniz, J. A. Correlated AND Correlated 5 240 (4072).
- 173. D. C. Fowlis, J. A. Copeland, AIP Conf. Proc. 5, 240 (1972).
 174. R. W. Shaw, D. E. Hill, R. M. Sandfort, J. W. Moody, Bull. Am. Phys. Soc., ser. II, 17, 108 (1972).
- 175. R. W. Shaw, D. E. Hill, R. M. Sandfort, J. W. Moody, J. Appl. Phys. 44, 2346 (1973).
 176. Z. Malek, V. Kambersky, Czech. J. Phys. 8, 416 (1958).
 177. C. Kooy, Y. Enz, Phil. Res. Rept. 15, 7 (1960).
 178. M. Harrow MEV. 4060.

- 177. С. К. О. У., Г. Б. К., Г. П. Исл. Пере. 10, Г. (1990).
 178. В. И. Чечерник, ов., Магнитные измерения, М., Изд-во МГУ, 1969.
 179. L. R. Maxwell, in: Ferromagnetism and Ferrimagnetism. Methods of Experimental Physics, v. 6B (Solid State Phys.), N.Y., Academic Press, 1959, p. 193.
 180. T. R. McGuire, P. J. Flanders, in: Direct Current Magnetic Measurements. Magnetism and Metallurgy v. 4 N.Y. Academic Press, 1969, p. 123. Magnetism and Metallurgy. v. 1, N.Y., Academic Press, 1969, p. 123.
- Magnetism and Metallurgy. v. 1, N.Y., Academic Press, 1969, p. 123.
 181. H. J. Oguey, ibid., p. 189.
 182. S. Geller, H. J. Williams, R. C. Sherwood, J. P. Remeika, G. P. Espinosa, Phys. Rev. 131, 1080 (1963).
 183. S. Geller, H. J. Williams, R. C. Sherwood, G. P. Espinosa, J. Appl. Phys. 36, 88 (1965).
 184. S. Fong, Park Sci. Latter 20, 549 (1975).

- Appl. 1995. 30, 30, (1955).
 184. S. Foner, Rev. Sci. Instrum. 30, 548 (1959).
 185. P. J. Flanders, W. D. Doyle, ibid. 33, 691 (1962).
 186. D. H. Smith, ibid. 27, 261 (1956).
 187. K. Dwight, N. Menyuk, D. Smith, J. Appl. Phys. 39, 491 (1969).
 188. J. P. Krumme, G. Bartels, P. Hansen, J. M. Robertson, Mat. Res. P. 14 427 (1976). 188. J. F. Krumme, G. Barvers, I. Hansen, J. M. Robertoon, and Leen Bull. 11, 337 (1976).
 189. G. T. Croft, F. J. Donahoe, W. F. Love, Rev. Sci. Instrum. 26, 360 (1955).
 190. R. F. Penoyer, ibid. 30, 711 (1959).
 191. W. S. Byrnes, R. G. Crawford, J. Appl. Phys. 29, 493 (1958).
 192. R. W. Teale, R. F. Pearson, M. J. Hight, J. Appl. Phys., Suppl. 32, 1508

- (1961).

- 193. R. F. Pearson, P. W. Cooper, ibid., p. 265S. 194. R. F. Pearson, ibid. 33, 123S (1962). 195. R. F. Pearson, K. Tweedale, J. Appl. Phys. 35, 1061 (1964).
- 196. Н. И. Судаков, Н. И. Вершинина, А. И. Дрокин, Н. Д. Урсу-
- 100. П. п. Судаков, п. п. вершинина, А. И. Дрокин, Н. Д. урсуляк, Изв. АН СССР, сер. физ. 34, 1077 (1970).
 197. Н. И. Вершинина, Н. И. Судаков, А. И. Дрокин, Н. И. Уткин, Н. Д. Урсуляк, Изв. вузов, сер. «Физика», № 00, 147 (1969).
 198. J. W. Beck, Rev. Sci. Instrum. 38, 1031 (1967).
 100. С. D. M. & Continue Disc. 2057 (1967).

