

ПРАКТИЧЕСКОЕ ЗАНЯТИЕ 6

ОДНОМЕРНЫЕ ФОТОННЫЕ КРИСТАЛЛЫ

Одномерные фотонные кристаллы – это диэлектрические структуры, оптические свойства которых периодически изменяются в одном направлении, которое называется *осью периодичности*, и неизменны в ортогональных к нему направлениях. Такие структуры обладают уникальными оптическими свойствами, особенно явно проявляющимися, когда период решетки и длина волны имеют один порядок.

Пусть ось периодичности совпадает с осью Oz декартовой системы координат. Тогда оптические свойства, такие как диэлектрическая проницаемость $\varepsilon(z)$ и диэлектрическая восприимчивость $\eta(z) = \frac{\varepsilon_0}{\varepsilon(z)}$ являются периодическими функциями z , удовлетворяющими условиям:

$$\varepsilon(z + \Lambda) = \varepsilon(z), \eta(z + \Lambda) = \eta(z) \quad (1.1)$$

справедливых для любого z ; Величина Λ называется периодом фотонного кристалла.

Особенности распространение волны в такой периодической среде можно определить, исследовав общие свойства решений обобщенного уравнение Гельмгольца:

$$\nabla \times [\eta(\mathbf{r}) \times \nabla \mathbf{H}(\mathbf{r})] = \frac{\omega^2}{c^2} \mathbf{H}(\mathbf{r}) \quad (1.2)$$

для случая, когда функция $\eta(\mathbf{r})$ – периодична.

Рассмотрим нормальное падение плоской электромагнитной волны на фотонный кристалл. Ось Oz выберем совпадающей с направлением распространения; другие оси выберем так, чтобы вектор \mathbf{E} колебался лишь в направлении Ox , а вектор \mathbf{H} – в направлении Oy . В таком случае ненулевая компонента \mathbf{H} есть H_y , так что (1.2) приобретет вид:

$$-\frac{d}{dz} \left[\eta(z) \frac{d}{dz} \right] H_y(z) = \frac{\omega^2}{c^2} H_y(z). \quad (1.3)$$

Уравнение (1.3) записано в виде задачи на собственные значения $\frac{\omega^2}{c^2}$ оператора $-\frac{d}{dz} \left[\eta(z) \frac{d}{dz} \right]$. Собственными функциями здесь выступают функции $H_y(z)$.

Трансляционная симметрия накладывает на *моды* или *режимы распространения*, то есть на вид функции $H_y(z)$, специфические условия. Они рассмотрены ниже.

А. Моды Блоха (волны Блоха)

А.1. Плоская волна как прообраз функции Блоха

Рассмотрим *однородную среду*, которая по определению инвариантна относительно произвольной трансляции системы координат. Режим распространения в среде должен удовлетворять условию неизменности вида волны при произвольной трансляции; волна может отличаться лишь на унимодальный множитель (фазовый множитель). Плоская волна $\exp(-ikz)$, которая, как известно, является решением уравнения Гельмгольца для однородной среды, такому условию, естественно, удовлетворяет. Действительно:

$$e^{-ik(z+d)} = e^{-ikd} \times e^{-ikz},$$

то есть трансляция на *произвольное* расстояние d приводит лишь к умножению исходной функции на унимодальный множитель (фазовый множитель) e^{-ikd} . Считая, что оператор трансляции на расстояние d есть оператор, переводящий функцию $y(x)$ в функции $y(x+d)$, нетрудно заметить, что фазовый множитель e^{-ikd} является *собственным значением оператора трансляции*.

А.2. Моды Блоха (нормальное падение)

Рассмотрим периодическую в одном направлении среду, которая инвариантна по отношению к трансляции на

расстояние Λ вдоль оси периодичности. Ее оптические моды – это волны, которые сохраняют свою форму под действием оператора трансляции на расстояние Λ , изменяясь лишь на фазовый множитель.

