

- [10] Адайшвили Д. И., Блажевич С. В., Болдышев В. Ф. и др. // ДАН СССР. 1988. Т. 298. № 4. С. 844—846.
- [11] Авакян Р. О., Аветисян А. Э., Адищев Ю. Н. и др. // Письма в ЖЭТФ. 1987. Т. 45. Вып. 6. С. 313—316.
- [12] Diambrini-Palazzi R. // Rev. Mod. Phys. 1968. Vol. 40. N 3. P. 611—631.
- [13] Watson J. E., Koehler J. // Phys. Rev. B. 1982. Vol. 25. N 5. P. 3079—3090.

Харьковский физико-технический
институт АН УССР

Поступило в Редакцию

6 июня 1988 г.

В окончательной редакции
26 декабря 1989 г.

01; 05

Журнал технической физики, т. 60, в. 5, 1990

© 1990 г.

АНАЛИЗ ПОТОКОВ ЭНЕРГИИ МАГНИТОСТАТИЧЕСКИХ ВОЛН В ФЕРРОМАГНИТНОМ СЛОЕ С УЧЕТОМ ЗАПАЗДЫВАНИЯ

Я. Д. Головко, И. В. Зависляк, Т. В. Нужный

Введение

В последнее время повысился интерес к изучению магнитостатических волн (МСВ) с учетом эффектов запаздывания. Однако наряду с большим количеством работ, в которых рассматривались дисперсионные свойства волн [1—7], относительно мало внимания уделялось точному анализу энергетических характеристик МСВ. Между тем такой анализ необходим, поскольку использование магнитостатического приближения (МП) для этих целей [8, 9] привело к некоторым результатам, не получившим приемлемой физической интерпретации. В [6] показано, что все противоречия исчезают, если учитывать эффекты запаздывания, и сделан вывод о принципиальной неприменимости МП для исследования потоков энергии МСВ.

В настоящей работе для всех основных типов МСВ в свободном ферромагнитном слое вычисляются согласно определению [10] и анализируются компоненты вектора Умова—Пойнтинга

$$P = \frac{c}{8\pi} \operatorname{Re} [e \times h^*], \quad (1)$$

где e и h — динамические составляющие электрического и магнитного полей, c — скорость света.

1. Прямые объемные МСВ (ПОМСВ)

Рассмотрим изотропный ферромагнитный слой, намагниченный до насыщения полем H_0 вдоль нормали к его поверхности. Координатная ось OZ параллельна H_0 , оси OX и OY лежат в плоскости слоя. Решая полную систему уравнений Максвелла с электродинамическими граничными условиями, можно получить независимые дисперсионные соотношения для четных и нечетных собственных электромагнитных волн (ЭМВ) слоя (четность будем определять по компоненте h_y) в виде

$$D_1(z_1) D_2(z_2) D_3(z_2) - D_1(z_2) D_2(z_1) D_3(z_1) = 0, \quad (2)$$

где для четных волн

$$D_1(z_m) = \sigma z_m \operatorname{sh} \frac{z_m S}{2} + (k^2 - k_0^2 \epsilon) \operatorname{ch} \frac{z_m S}{2},$$

$$D_2(z_m) = z_m \operatorname{sh} \frac{z_m S}{2} + \epsilon \sigma \operatorname{ch} \frac{z_m S}{2}, \quad (3)$$

для нечетных волн $D_1(z_m)$, $D_2(z_m)$ имеют такой же вид, но с учетом замены $\operatorname{sh} \leftrightarrow \operatorname{ch}$

$$D_3(z_m) = z_m^2 - \mu(k^2 - k_0^2 \epsilon), \quad m = 1, 2; \quad z_{1,2} = \sqrt{b_1^2 \pm \sqrt{b_1^2 - b_2}}, \quad (4)$$

$$2b_1 = k^2(1 + \mu) - 2k_0^2 \epsilon \mu, \quad b_2 = (k^2 - k_0^2 \epsilon)(\mu k^2 + (\mu_a^2 - \mu^2) k_0^2 \epsilon),$$

$$\mu = \frac{\omega^2 - \omega_1^2}{\omega^2 - \omega_H^2}, \quad \mu_a = \frac{\omega \omega_M}{\omega^2 - \omega_H^2}, \quad \omega_1^2 = \omega_H(\omega_H + \omega_M), \quad \omega_M = \gamma 4\pi M,$$