- 198. J. W. Beck, Rev. Sci. Instrum. 38, 1031 (1967).
 199. C. D. Mee, Contemp. Phys. 8, 385 (1967).
 200. C. D. Mee, IBM J. 11, 468 (1967).
 201. D. J. Craik, P. V. Cooper, G. Mayers, J. Phys. D6, 872 (1973).
 202. D. J. Craik, P. V. Cooper, J. Phys. D5, 137 (1972).
 203. D. J. Craik, P. V. Cooper, Phys. Lett. A41, 255 (1973).
 204. D. J. Craik, P. V. Cooper, Phys. Lett. A41, 255 (1973).
 205. H. Callen, R. M. Josephs, J. Appl. Phys. 42, 1977 (1971).
 206. R. M. Josephs, AIP Conf. Proc. 10, 286 (1973).
 207. P. B. Телеснин, B. И. Козлов, B. H. Дудоров, ФТТ 16, 3532 (1974).
 208. L. Neel, C. R. Ac. Sci. 239, 8 (1954).
 209. R. Pauthenet, Ann. Phys. (N.Y.), 3, 424 (1958).
 210. S. Geller, Phys. Rev. 181, 980 (1969).
 211. M. A. Gilleo, J. Phys. and Chem. Sol. 13, 33 (1960).
 212. C. Borghese, ibid. 28, 2225 (1967).
 213. I. Nowik, Phys. Rev. 171, 580 (1968).

- 212. C. B Orgnese, 1010. 28, 2223 (1967).
 213. I. Nowik, Phys. Rev. 171, 580 (1968).
 214. I. Nowik, J. Appl. Phys. 40, 5184 (1969).
 215. A. Grill, M. Schieber, Phys. Rev. B8, 365, 369, 373 (1973).
 216. V. Nekvasil, Czech. J. Phys. B25, 1290 (1975).
 217. G. F. Dionne, J. Appl. Phys. 41, 4874 (1970).
 218. G. F. Dionne, ibid. 42, 2142 (1971).
 219. Neel App. de Phys. 3 437 (1968).

- 219. L. Neel, Ann. de Phys. 3, 137 (1948). 220. A. Herpin, P. Meriel, J. Phys. et Radium 245, 2033 (1957). 221. F. Bertaut, F. Forrat, A. Herpin, P. Meriel, C. R. Ac. Sci. 243, 898 (1956).
- 222. E. Prince, Acta Cryst. 10, 787 (1957). 223. R. Bauminger, S. Cohen, A. Marinov, S. Ofer, Phys. Rev. 122, 743 (1961).
- 224. E. E. Anderson, ibid. A134, 1581 (1964). 225. R. J. Aleonard, J. Phys. and Chem. Sol. 15, 167 (1960).

- 226. P. Wojtowicz, Phys. Lett. 11, 18 (1964).
 227. A. B. Harris, Phys. Rev. 132, 2398 (1963).
 228. C. D. Brandle, S. L. Blank, IEEE Trans. Magnet. Mag-12, 14 (1976).
 229. P. Hansen, P. Röschmann, W. Tolksdorf, J. Appl. Phys. 45, 2728 (1974).
- 230. A. J. Kurtzig, W. Shockley, ibid. 39, 5619 (1968). 231. J. M. Nemchik, ibid. 40, 1086 (1969).
- 232. S. H. Charap, J. M. Nemchik, IEEE Trans. Magnet. Mag-5, 566 (1969).
 233. Y. S. Lin, Y. O. Tu, Appl. Phys. Lett. 18, 247 (1971).
 234. W. J. DeBonte, AIP Conf. Proc. 5, 140 (1972).