По теореме Блоха такие волны должны иметь вид:

$$U(z) = p_K(z)e^{-iKz}, \quad (1.4)$$

где под U подразумевается любая из компонент E_x , E_y , H_x или H_y ; K – постоянная, $p_K(z)$ – периодичная по z функция с периодом Λ :

$$p_K(z + \Lambda) = p_K(z) \text{ для } \forall z \text{ и } \forall K. \quad (1.5)$$

Вид функции $U(z)$, определяющийся (1.4) и (1.5), удовлетворяет условию воспроизведения самой себя, умноженной на унимодальный множитель, при трансляции на расстояние Λ :

$$U(z + \Lambda) = p_K(z + \Lambda)e^{-iK(z+\Lambda)} = e^{-iK\Lambda}U(z) \quad (1.6)$$

Оптическая волна, описываемая (1.6), называется *волной Блоха* (или *модой Блоха*), а параметр K , который определяет моду и связанную с ней периодическую функцию $p_K(z)$ называется *волновым числом Блоха*.

Таким образом, мода Блоха – это плоская волна $\exp(-iKz)$ с постоянной распространения K , модулированная периодической функцией $p_K(z)$, имеющей вид стоячей волны¹. Вид действительной части волны Блоха показан на [рис. 1, а](#).

Функция $p_K(z)$ есть периодическая функция с периодом Λ , поэтому ее можно разложить в *комплексный* ряд Фурье как суперпозицию гармоник, имеющих вид e^{-imgz} , $m = 0, \pm 1, \pm 2, \dots$:

$$p_K(z) = \sum_{m=-\infty}^{\infty} c_m e^{-imgz}, \quad (1.7)$$

¹ в том смысле, что точки с одинаковой амплитудой колебаний сохраняют свое положение в пространстве

где g – основная пространственная частота периодической структуры:

$$g = \frac{2\pi}{\Lambda}. \quad (1.8)$$

Представив функцию $p_K(z)$ в виде ряда (1.7), всю функцию Блоха можно теперь представить в виде суперпозиции плоских волн:

$$\exp\{-iKz\} \exp\{-imgz\} = \exp\{-i(K + mg)z\},$$

↑ ↑ ↑
частота частота спектр частот
огibaющей m-й гармоника волны Блоха

которые, как видно, имеют пространственные частоты: $K, K \pm g, K \pm 2g, \dots$. Таким образом, основная пространственная частота периодической структуры g , а также высшие частоты $g \pm mg$ образуют пространственнo-частотный спектр волны Блоха (рис. 1, б). Сдвиг пространственной частоты, обусловленный периодичностью среды, аналогичен сдвигу временной частоты волны при отражении от движущихся объектов (эффект Доплера).

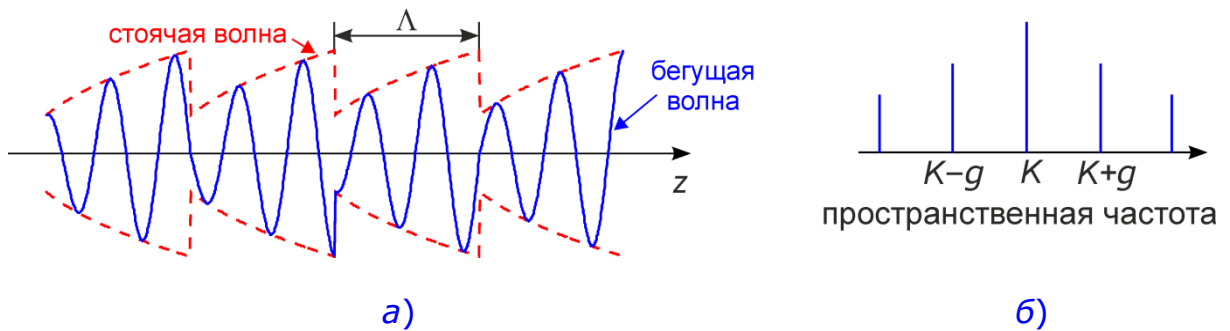


Рис. 1. Волна Блоха (а) и ее пространственнo-частотный спектр (б).