$\omega_H = \gamma_p (H_0 + H_p)$, $\omega = \sqrt{k^2 - k_0^2}$, $k_0 = \omega/c$, ϵ — диэлектрическая проницаемость ферромагнитного слоя (скаляр), $k = \sqrt{k_x^2 + k_y^2}$ — модуль волнового вектора k , ω — частота, S — толщина слоя, M — намагниченность насыщения ферромагнетика, γ — гиromагнитное отношение, H_p — поле размагничивания. Для нормально намагниченного слоя $H_p = -4\pi M$.

В полном спектре собственных волн (2)–(4) есть моды, являющиеся аналогами ПОМСВ, полученных в МП [1].

Используя связь между компонентами e и h , можно получить формулу для вектора Умова—Пойнтинга внутри и вне ферромагнитного слоя, положив, не нарушая общности, $k_x = 0$,

$$P = j \frac{k}{k_0} \left(|e_x|^2 + \frac{1}{\epsilon_p} |h_x|^2 \right), \quad (5)$$

где $\epsilon_p = \epsilon$ в ферромагнетике, $\epsilon_p = 1$ в воздухе, j — орт в направлении оси OY .

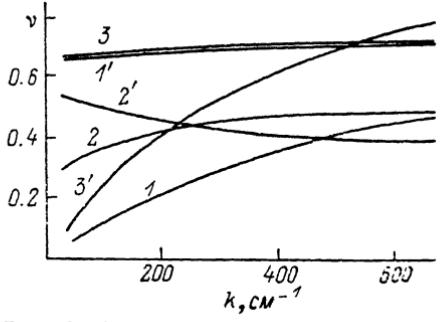
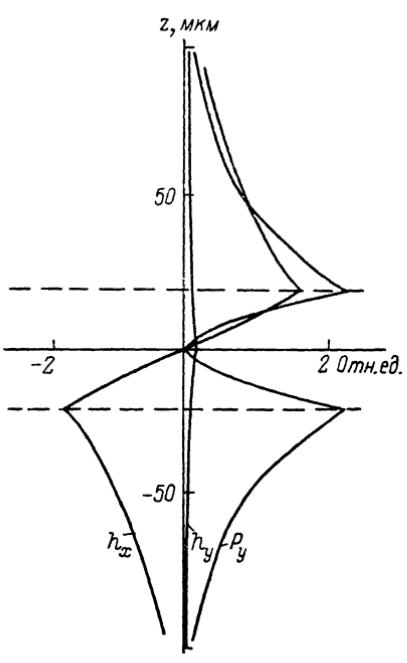


Рис. 2. Зависимость коэффициента заполнения ν от волнового числа.

1, 1' — ПОМСВ; 2, 2' — ПМСВ; 3, 3' — ООМСВ; 1', 2', 3' — расчет согласно (6).

Выражение, аналогичное (5), было получено в [6] для структуры диэлектрик—феррит—металл.

Формула (5) наглядно иллюстрирует, что вектор P внутри и вне ферромагнитного слоя совпадает по направлению с волновым вектором ПОМСВ. Как известно [8], использование выражения

$$P = -\frac{1}{8\pi} \operatorname{Re} \left(\psi^* \frac{\partial b}{\partial t} \right), \quad b = \hat{\mu} h, \quad (6)$$

полученного в МП (ψ — магнитостатический потенциал), приводит вне слоя к прямо противоположному результату, не имеющему физического объяснения.