- 234. W. J. De Bonte, AFF conf. Froc. 5, 140 (1972).
 235. W. J. De Bonte, IEEE Trans. Magnet. Mag-11, 3 (1975).
 236. E. Schlömann, Appl. Phys. Lett. 21, 227 (1972).
 237. E. Schlömann, AIP Conf. Proc. 10, 478 (1973).
 238. E. Schlömann, J. Appl. Phys. 44, 1837, 1950 (1973).
 239. E. Schlömann, ibid. 45, 369 (1974).
 240. Р. В. Телеснин, В. Н. Дудоров, В. В. Рандошкин, ФТТ 17, 3015 (1975). (1975)
- 241. В. Н. Дудоров, В. В. Рандошкин, Измерительная техника, № 10,87 (1976).
- 242. Е. С. Боровик, А. С. Миллер, Лекции по магнетизму, Харьков, Изд-во ХГУ, 1966.
 243. А. Н. Вовеск, Е. G. Spenser, L. G. Van Uitert, S. C. Abrahams, R. L. Barns, W. H. Grodkiewicz, R. C. Sherwood, P. H. Schmidt, D. H. Smith, E. M. Walters, Appl. Phys. Lett. 17, 131 (1970).
 244. A healrad H. Callar, ibid 19, 464 (4974).
- D. H. Smith, E. M. Walters, Appl. Phys. Lett. 17, 131 (1970).
 244. A. Akselrad, H. Callen, ibid. 19, 464 (1971).
 245. A. H. Bobeck, D. H. Smith, E. G. Spencer, L. G. Van Uitert, E. M. Walters, IEEE Trans. Magnet. Mag-7, 461 (1971).
 246. R. C. Le Craw, R. Wolfe, A. H. Bobeck, R. D. Pierce, L. G. Van Uitert, J. Appl. Phys. 42, 1641 (1971).
 247. A. Rosencwaig, W. J. Tabor, R. D. Pierce, L. C. Van Uitert, Phys. Rev. Lett. 26, 779 (1971).
 248. H. Callen And Phys. Lett. 48, 344 (1974).

- 248. H. Callen, Appl. Phys. Lett. 18, 311 (1971).

- 248. H. Callen, Appl. Phys. Lett. 18, 311 (1971).
 249. H. Callen, Mat. Res. Bull. 7, 931 (1971).
 250. A. Rosencwaig, W. J. Tabor, J. Appl. Phys. 42, 1642 (1971).
 251. A. Rosencwaig, W. J. Tabor, AIP Conf. Proc. 5, 57 (1972).
 252. W. T. Stacy, W. Tolksdorf, ibid., p. 185.
 253. J. E. Mee, G. R. Pulliam, J. L. Archer, P. J. Besser, IEEE Trans. Magnet. Mag-5, 717 (1969).
 254. D. M. Heinz, P. J. Besser, J. E. Mee, AIP Conf. Proc. 5, 96 (1972).
 255. P. J. Besser, J. E. Mee, P. E. Elkins, D. M. Heinz, Mat. Res. Bull. 6, 444 (4074).

- 1111 (1971).
 256. F. B. Наgedorn, J. Appl. Phys. 45, 3638 (1974).
 257. В. Г. Демидов, А. К. Звездин, Р. З. Левитин, А. С. Маркосян, А. И. Попов, ФТТ 16, 2116 (1974).
 258. А. К. Звездин, Р. З. Левитин, А. С. Маркосян, А. А. Мухин, А. И. Попов, ФТТ 18, 387 (1976).
 250. А. К. Топов, Р. З. Певитин, А. С. Маркосян, Б. В. Миднь.
- А. И. ПОПОВ, ФЛ 16, 507 (1970).
 259. А. К. Гапеев, Р. З. Левитин, А. С. Маркосян, Б. В. Милль, Т. М. Перекалина, ЖЭТФ 67, 232 (1974).
 260. Р. J. Flanders, Rev. Sci. Instrum. 41, 697 (1970).
 261. W. D. Doyle, P. J. Flanders, AIP Conf. Proc. 5, 707 (1972).
 262. Е. А. Giess, D. C. Cronemeyer, Appl. Phys. Lett. 22, 601 (1973).
 263. Р. Hansen, J. Appl. Phys. 45, 3123 (1974).
 264. C. Vittoria, H. Lesoff, N. D. Wilsey, IEEE Trans. Magnet. Mag-8, 273 (1972).

- (1972).

- 265. Б. Е. Рубенштейн, Г. М. Галактионова, ФТТ 9, 179 (1967).
 266. Б. Е. Рубенштейн, Г. М. Галактионова, ibid., с. 2707.
 267. Б. Е. Рубенштейн, ФТТ 11, 1980 (1969).
 268. Б. Е. Рубенштейн, А. Г. Титова, Б. А. Лаповок, ФТТ 6, 5338. (1964)
- 269. P. Hansen, J. Schuldt, W. Tolksdorf, Phys. Rev. B8, 2474 (1973).
- (1973).
 270. A. J. Kurtzig, F. B. Hagedorn, IEEE Trans. Magnet. Mag-7, (1974).
 271. W. F. Druywesteyn, J. W. F. Dorleijn, P. J. Rijnierse, J. Appl. Phys. 44, 2387 (1973).
 272. J. W. F. Dorleijn, W. F. Druywesteyn, G. Bartels, W. Tol-ksdorf, Phil. Res. Rept. 28, 133 (1973).
 273. Y. Shimada, H. Kojima, K. Sakai, J. Appl. Phys. 45, 4596 (1974).
 274. A. Hubert, A. P. Malozemoff, J. C. DeLuca, ibid., p. 3562.
 275. A. P. Malozemoff, J. C. DeLuca, ibid., p. 4586.

