

ИССЛЕДОВАНИЕ ПОТОКА ЭЛЕКТРОМАГНИТНОЙ ЭНЕРГИИ ДИФРАГИРУЮЩИХ ВОЛН

Рассмотрим средний по времени поток электромагнитной энергии, проходящий через поверхность Σ , который определяется с помощью усреднённого вектора Умова-Пойтинга [1]:

$$\langle \vec{S} \rangle = \frac{1}{2} \operatorname{Re}(\vec{E} \times \vec{H}^*). \quad (1)$$

Данный поток через n плоскость $Z = \text{const}$ и он будет равен ($\vec{n} = \{0, 0, 1\}$) и в общем виде имеет вид

$$N = \frac{1}{2} \operatorname{Re} \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} (\vec{E} \times \vec{H}^*) \vec{n} dx dy. \quad (2)$$

Выражение для напряжённости электрического поля \vec{E} возьмём в следующей форме:

$$\vec{E}(x) = \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} \vec{E}(k_x, k_y; z') e^{-ik_z z'} e^{ik_x x} dk_x dk_y, \quad (3)$$

где $\vec{x} = \{x, y, z\}$.

В этом случае соотношение (3) представляет собой разложение $\vec{E}\{x, y, z\}$ по плоским (в том числе и неоднородным) волнам. Теперь запишем для напряжённости \vec{E} выражение в форме (3) с учётом, что $z' = 0$

$$\vec{E}(x) = \iint \vec{E}(k_x, k_y) e^{ik_x x} dk_x dk_y. \quad (4)$$

Напряжённость магнитного поля \vec{H} определим с помощью уравнения Максвелла:

$$i\omega\mu_0 \vec{H} = \operatorname{rot} \vec{E}. \quad (5)$$

На основании выражений (4) и (5) получим, что

$$\vec{H}^* = \frac{1}{\mu_0 \omega} \int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} (k_{1x}^* \vec{E}^*(k_1)) e^{ik_{1x}^* x} dk_{1x} dk_{1y}, \quad (6)$$

где $\vec{k}_1^* = \{k_{1x}, k_{1y}(\sqrt{k^2 - k_{1x}^2 - k_{1y}^2})^*\}$, т.е., если (6) $k_{1x}^2 + k_{1y}^2 - k^2 > 0$, то $k_{1x}^* = -i\sqrt{k_{1x}^2 + k_{1y}^2 - k^2}$.

Подставим (4) и (6) в выражение (2), и мы получим выражение в виде шестикратного интеграла. Интегрирование по x и y даёт δ -функции:

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \int_{-\infty}^{+\infty} e^{i[(k_x - k_{1x})x + (k_y - k_{1y})y]} dx dy = (2\pi)^2 \delta(k_x - k_{1x}) \delta(k_y - k_{1y}). \quad (7)$$

Поэтому для усреднённого потока энергии получим:

$$\begin{aligned} & \iint \langle S \rangle_z dx dy = \\ & = \frac{1}{2} \operatorname{Re} \frac{(2\pi)^2}{\mu_0 \omega} \iint (\vec{E}(\vec{k}) \times (\vec{k}^* \times \vec{E}^*(\vec{k}))) \vec{n} \times e^{-2im\sqrt{k^2 - k_x^2 - k_y^2}z} dk_x dk_y \end{aligned} \quad (8)$$

Рассмотрим в выражении (8) двойное векторное произведение и учтём, что на основании уравнения

$$\operatorname{div} \vec{E} = 0,$$

из выражения (4) получаем уравнение:

$$\vec{k} \vec{E}(\vec{k}) = 0, \quad (9)$$

$$(\vec{E} \times (\vec{k}^* \times \vec{E}^*)) = \vec{k}^* (\vec{E} \vec{E}^*) - \vec{E}^* (\vec{k}^* \vec{E}) = \vec{k}^* (\vec{E} \vec{E}^*) + \vec{E}^* (k_z - k^*) E_z. \quad (10)$$