На рис. 1 показано распределение по оси Oz амплитуд наибольших компонент электромагнитного поля и составляющей P_y для основной моды ПОМСВ ($\omega/2\pi = 2.7$ ГГц, $k = 174$ см $^{-1}$). Эта мода содержится в спектре четных по h_y ЭМВ (2), (3). Расчет показывает, что характер распределения не меняется и для других точек дисперсионной ветви.

Проинтегрировав P_y по координате z , можно найти полный поток энергии P_0 , а также парциальные потоки в ферромагнитном слое P_ϕ и вне слоя P_v . Это позволяет исследовать заполнение ферромагнитного слоя энергией волны. Зависимость коэффициента заполнения, равного отношению P_ϕ к P_0 , от волнового числа k , рассчитанная для нижайшей моды ПОМСВ, приведена на рис. 2. Для сравнения показана аналогичная зависимость, полученная согласно (6). Как видим, использование этой формулы не дает правильной картины распределения энергии в волноведущей системе.

2. Поверхностные волны (ПМСВ)

Этот тип волны распространяется в касательно намагниченном слое. Остановимся на ситуации, когда волна распространяется перпендикулярно H_0 . Координатные оси OY, OZ расположены в плоскости слоя, OX перпендикулярна поверхности слоя; $H_0 \parallel OZ$, $k \parallel OY$. Дисперсия собственных ЭМВ описывается в этом случае соотношением

$$(u_a k^2 - \mu^2 \beta^2 - \sigma^2 (\mu^2 - \mu_a^2)^2) \operatorname{sh} \beta S - 2 \times \\ \times (\mu^2 - \mu_a^2) \mu \beta \operatorname{ch} \beta S = 0, \quad (7)$$

где $\beta = \sqrt{k^2 - k_0^2 \epsilon_{\perp}}$, $\mu_{\perp} = \mu - (\mu_a^2 / \mu)$. В выражениях для μ и μ_a необходимо учитывать, что в касательно намагниченном ферромагнитном слое $H_p = 0$.

Среди ЭМВ, описываемых (7), есть аналоги известных ПМСВ [12].

Для вектора Умова—Пойнтинга внутри слоя можно получить выражение

$$\mathbf{P} = \frac{1}{k_0 (\mu^2 - \mu_a^2)} \left(\mu k |e_z|^2 + \mu_a \frac{\partial e_z^*}{\partial x} e_z \right) \mathbf{j}, \quad (8)$$

а вне слоя

$$\mathbf{P} = \frac{k}{k_0} |e_z|^2 \mathbf{j}. \quad (9)$$

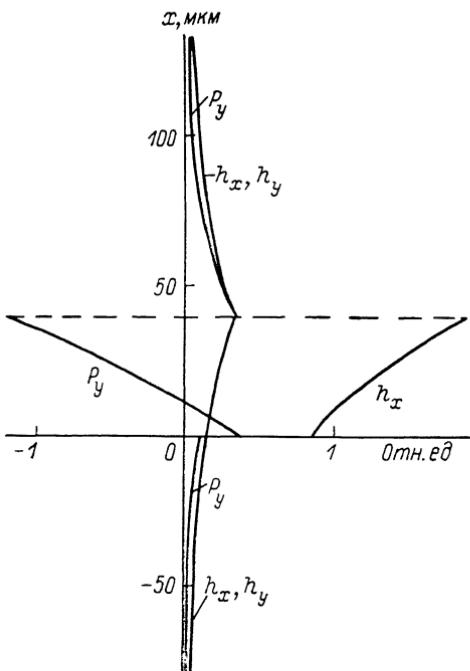


Рис. 3. Распределение h_x, h_y, P_y ПМСВ по оси, перпендикулярной плоскости ферромагнитного слоя.