- 276. J. P. Krumme, P. Hansen, J. Haberkamp, Phys. Stat. Sol. a12, 483 (1972).
 277. P. Hansen, J. P. Krumme, J. Appl. Phys. 44, 2847 (1973).
 278. P. W. Shumate, Jr., D. H. Smith, F. B. Hagedorn, ibid., p. 449.
 279. P. W. Shumate, Jr., ibid., p. 3323.
 280. P. J. Rijnierse, H. Logmans, R. Metselaar, W. T. Stacy, Appl.

- Phys. 8, 143 (1975). 281. R. A. Abram, R. J. Fairholm, M. D. R. Tench, K. A. Gehring, J.
- Phys. D8, 94 (1975). 282. И. Г. Аваева, Ф. В. Лисовский, В. И. Щеглов, ФТТ 17, 2102 (1975).
- 283. R. D. Enoch, M. E. Jones, D. G. P. Waters, Appl. Phys. Lett. 26, 127 (1975)
- 284. T. C. Slonezewski, A. P. Malozemoff, E. A. Giess, ibid 24, 396 (1974). 285. J. T. Carlo, D. C. Bullock, F. C. West, IEEE Trans. Magnet. Mag-10, 325
- (1974).
- 286. R. C. Le Craw, L. R. Walker, J. Appl. Phys. 32, 1675 (1961).
 287. R. Henry, S. D. Brown, P. E. Wigen, P. J. Besser, Phys. Rev. Lett. 28, 1272 (1972).
 288. R. Henry, D. M. Heinz, AIP Conf. Proc. 18, 194 (1974).
- 289. Ферромагнитный резонанс, под ред. С. В. Вонсовского, М., Физматгиз, 1961. 290. А. Г. Гуревич, Магнитный резонанс в ферритах и антиферромагнетиках, М., «Наука», 1973.

- 291. M. Sparks, Phys. Rev. B1, 3831, 3856, 3869 (1970).
 292. R. E. De Wames, T. Wolfram, J. Appl. Phys. 41, 987 (1970).
 293. R. E. De Wames, T. Wolfram, Phys. Rev. Lett. 26, 1445 (1971).
 294. T. Wolfram, R. E. De Wames, Phys. Rev. B4, 3125 (1971).
 295. A. B. Switch, Bay, Sci. Instrum, 2072 (1972).

- 294. 1. Wolffram, R. E. De Wames, Phys. Rev. B4, 3125 (1971).
 295. A. B. Smith, Rev. Sci. Instrum. 39, 378 (1968).
 296. Г. А. Петраковский, Ю. Н. Котюков, ФТТ 7, 2339 (1965).
 297. G. A. Petrakovskii, E. A. Petrakovskaia, E. M. Smokotin, IEEE Trans. Magnet. Mag-9, 422 (1973).
 298. B. A. Calhoun, E. A. Giess, L. L. Rosier, Appl. Phys. Lett. 18, 287
- (1971).

- 299. F. B. H a g e d o r n, AIP Conf. Proc. 5, 72 (1972).
 300. J. F. D i l l o n, Jr., in: Magnetism, v. 3, N. Y., Academic Press, 1963, p. 437.
 301. Ч. К и т т е л ь, Я. Г а л т, в кн. Магнитная структура ферромагнетиков, под ред. С. В. Вонсовского, М., ИЛ, 1959, с. 459.