Из этого выражения (10) следует, что

$$\operatorname{Re}(\vec{E} \times (\vec{k}^* \times \vec{E}^*)) \vec{n} = \vec{E} \vec{E}^* (\vec{k} \vec{n}) \theta(k^2 - k_x^2 - k_y^2). \quad (11)$$

Тогда для среднего по времени потока энергии получим:

$$\iint \langle S \rangle_z dx dy = \frac{(2\pi)^2}{2\mu_0 \omega} \iint_{k_x^2 + k_y^2 < k^2} \vec{E}(\vec{k}) \vec{E}^*(\vec{k}) k_z dk_x dk_y,$$

$$\text{где } k_z = \sqrt{k^2 - k_x^2 - k_y^2} \quad (12)$$

Из последнего соотношения (12) видно, что средний поток энергии не зависит от положения плоскости $Z = \text{const}$, хотя предполагалось, что $z \geq 0$. Здесь левую часть (12) можно рассматривать, как поток через плоскость $z = 0$, а правую часть – поток, связанный с дифрагирующими волнами в области $z > 0$. Вместо вектора \vec{k} введём углы θ и ψ , т. е. перейдём к сферической системе координат, положив:

$$k_x = k \sin \theta \cos \psi, k_y = k \sin \theta \sin \psi, k_z = k \cos \theta. \quad (13)$$

Учтём, что

$$dk_x dk_y = k^2 \cos \theta d\Omega = k^2 \cos \theta \sin \theta d\theta d\psi, \quad (14)$$

получим для потока энергии

$$\iint \langle S \rangle_z dx dy = \frac{(2\pi k)^2}{2\mu_0 \omega} \int_0^\pi \int_0^{2\pi} [\vec{E}(k_x, k_y)]^2 \cos \theta \sin \theta d\theta d\psi. \quad (15)$$

Когда поток дифрагирующих волн рассматривается на достаточно большом расстоянии от объекта дифракции, т. е. $kR_0 \rightarrow \infty$, где $R_0 = \{x, y, z\}$ (объект дифракции расположен вблизи начала координат),

то $\vec{E}(k_x, k_y)$ можно выразить через $\vec{E}(x, y, z)$ и проводя асимптотическое вычисление интеграла (4) получим, что

$$\begin{aligned}\vec{E}(x, y, z) &= \iint \vec{E}(k_x, k_y) e^{i\vec{k}\vec{R}_0} dk_x dk_y = \vec{E}(k_{0x}, k_{0y}) e^{ikR_0} \iint e^{i(\vec{k}\vec{R}_0 - kR_0)} dk_x dk_y = \\ &= \vec{E}(k_{0x}, k_{0y}) e^{ikR_0} \frac{2\pi k \cos \theta}{iR_0}.\end{aligned}\quad (16)$$

В выражении (16) углы θ и ψ связаны с координатами точки Φ соотношением $x = R_0 \sin \theta \cos \psi$, $y = R_0 \sin \theta \sin \psi$, $z = R_0 \cos \theta$, а k_{0x}, k_{0y} при этом определяются, согласно выражения (6). Учитывая выражение (16) выражение (15) запишем в виде:

$$\iint \langle S \rangle_z dx dy = \frac{1}{2\mu_0 \omega} \int_0^\pi \int_0^{2\pi} [\vec{E}(x, y, z)]^2 R_0^2 \sin \theta d\theta d\psi.\quad (17)$$

Правая часть выражает поток энергии дифрагирующих волн через половину поверхности сферы радиуса R_0 . Действительно, поле в точке Φ , определяемой вектором \vec{R}_0 , является суперпозицией плоских волн, для которых $\frac{\vec{k}}{k} \approx \frac{\vec{R}_0}{R_0}$. Поэтому для напряжённости магнитного поля имеем

$$\vec{H}(x, y, z) \approx \frac{1}{\mu_0 \omega} (\vec{k} \times \vec{E}) \text{ и } \vec{k}\vec{E} = 0.\quad (18)$$