Как следует из (9), и в режиме ПМСВ в отличие от результатов работы [9] вне слоя направления плотности потока энергии и волнового вектора совпадают. Расчет по формуле (8) показывает, что внутри слоя \mathbf{P} и \mathbf{k} могут иметь противоположные знаки. На рис. 3 показано, как распределены амплитуды компонент \mathbf{h} и \mathbf{P} ПМСВ по оси OX (для $\omega/2\pi = 3.7$ ГГц, $k = 208 \text{ см}^{-1}$). Характер распределения аналогичен и для других точек медленной ветви дисперсии (7).

В работе [3] исследовались с учетом запаздывания парциальные потоки энергии ПМСВ в разных компонентах структуры металл—диэлектрик—феррит—диэлектрик—металл. Это позволило объяснить особенности дисперсии ПМСВ в слоистой структуре. Приведенные на рис. 2 зависимости $v(k)$ для ПМСВ также свидетельствуют о необходимости учета запаздывания при анализе парциальных потоков энергии.

3. Обратные объемные МСВ (ООМСВ)

Дисперсионные соотношения для волни разной четности, распространяющихся с $\mathbf{k} \parallel H_0 \parallel OZ$ в касательно намагниченном ферромагнитном слое, имеют вид, аналогичный (2). Для четных по h_y волн

$$D_1(z_m) = \sigma \operatorname{ch} \frac{z_m S}{2} + z_m \operatorname{sh} \frac{z_m S}{2},$$

$$D_2(z_m) = \sigma \epsilon \operatorname{ch} \frac{z_m S}{2} + z_m \operatorname{sh} \frac{z_m S}{2}, \quad (10)$$

где $z_1, z_2 = k_0 \sqrt{(\epsilon/2\mu)(C_1 \pm \sqrt{C_1^2 - \mu C_2})}$, $C_1 = n^2(1+\mu) - (\mu^2 + \mu - \mu_a^2)$, $|C_2| = 4(n^4 - 2n^2\mu + \mu^2 - \mu_a^2)$, $n^2 = k^2/(k_0^2 \epsilon)$.

Для нечетных волн $D_1(z_m), D_2(z_m)$ получаются из (10) путем замены (4). Для волн обоих типов четности

$$D_3(z_m) = k_0^2 \epsilon (\mu_a^2 - \mu^2) - \mu (z_m^2 - k^2). \quad (11)$$

В полном спектре ЭМВ, описываемом (2), (10), (11), (4), есть ветви, соответствующие традиционным ООМСВ, полученным в МП [12].

На рис. 4 показано распределение амплитуд h_x и h_z по оси OX (для точки $\omega/2\pi = 2.2$ ГГц, $k = 508 \text{ см}^{-1}$ основной моды ООМСВ, содержащейся среди четных по h_y ЭМВ). Амплитуды ос-

альных компонент e и h на несколько порядков меньше приведенных на рисунке. Это свойство сохраняется для всех точек, принадлежащих дисперсионной кривой ООМСВ.

Расчет по формуле (1) показывает, что вектор Умова—Пойнтинга ООМСВ имеет две компоненты P_y и P_z . На рис. 5 показано распределение по оси OX угла $\theta = \arctg(P_y/P_z)$ между P и k для разных точек дисперсионной кривой основной моды ООМСВ. Из рисунка видно, что парциальные потоки энергии имеют одну компоненту, причем внутри ферромаг-

нитного слоя $\int_0^s \theta(x) dx = \pi$, а вне слоя $\int_{-\infty}^0 \theta(x) dx + \int_s^{\infty} \theta(x) dx = 0$. Однако парциальные потоки

энергии в полупространствах сверху и снизу слоя образуют с направлением k фиксированный угол, слабо зависящий для данных параметров расчета от положения на дисперсионной ветви. Такие результаты нельзя получить, используя МП.