- C. B. BOHCOBCKOTO, M., MJI, 1959, c. 459.
 302. W. Döring, Zs. Naturforsch, A3, 373 (1948).
 303. G. R. Henry, J. Appl. Phys. 42, 3150 (1971).
 304. F. H. De Leeuw, IEEE Trans. Magnet. Mag-9, 614 (1973).
 305. F. H. De Leeuw, J. Appl. Phys. 45, 3106 (1974).
 306. J. W. Moody, R. W. Shaw, R. M. Sandfort, R. L. Stermer, IEEE Trans. Magnet. Mag-9, 377 (1973).
 307. B. E. Argyle, A. P. Malozemoff, AIP Conf. Proc. 10, 273 (1973).
 308. R. W. Shaw, J. W. Moody, R. M. Stermer, J. Appl. Phys. 45, 2672 (1974).
 309. J. A. Seitchik, W. D. Doyle, G. K. Goldberg, ibid. 42, 1272 (1971).

- (1971).
- 310. В. Г. Клепарский, Е. И. Ильяшенко, О. А. Цыганов, вкн. Материалы XIV Всесоюзного совещания по магнитным элементам автоматики и вы-
- ислительной техники, М., 1972, с. 327. 311. G. P. Vella-Coleiro, D. H. Smith, L. G. Van Uitert, IEEE Trans. Magnet. Mag-7, 745 (1971).
- 312. G. P. Vella-Coleiro, D. H. Smith, L. G. Van Uitert, J. Appl. Phys. 43, 2428 (1972). 313. J. Fairholme, G. P. Gill, A. Marsh, Mat. Res. Bull. 6, 1131 (1971).

- 314. Е. В. Карасев, Тр. Ин-та электрон. управл. машин, вып. 21, 126 (1973). 315. Т. Н. O'Dell, Phil. Mag. 27, 595 (1973). 316. А. Н. Воbeck, I. Danylchuk, J. P. Remeika, L. G. Van Uitert, E. M. Walters, in: Proc. of Intern. Conference on Ferrites, Kyoto, 1970, p. 361. 317. G. P. Vella-Coleiro, W. J. Tabor, Appl. Phys. Lett. 21, 7 (1972). 318. G. J. Zimmer, L. Gal, K. Vural, F. B. Humphrey, J. Appl. Phys.
- 46, 4976 (1975).
- 319. Л. П. Иванов, А. С. Логгинов, В. В. Рандошкин, Р. В. Телес-
- от. п. и ванов, А. С. Логгинов, В. В. Рандошкин, Р. В. Телес-нин, Письма ЖЭТФ 23, 627 (1976).
 320. А. Р. Маlozemoff, J. С. Slonczewski, Phys. Rev. Lett. 29, 952 (1972).
 321. Е. І. Іlyashenko, V. G. Kleparskii, S. E. Yurchenko, Phys. Stat. Sol. 28, K153 (1975).
 322. V. G. Kleparskii, N. P. Dymchenko, S. K. Kukharskaya, ibid. a33, K117 (1976).

- 323. Р. В. Телеснин, В. Н. Дудоров, В. Г. Клепарский, В. В. Ран-дошкин, ФТТ 18, 1773 (1976).
 324. В. Е. Argyle, A. Halperin, IEEE Trans. Magnet. Mag-9, 238 (1973).

- 325. K. P. Papworth, ibid. Mag-10, 638 (1974).
 326. D. J. Craik, D. H. Cottey, J. Phys. D8, 99 (1975).
 327. J. W. F. Dorleijn, W. F. Druyvesteyn, Appl. Phys. 1, 176 (1973).
 328. B. E. Argyle, J. C. Slonczewski, A. E. Maydas, AIP Conf. Proc. 5, 175 (1972).
- 329. A. J. Kurtzig, R. C. Le Craw, A. H. Bobeck, E. M. Walters, R. Wolfe, H. J. Levinstein, S. J. Light, ibid., p. 180.
 330. S. Ito, I. Mikami, Y. Sugita, S. Tanigushi, IEEE Trans. Magnet.
- Mag-9, 460 (1973).
- 331. T. Obokata, K. Sokura, T. Namikata, ibid., p. 373.