Мода Блоха имеет еще одно примечательное свойство. Именно: две моды с волновыми числами, отличающимися на g , например K и $K' = K + g$ – эквивалентны, в том смысле, что им соответствуют одни и те же собственные частоты. Это следует из того, что собственные функции, которые соответствуют K' ,

есть функции Блоха, которые характеризуются той же огибающей, что и функции, соответствующие K :

$$U_{K'} = p_{K+g} e^{-i(K+g)z} = \underbrace{p_{K+g}}_{\equiv p'_K} e^{-igz} e^{-iKz}. \quad (1.9)$$

Для более строгого доказательства можно показать, что собственные функции оператора трансляции U_K и $U_{K'}$ на Λ одинаковы и равны e^{-iKz} . Поскольку оператор $-\frac{d}{dz} \left[\eta(z) \frac{d}{dz} \right]$ уравнения (1.3) и оператор трансляции на Λ коммутируют, то они должны иметь общие собственные функции. Поэтому если для оператора трансляции K и $K' = K + g$ они эквивалентны, то же самое можно сказать о частотах.

Таким образом, для полного описания всех мод, достаточно рассматривать значения K , которые попали в любой из пространственночастотных интервалов шириной $g = \frac{2\pi}{\Lambda}$. Один из таких интервалов, а именно $K \in \left[-\frac{g}{2}; \frac{g}{2} \right] = \left[-\frac{\pi}{\Lambda}; \frac{\pi}{\Lambda} \right]$ называется зоной Бриллюэна и дает исчерпывающую информацию о зависимости $\omega(K)$.

Задача на собственные значения, закон дисперсии и фотонные запрещенные зоны

Выше был установлен общий вид мод, которые могут существовать в периодической среде. Воспользуемся знанием математического вида волн для решения уравнения Гельмгольца. Блоховскому волновому числу K соответствует дискретный ряд собственных значений уравнения (1.3) $\frac{\omega^2}{c^2}$, и такой же ряд частот ω . Эти значения используются для воссоздания закона дисперсии, то есть соотношения $\omega(K)$. Зная собственные функции (1.3), можно определить периодические функции $p_K(z)$ для каждого значения частоты ω , соответствующей данному блоховскому числу K .

Закон дисперсии представляет собой периодическую многозначную функцию от K с периодом g (g -основная пространственная частота периодической структуры).

Обычно он строится в рамках зоны Бриллюэна $K \in \left[-\frac{g}{2}; \frac{g}{2}\right]$ (рис. 2, а). Иногда полезно построить закон дисперсии на всей оси K , как показано на рис. 2, а жирной линией. Будучи визуализирована таким образом, зависимость $\omega(K)$ является монотонно возрастающей функцией, претерпевающей разрывы в точках, где K кратно $g/2$. Эти разрывы соответствуют *фотонным запрещенным зонам* или *фотонным щелям*. Фотонные запрещенные зоны – это участки, которые не пересекаются дисперсионными кривыми, то есть нет таких K , для которых волна может распространяться на частотах, заключенных в фотонной щели. Физически это означает невозможность распространения в областях спектра, соответствующих фотонной запрещенной зоны.

Происхождение разрывов на законе дисперсии объясняется особой симметрией, которая имеет место, когда $K = g/2$, то есть когда период бегущей волны в точности равен половине периода периодической среды.

Рассмотрим две моды с $K = g/2$ и периодической частью блоховских функций $p_K = \pm p_{g/2}$. Поскольку эти моды распространяются с одним волновым числом, но в противоположных направлениях, они как бы «видят» инвертированную версию среды; отсюда:

$$p_{-g/2}(z) = p_{g/2}(-z).$$

Но эти две моды на самом деле – одна и та же мода, поскольку их волновые числа отличаются на g . Из этого следует, что на краю зоны Бриллюэна существуют две волны Блоха, являющиеся инвертированными версиями друг друга. Поскольку в пределах элементарной ячейки среда неоднородна (или кусочно однородна), эти две функции выражают физически отличные режимы распространения,

поэтому соответствуют различным собственным частотам ω . Разрывы функции $\omega(K)$ при $K = ng/2$ объясняются аналогичным образом. Более строго происхождение разрывов в точках, кратных $g/2$, объясняется с привлечением вариационного исчисления. В рамках последнего можно показать, что, для фотонного кристалла, состоящего из чередующихся слоев двух материалов с разными коэффициентами преломления, $n_2 > n_1$, в точках разрывов меньшей частоте будет соответствовать концентрация поля в слоях с n_2 , большей частоте – в слоях с n_1 . (рис. 2, б)