Выберем элемент сферы df и запишем поток энергии через этот элемент. Элемент сферы будет иметь вид:

$$df = R_0^2 \sin \theta d\theta d\psi \left(\frac{\vec{R}_0}{R_0} \right),$$

а поток энергии через элемент сферы df имеет вид:

$$\begin{aligned}\frac{1}{2} \operatorname{Re}(\vec{E}(x) \times \vec{H}^*(x)) df &= \frac{1}{2\mu_0 \omega} (\vec{E} \times (\vec{k} \times \vec{E}^*)) = \\ &= \frac{1}{2\mu_0 \omega} |\vec{E}(x)|^2 \vec{k} df = \frac{1}{2\mu_0 \omega} |\vec{E}(x)|^2 df.\end{aligned}\quad (19)$$

Сравним выражение (19) с подынтегральным выражением правой части (17) и отметим, что интеграл в правой части (17) описывает поток энергии через половину поверхности сферы радиуса R_0 .

В заключение рассмотрим волновой пакет, образованный суммой n плоских волн в виде интеграла (4), отметим, что вектор

$\vec{E}(k_x, k_y)$ отличен от нуля лишь в малой области $k_{0x} < k_x < k_{0x} + \Delta k_x$, $k_{0y} < k_y < k_{0y} + \Delta k_y$ [2].

Укажем, что для суммы волновых пакетов Фурье-компоненты, которых не перекрываются (т.е. в этом случае $E_i(k_x, k_y) \cdot E_j^*(k_x, k_y) = 0$), если $i \neq j$), то мы получим:

$$\vec{E}(x, y, z) = \sum_i \vec{E}_i^*(x); \quad \vec{H}^*(x, y, z) = \sum_i \vec{H}_i^*(x),$$

$$N = \frac{1}{2} \sum_{ij} \operatorname{Re} \iint (\vec{E}_i(x) \times \vec{H}_j^*(x)) dx dy = \frac{(2\pi)^2}{2\mu_0\omega} \iint \sum_{ij} (\vec{E}_i(k_x, k_y) \vec{E}_j^*(k_x, k_y)) k_z dk_x dk_y$$

$$= \frac{(2\pi)^2}{2\mu_0\omega} \iint_{k^2 > k_x^2 + k_y^2} \sum_i (\vec{E}_i(k_x, k_y) \vec{E}_i^*(k_x, k_y)) dk_x dk_y. \quad (20)$$

Из последнего (20) выражения следует, что волновые пакеты не интерферируют между собой, несмотря на то, что в отдельных частях пространства волновые пакеты могут перекрываться, т. е.

$$N = \frac{1}{2} \operatorname{Re} \sum_{ij} \iint (\vec{E}_i(x) \times \vec{H}_j^*(x)) dx dy = \frac{1}{2} \sum_i \iint (\vec{E}_i(x) \times \vec{H}_i^*(x)) dx dy. \quad (21)$$

Выражение (21) показывает, что волны, дифрагирующие по разным направлениям, можно рассматривать независимо друг от друга.

ЛИТЕРАТУРА:

1. Матвеев, А.Н. Оптика/ А.Н. Матвеев. – М.: Высшая школа. – 1985. – 452с.
2. Калитиевский, Н.И Волновая оптика: Учеб. пособие для вузов. – 3-е изд., перераб. и доп. / Н.И. Калитиевский – М.: Высшая школа, – 1995. – 463 с.

УДК: 539.143.43; 539.143.42

В.А. Картошкин, гл. науч. сотр., д-р физ.-мат. наук
(ФТИ им. А.Ф. Иоффе, г. Санкт-Петербург, Россия)

СДВИГИ ЧАСТОТЫ МАГНИТНОГО РЕЗОНАНСА ЩЕЛОЧНЫХ АТОМОВ ПРИ ОПТИЧЕСКОЙ ОРИЕНТАЦИИ АТОМОВ

Суть явления оптической ориентации атомов состоит в передаче углового момента от линейно или циркулярно поляризованного резонансного излучения ансамблю атомов в основном или возбужденном состоянии. Как следствие получается поляризованный по спину ансамбль атомов. Полученный таким образом ансамбль атомов может