- 331. Т. О b o k a t a, К. So k u r a, Т. N a m i k a t a, ibid., р. 373.
 332. Ю. М. Яковлев, В. С. Филонич, М. М. Ключников, Ю. И. Сапожников, ФТ 15, 1607 (1973).
 333. М. Ключников, Электрон. техн., сер. 6, вып. 8, 99 (1974).
 334. J. A. Cape, J. Appl. Phys. 43, 3551 (1972).
 335. W. A. Bonner, J. E. Geusic, D. H. Smith, L. G. Van Uitert, G. P. Vella-Coleiro, Mat. Res. Bull. 8, 1223 (1973).
 336. A. P. Malozemoff, J. Appl. Phys. 44, 5080 (1973).
 337. G. P. Vella-Coleiro, F. B. Hagedorn, Y. S. Chen, B. S. Hewitt, S. L. Blank, R. Zappula, ibid. 45, 939 (1974).
 338. G. P. Vella-Coleiro, S. L. Blank, R. C. LeCraw, Appl. Phys. Lett. 26, 722 (1975).
 339. H. Nakanishi, C. Hemura, Japan J. Appl. Phys. 13, 1183 (1974).

- 339. H. Nakanishi, C. Uemura, Japan J. Appl. Phys. 13, 1183 (1974).
 340. R. Suzuki, Y. Sugita, J. Phys. Soc. Japan 39, 831 (1975).
 341. R. Suzuki, Y. Sugita, Appl. Phys. Lett. 26, 587 (1975).
 342. R. Suzuki, M. Takahashi, T. Kobayashi, Y. Su Sugita. 342. К. Sužuki, М. Таканазні, Т. Корауазні, Т. Sugita, ibid., р. 342.
 343. R. M. Josephs, Appl. Phys. Lett. 25, 244 (1974).
 344. R. W. Patterson, J. Appl. Phys. 45, 5018 (1974).
 345. Е. И. Ильяшенко, С. Е. Юрченко, ФТТ 16, 3509 (1974).
 346. Е. И. Ильяшенко, С. Е. Юрченко, ФТТ 18, 1112 (1976).
 347. В. Г. Клепарский, С. Е. Юрченко, ibid., с. 290.
 348. В. А. Боков, В. В. Волков, Т. К. Трофимова, Е. С. Шер, ФТТ 17, 2504 (4075).

- 3591 (1975). 349. J. C. Slonczewski, A. P. Malozemoff, O. Voegeli, AIP Conf. Proc. 10, 458 (1973).
- 350. A. P. Malozemóff, J. C. DeLuca, Appl. Phys. Lett. 26, 719 (1975). 351. A. P. Malozemoff, J. C. Slonczewski, G. D. DeLuca, in: 21st Annual Conference on Magnetism and Magnetic Materials, Philadelphia, 1975, paper 5A-1.
- 352. G. P. Vella-Coleiro, ibid., paper 5A-2. 353. A. P. Malozemoff, J. C. Slonczewski, J. C. DeLuca, Dig. Intermag. Conf., London, 1975, paper 1-10.
- 354. R. W. Patterson, A. I. Braginski, F. B. Humphrey, цит. в²² сборник, рарет 1—11. 355. В. А. Зубов, Методы измерения характеристик лазерного излучения, М., 1973.

- 356. М. М. Бутслов, УНФ 6, 76 (1959). 357. Т. М. Morris, G. J. Zimmer, F. B. Humphrey, J. Appl. Phys. 47, 721 (1976).
- (1976).
 358. T. M. Morris, A. P. Malozemoff, AIP Conf. Proc. 18, 242 (1974).
 359. G. J. Zimmer, T. M. Morris, K. Vural, F. B. Humphrey, Appl. Phys. Lett. 25, 750 (1974).
 360. G. J. Zimer, T. M. Morris, F. B. Humphrey, IEEE Trans. Magnet. Mag-10, 651 (1974).
 361. L. Gal, G. J. Zimmer, F. B. Humphrey, Phys. Stat. Sol. a561 (1975).
 362. F. B. Humphrey, IEEE Trans. Magnet. Mag-11, 1679 (1975).
 363. A. P. Malozemoff, K. R. Papworth, in: 20th Annual Conference on Magnetism and Magnetic Materials. San Francisko, 1974, paper 6D-3.

- netism and Magnetic Materials, San Francisko, 1974, paper 6D-3. 364. A. P. Malozem off, K. R. Papworth, J. Phys. A8, 1149 (1975). 365. G. P. Vella-Coleiro, T. J. Nelson, Appl. Phys. Lett. 24, 397 (1974). 366. G. P. Vella-Coleiro, F. B. Hagedorn, S. L. Blank, ibid. 26, 69

- (1975).
- 367. L. Landau, E. Lifshitz, Phys. Z. Sowjet. 8, 153 (1935).