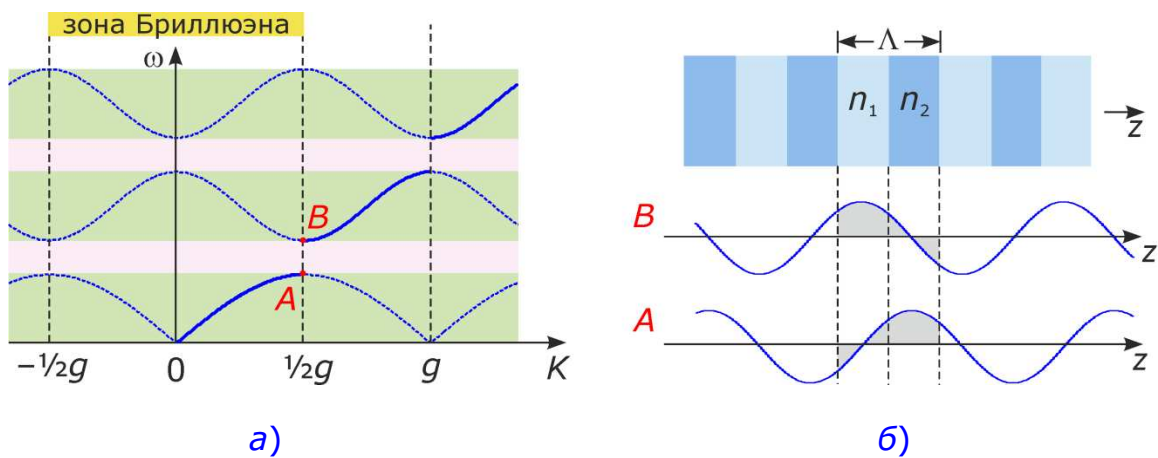


Рис. 2. (а) Закон дисперсии – это многозначная периодическая функция с периодом $g = 2\pi/\Lambda$ и разрывами в точках, где K кратно $g/2$. (б) Блоховские функции в точках A и B на краю зоны Бриллюэна для диэлектрической среды с чередующимися слоями различных материалов ($n_2 > n_1$).

Для решения уравнения Гельмгольца в виде задачи на собственные задачи и собственные функции применяют 2 подхода:

1. **Фурье-оптика.** Подход основан на разложении периодической функции $\eta(z)$ среды и моды Блоха $p_K(z)$ в ряд Фурье, и преобразованию дифференциального уравнения Гельмгольца в систему алгебраических уравнений, записанной в виде матричной задачи на собственные значения, которую решают численно.
2. **Матричная оптика.** Подход применим для слоистых (то есть кусочно-однородных) сред с плоскими границами.

Вместо решения уравнения Гельмгольца, в этом случае напрямую используют законы распространения и отражения/преломления на границах, являющихся известными следствиями уравнений Максвелла. Затем используются матричные методы. «Матричный» подход приводит к матричной задаче на собственные значения (размер матрицы 2×2). Решая эту задачу, получают дисперсионные кривые и моды Блоха.

В. Матричная оптика периодической среды

Периодическая в одном направлении среда состоит из одинаковых сегментов, т.н. *элементарных ячеек*, которые повторяются в одном из направлений (ось z) с периодом Λ (рис.3)

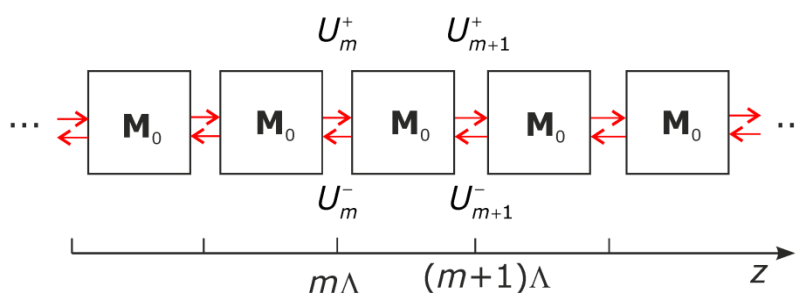


Рис. 3. Представление периодической среды при помощи матриц передачи.