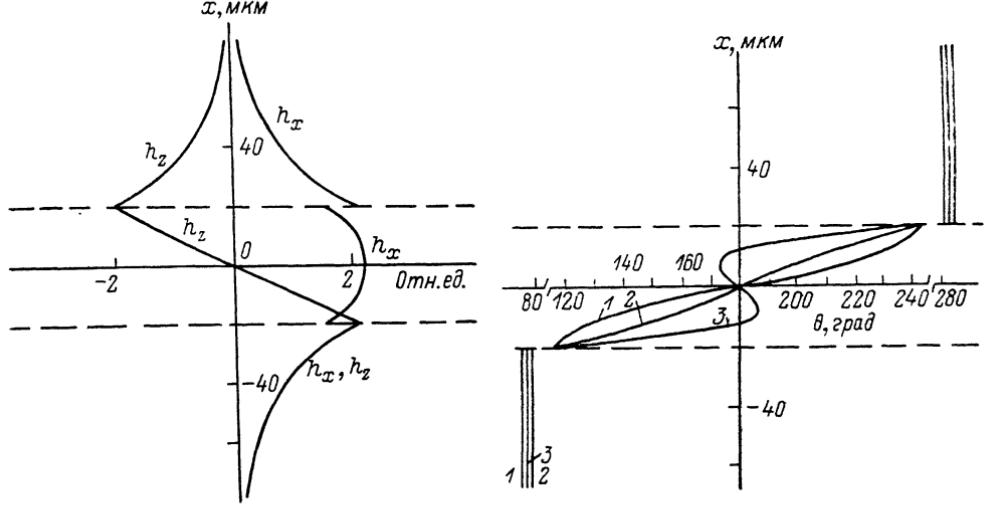


Рис. 4. Распределение h_x , h_z ООМСВ по оси, перпендикулярной плоскости ферромагнитного слоя.

Рис. 5. Распределение $\theta = P; k$ по оси, перпендикулярной плоскости ферромагнитного слоя. $\omega/2\pi$, ГГц ($\kappa, \text{ см}^{-1}$): 1 — 2.9 (30), 2 — 2.2 (510), 3 — 2 (760); расчет для ООМСВ.

На рис. 2 показано, как изменяется v от k для основной моды ООМСВ. Как и для других типов волн, вывод о неприменимости для этих целей формулы (6) здесь очевиден.

Итак, анализ потоков энергии МСВ в ферромагнитном слое с учетом запаздывания позволяет 1) корректно исследовать распределение амплитуд e и h по оси, нормальной к поверхности слоя, и выяснить соотношение между ними; 2) правильно описать поведение вектора Умова—Пойнтинга в немагнитных диэлектриках; 3) получить правильную картину распределения энергии в волноведущей системе, что необходимо иметь в виду и при анализе потока энергии в слоистых структурах (металл—диэлектрик—феррит, феррит—полупроводник, феррит—парамагнетик и т. д.); 4) определить пределы применимости известных выражений для потока энергии, полученных в МП.

Список литературы

- [1] Панченко М. А., Поваров П. П., Савченко М. А. // ФТТ. 1978. Т. 20. Вып. 5. С. 1558—1560.
- [2] Данилов В. В., Зависляк И. В., Балинский М. Г. Введение в спин-волновую электродинамику. Деп. в ГРНТИ УкрНИИНТИ. № 2679. 1982.
- [3] Щучинский А. Г. // РиЭ. 1984. Т. 29. № 9. С. 1700—1704.
- [4] Ruppin R. // J. Appl. Phys. 1987. Vol. 62. N 1. P. 11—15.
- [5] Ruppin R. // J. Appl. Phys. 1987. Vol. 62. N 9. P. 3889—3891.
- [6] Головко Я. Д., Зависляк И. В., Костенко В. И., Сигал М. А. // ФТТ. 1987. Т. 29. Вып. 11. С. 3492—3494.
- [7] Гайворон В. Г., Мериакри С. В., Огрин Ю. Ф. // Тез. докл. региональной конф. «Спин-волновые явления электроники СВЧ». Краснодар, 1987. С. 41—42.
- [8] Gupta S. S., Srivastava N. C. // J. Appl. Phys. 1979. Vol. 50. N 11 (1). P. 6697—6699.
- [9] Gupta S. S. // IEEE Trans. 1982. Vol. MAG-18. N 6. P 1639—1641.