- 368. G. R. Henry, J. Appl. Phys. 42, 3150 (1971). 369. L. R. Walker, цит. в³⁰⁰ сборник, р. 450. 370. N. L. Schryer, L. R. Walker, AIP Conf. Proc. 10, 1026 (1973). 371. N. L. Schryer, L. R. Walker, J. Appl. Phys. 45, 5406 (1974).

- 372. H. C. Bourne, Jr., D. S. Bartran, IEEE Trans. Magnet. Mag-8, 741 (1972). 373. D. S. Bartran, H. C. Bourne, Jr., ibid., p. 743.

- 373. D. S. Bartran, H. C. Bourne, Jr., ibid., p. 743.
 374. D. S. Bartran, H. C. Bourne, Jr., ibid., p. 609.
 375. H. C. Bourne, Jr., D. S. Bartran, ibid. Mag-10, 4081 (1974).
 376. J. C. Slonczewski, Intern. J. Magn. 2, 85 (1972).
 377. J. C. Slonczewski, J. Appl. Proc. 5, 170 (1972).
 378. J. C. Slonczewski, J. Appl. Phys. 44, 1759 (1973).
 379. J. C. Slonczewski, J. Appl. Phys. 44, 2705 (1973).
 380. J. C. Slonczewski, J. Appl. Phys. 44, 2705 (1973).
 381. E. Schlömann, IEEE Trans. Magnet. Mag-11, 1051 (1975).
 382. F. B. Hagedorn, J. Appl. Phys. 45, 3126 (1974).
 384. A. Hubert, J. Appl. Phys. 45, 2276 (1975).
 385. J. A. Cape, W. F. Hall, G. W. Lehman, ibid., p. 3572.
 386. Ю. И. Горобец, ФТТ 16, 3128 (1974).
 387. Ю. П. Мухортов, ФТТ 18, 1351 (1976).
 388. В. Г. Барьяхтар, В. В. Ганн, Ю. И. Горобец, Препринт 74-67-Р, Киев, 1974. Киев, 1974.
- 389. J. K aczer, I. Tomas, Phys. Stat. Sol. **a10**, 619 (1972). 390. А. К. Звездин, В. Г. Редько, цит. в³¹⁰ сборник, с. 344. 391. А. А. Thiele, Phys. Rev. Lett. **30**, 230 (1973).

- 392. A. A. Thiele, J. Appl. Phys. 45, 377 (1974).
 393. G. P. Vella-Coleiro, AIP Conf. Proc. 10, 424 (1973).
 394. G. P. Vella-Coleiro, ibid. 18, 217 (1974).
- 395. G. P. Vella-Coleiro, D. H. Smith, L. G. Van Uitert, Appl. Phys. Lett. 21, 36 (1972).
 396. G. P. Vella-Coleiro, AIP Conf. Proc. 24, 595 (1975).
- 397. W. J. Tabor, A.H. Bobeck, G. P. Vella-Coleiro, A. Rosencwaig, Bell Syst. Tech. J. 51, 1427 (1972). 398. A. Rosencwaig, W. J. Tabor, T. J. Nelson, Phys. Rev. Lett. 29, 946
- (1972).
- 399. A. P. Malozemoff, Appl. Phys. Lett. 21, 149 (1972).
 400. R. F. Lacev, R. B. Clover, L. S. Cutler, R. F. Waites, AIP Conf. Proc. 10, 488 (1973).
- 401. H. Nishida, T. Kobayashi, Y. Sugita, ibid., p. 493. 402. W. J. Tabor, A. H. Bobeck, G. P. Vella-Coleiro, A. Rosencwaig, ibid., p. 458. 403. T. Kobayashi, H. Nishida, Y. Sugita, J. Phys. Soc. Japan 34, 555.
- (1973). 404. F. G. West, D. C. Bullock, AIP Conf. Proc. 10, 483 (1973).
- 405. J. C. Slonczewski, Phys. Rev. Lett. 29, 1679 (1973). 406. F. B. Hagedorn, S. L. Blank, R. J. Pierce, Appl. Phys. Lett. 26, 206
- (1975).
 407. J. Haisma, K. L. L. Van Mierloo, W. F. Druyvesteyn, U. Enz, ibid. 27, 459.
 7. J. C. Hothersall, G. A. Jones, B. K. Middleton,
- 408. P. J. Grundy, D. C. Hothersall, G. A. Jones, B. K. Middleton,