Элементарная ячейка состоит из последовательности диэлектрических слоев или частично отражающих зеркал, следующих друг за другом в определенном порядке. Считая, что потери в элементарной ячейке отсутствуют, можно записать ее матрицу передачи в виде:

$$\mathbf{M}_0 = \begin{bmatrix} 1/t^* & r/t \\ r^*/t^* & 1/t \end{bmatrix}, \quad (1.10)$$

где t и r – комплексные амплитуды коэффициентов прохождения/отражения, удовлетворяющие условию $T = |t|^2$, $R = |r|^2$ – соответственные коэффициенты, взятые по мощности.

Такую среду можно рассматривать как решетку Брэгга с количеством сегментов $N \rightarrow \infty$.

Применим матричный подход, чтобы определить моды Блоха. Если известны амплитуды U_m^\pm (это амплитуда в точке $z = m\Lambda$; где m – номер ячейки), амплитуды в любой точке элементарной ячейки можно определить, используя соответственные матричные методы. Поэтому сфокусируемся на изменении амплитуд U_m^\pm от одной элементарной ячейки к другой. Это изменение описывается матричным уравнением:

$$\begin{bmatrix} U_{m+1}^+ \\ U_{m+1}^- \end{bmatrix} = \mathbf{M}_0 \begin{bmatrix} U_m^+ \\ U_m^- \end{bmatrix}, \quad (1.11)$$

которое можно применить для определения амплитуд в данной ячейке, если амплитуды в предыдущей ячейке известны.

Задача на собственные значения и моды Блоха

По определению, моды периодической среды воспроизводят сами себя через период Λ (в этом случае – через элементарную ячейку), то есть для них выполняется условие:

$$\begin{bmatrix} U_{m+1}^+ \\ U_{m+1}^- \end{bmatrix} = e^{-i\Phi} \begin{bmatrix} U_m^+ \\ U_m^- \end{bmatrix}, \quad (1.12)$$

где

$$\Phi = K\Lambda. \quad (1.13)$$

Таким образом, через период абсолютные величины падающих и отраженных волн повторяются, а фазы изменяются величину Φ , которая называется *фазой Блоха*.

Поиск комплексных амплитуд U_m^\pm и фазы $\Phi = K\Lambda$, удовлетворяющих условию (1.12) можно представить в виде *матричной* задачи на собственные значения. Для этого в (1.11) и (1.12) положим $m = 0$ и приравняем их правые части:

$$\mathbf{M}_0 \begin{bmatrix} U_0^+ \\ U_0^- \end{bmatrix} = e^{i\Phi} \begin{bmatrix} U_0^+ \\ U_0^- \end{bmatrix} \quad (1.14)$$

Уравнение (10) – это задача на собственные значения для матрицы элементарной ячейки \mathbf{M}_0 , имеющей размер 2×2 . Коэффициент $e^{i\Phi}$ играет роль собственного значения, а вектор $[U_0^+; U_0^-]^T$ – собственный вектор.

Уравнение (1.14) превращается в тождество, если определитель матрицы $\mathbf{M}_0 - e^{i\Phi} \mathbf{I}$ равен нулю:

$$\det(\mathbf{M}_0 - e^{i\Phi} \mathbf{I}) = 0. \quad (1.15)$$

Представляя матрицу \mathbf{M}_0 в виде (1.10) в (1.15) получим квадратное уравнение относительно $e^{i\Phi}$, корни которого:

$$e^{i\Phi} = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{t^*} + \frac{1}{t} \right) \pm i \left\{ 1 - \left[\frac{1}{2} \left(\frac{1}{t^*} + \frac{1}{t} \right) \right]^2 \right\}^{1/2}, \quad (1.16),$$

откуда

$$\cos \Phi = \operatorname{Re} \left\{ \frac{1}{t} \right\}. \quad (1.17)$$

Уравнение (1.17) совпадает с уравнением (1.6) для решетки Брэгга. Этого следовало ожидать, поскольку периодическая среда и есть решетка Брегга с бесконечным числом сегментов.