- [10] Ландай Л. Д., Либшиц Е. М. Электродинамика сплошных сред. М.: Наука, 1982. 620 с.
 [11] Барыжтар В. Г., Каганов М. И. // Ферромагнитный резонанс. М., 1961. С. 266—284.
 [12] Damon R. W., Eshbach J. R. // J. Phys. Chem. Sol. 1961. Vol. 19. N 3/4. P. 308—320.

Киевский
государственный университет
им. Т. Г. Шевченко

Поступило в Редакцию
22 июля 1988 г.
В окончательной редакции
18 декабря 1989 г.

01, 07

Журнал технической физики, т. 60, в. 5, 1990

© 1990 г.

ГЕНЕРАЦИЯ ПИКОСЕКУНДНЫХ ИМПУЛЬСОВ ПРИ ВЫНУЖДЕННЫХ ВРМБ—ВКР РАССЕЯНИЯХ

*В. Вишняускас, Э. Гайжаускас, А. Пискарскас, В. Смилльгавичюс,
Г. Шлекис*

Использование вынужденного рассеяния света в целях формирования мощных сверхкоротких импульсов позволило достичь ряда многообещающих практических результатов в этой области лазерной физики. Так, генерация субнаносекундных световых импульсов успешно осуществляется при использовании вынужденного рассеяния Мандельштама—Бриллюэна (ВРМБ), а пикосекундных — вынужденного комбинационного рассеяния (ВКР) в жидкостях и газах [1—6].

При этом предельное сокращение (сжатие) длительности импульсов во времени (с примерно 60 %-ным преобразованием энергии) достигает 15—20 раз от начальной длительности импульса накачки. Недавно [7] была экспериментально продемонстрирована схема [эффективного (стократного) укорочения лазерных импульсов посредством конкурирующих ВРМБ и ВКР сжатий—каскадов ВРМБ—ВКР компрессии (КК) в газе. Реализованный в [7] механизм сжатия представляет уникальную возможность генерации мощных одиночных пикосекундных импульсов, используя в качестве накачки импульсы наносекундной длительности твердотельных лазеров с модуляцией добротности.

В настоящей работе приведены результаты теоретического и экспериментального исследования процессов ВРМБ—ВКР сжатия световых импульсов в фокусированном пучке накачки, причем экспериментально исследовалась КК наносекундных импульсов АИГ : Nd лазера в жидкостях.

Рассмотрим ситуацию, когда в ВРМБ и ВКР активную среду фокусируется импульс накачки длительностью τ_p . Пусть при этом в поле отраженного стоксова ВРМБ излучения генерируется импульс ВКР пикосекундной длительности, усиливаемый в свою очередь распространяющейся навстречу лазерной накачки. Динамика ВРМБ—ВКР генерации исследовалась нами на основе численного решения самосогласованной системы уравнения для трех световых (накачки и отраженных ВРМБ и ВКР стоксовых) волн, а также акустических колебаний среды

$$\begin{aligned} \left(\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} - \frac{\partial}{\partial z} \right) E_P &= -\frac{1}{2S(z)} (G_{PB} u E_B + G_{PR} |E_R|^2 E_P), \\ \left(\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial z} \right) E_B &= \frac{1}{2S(z)} (G_{PB} u^* E_P - G_{PR} |E_R|^2 E_B), \\ \left(\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial z} \right) E_R &= \frac{G_{PB} E_R}{2S(S)} (|E_P|^2 + |E_B|^2), \\ t_H \frac{\partial}{\partial t} u + u &= E_P E_B^*, \end{aligned} \quad (1)$$

E_P, E_B, E_R — медленно меняющиеся амплитуды электромагнитных полей накачки, ВРМБ и ВКР стоксовых импульсов, распространяющихся со скоростью c ; u — функция, пропорциональная амплитуде гиперзвука в среде с временем релаксации t_H ; G_{PB}, G_{PR} — соот-