- 400. r. J. Grunuy, D. C. Hotnersall, G. A. Jones, B. K. Middleton, R. S. Tebble, Phys. Stat. Sol. a9, 79 (1972).
 409. A. Rosencwaig, Bell Syst. Tech. J. 51, 1440 (1972).
 410. A. H. Bobeck, S. L. Blank, H. J. Levinstein, ibid., p. 1431.
 411. R. D. Henry, P. J. Besser, R. G. Warren, E. C. Whitcomb, IEEE Trans. Magnet. Mag-9, 514 (1973).
 412. R. Wolfe, J. C. North, Bell Syst. Tech. J. 51, 1436 (1972).
 413. Y. C. Lin, G. E. Keefe, Appl. Phys. Lett. 22, 603 (1971).
 414. M. Takahashi, H. Nishida, T. Kobayashi Y. Sugita I Phys.

- 414. M. Takahashi, H. Nishida, T. Kobayashi, Y. Sugita, J. Phys. Soc. Japan 34, 1416 (1973).
 415. R. Wolfe, J. C. North, Y. P. Lai, Appl. Phys. Lett. 22, 683 (1973).
- 416. R. Wolfe, J. C. North, R. L. Barns, M. Robinson, H. J. Levinstein, ibid. 19 (1971). 417. D. H. Smith, J. C. North, AIP Conf. Proc. 10, 334 (1973). 418. R. C. Le Craw, E. M. Gyorgy, R. Wolfe, Appl. Phys. Lett. 24, 573:
- (1974). 419. K. Hoshikawa, T. Hattanda, H. Nakanishi, Japan J. Appl. Phys.
- 13, 2071 (1974).
- 420. D. H. Smith, F. B. Hagedorn, B. S. Hewitt, J. Appl. Phys. 44, 4177 (1973).
- 421. R. D. Enoch, M. E. Jones, D. L. Murrell, P. J. Fiddyment, D. G. P. Waters, ibid. 47, 2706 (1976).
 422. T. Kasai, Japan J. Appl. Phys. 14, 1421 (1975).
 423. S. J. Licht, J. Electron Mater. 4, 757 (1975).

- 424. G. P. Vella-Coleiro, F. B. Hagedorn, Y. S. Chen, S. L. Blank Appl. Phys. Lett. 22, 324 (1973). 425. R. C. Le Craw, J. P. Remeika, H. Matthews, J. Appl. Phys. 36, 90
- (1965).
- 426. R. C. Le Craw, S. L. Blank, G. P. Vella-Coleiro, Appl. Phys. Lett.
- 426. K. C. Le Craw, S. L. Blank, G. F. Verra-Cororro, Apparage. 200.
 427. H. Harper, R. W. Teale, J. Phys. Chem. 2, 1926 (1969).
 428. E. M. Gyorgy, M. D. Sturge, L. G. Van Uitert, E. J. Heilner, W. H. Grodkiewicz, J. Appl. Phys. 44, 438 (1973).
 429. M. Y. Dimyan, E. Della Torre, ibid. 43, 1285 (1972).
 430. M. Y. Dimyan, E. Della Torre, ibid., p. 5207.
 431. D. H. Smith, A. W. Anderson, AIP Conf. Proc. 5, 120 (1972).
 432. R. C. Le Craw R. D. Pierce, ibid., p. 200.

.

- 431. D. H. Smith, A. W. Anderson, AIP Conf. Proc. 5, 120 (1972).
 432. R. C. Le Craw, R. D. Pierce, ibid., p. 200.
 433. G. Winkler, P. Hansen, P. Holst, Phil. Res. Rept. 27, 151 (1972).
 434. P. F. Tumel ty, R. Singh, M. A. Gilleo, цит. в³⁵¹ сборник, рарет 8А-5.
 435. D. M. Heinz, R. G. Warren, M. T. Elliott, ibid., рарет 8А-6.
 436. T. Obokata, H. Tonigswa, H. Inoue, ibid., рарет 8А-7.
 437. A. B. Smith, M. Kestigian, W. R. Bekebrede, цит. в²² сборник, paper 1-3.