Поскольку матрица \mathbf{M}_0 имеет размерность 2×2 , имеем 2 собственных значения. Поэтому из множества решений (1.17) только 2 являются независимыми. Внутри интервала $[-\pi, \pi]$ есть два решения, отличающиеся лишь знаками. Они соответствуют блоховским модам, распространяющимся в прямом и обратном направлении. Другие решения, получающиеся добавлением чисел, кратных 2π , не являются независимыми, поскольку функция $e^{-i\Phi}$ имеет период $2\pi i$.

Собственные векторы \mathbf{M}_0 :

$$\begin{bmatrix} U_0^+ \\ U_0^- \end{bmatrix} \sim \begin{bmatrix} r/t \\ e^{-i\Phi} - 1/t^* \end{bmatrix} \quad (1.18)$$

в чем можно убедиться, подействовав на правую часть (1.18) матрицей \mathbf{M}_0 ; результатом будет вновь правая часть (1.18), умноженная на некоторую постоянную.

Периодическую часть функции Блоха $p_K(z)$ можно найти, отслеживая изменения U_0^+ и U_0^- в рамках элементарной ячейки. Например, если первый слой ячейки – однородная среда шириной d_1 , имеющая коэффициент преломления n_1 , то функция Блоха на расстоянии z от начала слоя равна:

$$p_K(z)e^{-iKz} = U_0^+ e^{-in_1 k_0 z} + U_0^- e^{in_1 k_0 z}, \quad 0 < z < d_1. \quad (1.19)$$

Из (1.19) с учетом (1.13) и (1.18) можно получить:

$$p_K(z) \sim \left[-re^{-in_1 k_0 z} + (e^{-iK\Lambda} - 1)e^{in_1 k_0 z} \right] e^{iKz}, \quad 0 < z < d_1. \quad (1.20)$$

Вид функции $p_K(z)$ в последующих сегментах можно найти аналогично, пользуясь матричными методами.

Закон дисперсии и зонная структура фотонного кристалла

Закон дисперсии – это соотношение, связывающее блоховское волновое число K и круговую частоту ω . Уравнение (1.17), которое позволяет найти собственные значения $\exp(-i\Phi)$ матрицы элементарной ячейки – это основа для получения закона дисперсии для периодичной в одном направлении среды. Фаза $\Phi = K\Lambda$ пропорциональна K и $t = t(\omega)$ связаны с частотой ω через задержку фазы, связанную с распространением через единичную ячейку, поэтому (11) записанное в форме

$$\cos\left(2\pi\frac{K}{g}\right) = \text{Re}\left\{\frac{1}{t(\omega)}\right\} \quad (1.21)$$

представляет собой закон дисперсии $\omega(K)$. Здесь $g = 2\pi/\Lambda$ – основная пространственная частота периодической среды.

Функция $\cos(2\pi K/g)$ есть периодическая функция от K , период которой равен $g = 2\pi/\Lambda$. Поэтому для данной частоты ω уравнение (1.21) имеет множественные решения. Однако решения в точках K и $K' = K + g$ не являются независимыми, поскольку им соответствуют одни и те же волны Блоха. Поэтому естественно ограничить область отображения зависимости $\omega(K)$ интервалом шириной g . Среди множества интервалов шириной g на оси K обычно выбирается интервал $\left[-\frac{g}{2}; \frac{g}{2}\right]$ (или, что то же самое, $\left[-\frac{\pi}{\Lambda}; \frac{\pi}{\Lambda}\right]$), который называется **зона Бриллюэна**. Это в точности соответствует ограничению фазы Φ интервалом $[-\pi; \pi]$. Также, поскольку $\cos(2\pi K / g)$ – четная функция K , каждому значению ω в зоне Бриллюэна соответствует два независимых значения K , отличающиеся только знаком. Они соответствуют модам Блоха, которые распространяются в прямом и обратном направлениях.

На законе дисперсии можно выделить интервалы частот, каждый из которых соответствуют одному из двух режимов:

1. Режим нормального распространения. Интервалы частот или *спектральные зоны*, в которых K действительно, соответствуют режиму *нормального распространения*. Этот режим определяется условием $|\operatorname{Re}\{1/t(\omega)\}| \leq 1$. Зоны, соответствующие нормальному режиму распространения, нумеруются числами 1, 2, 3, ... по мере возрастания частоты.

2. Режим фотонной запрещенной зоны. Спектральные зоны, в которых K – комплексно, соответствуют нераспространяющимся модам, которые быстро затухают в глубине фотонного кристалла. Они определяются условием $|\operatorname{Re}\{1/t(\omega)\}| > 1$ и соответствуют *полосам отражения* дифракционных решеток Брэгга. Они также называются *фотонными запрещенными зонами*, поскольку распространяющиеся моды на этих интервалах отсутствуют.

Для построения закона дисперсии $\omega(K)$ аргумент K часто берут в единицах брэгговской частоты $g = 2\pi/\Lambda$, поскольку g – основная пространственная частота периодической структуры. Частота ω обычно берется в единицах брэгговской частоты $\omega_B = \pi c/\Lambda$, где $c = c_0/\bar{n}$. Здесь \bar{n} – усредненный показатель преломления периодической среды. Отношение $\omega_B / (g/2) = c$, где c – тангенс угла наклона функции дисперсионной кривой в однородной среде, имеющей показателем преломления \bar{n} : $c = c_0/\bar{n}$.

Пример. Набор периодически повторяющихся частично отражающих зеркал.

Рассмотрим фотонный кристалл, состоящий из периодически расположенных частично отражающих зеркал, разнесенных друг от друга на расстояние Λ , погруженных в среду с коэффициентом преломления n .

Спектральная зависимость коэффициента прохождения элементарной ячейки уже была определена в примере для решетки Брэгга, и оказалось, что:

$$t = |t| e^{i\varphi}, \text{ где } \varphi = nk_0\Lambda = \frac{\omega}{c}\Lambda. \quad (1.22)$$

Подставляя (1.22) в (1.21), получим:

$$\cos\left(2\pi\frac{K}{g}\right) = \frac{1}{|t|} \cos\left(\pi\frac{\omega}{\omega_B}\right), \quad (1.23)$$

где $g = 2\pi / \Lambda$, $\omega_B = \pi c / \Lambda$ – брэгговская частота.

Зависимость, описываемая (1.23), показана на [рис. 4](#).

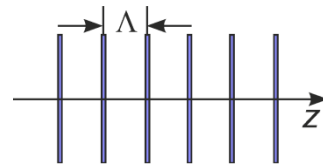
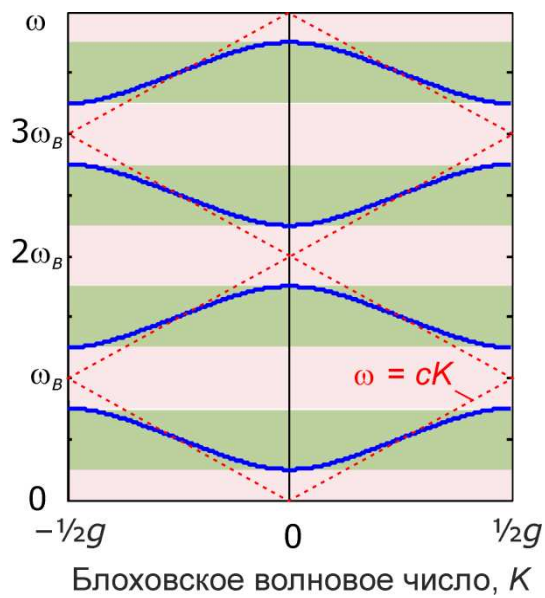


Рис. 4. Закон дисперсии периодического набора частично отражающих зеркал ($|t|^2 = 0.5$), разнесенных в пространстве на расстояние Λ . Здесь $\omega_B = \pi c / \Lambda$, $g = 2\pi / \Lambda$. Пунктирные прямые линии соответствуют закону дисперсии в однородном пространстве, в котором $c \equiv \omega / K = \omega_B / (g / 2)$.