### В. М. Бабич, М. В. Бабич

# ПРОСТРАНСТВЕННО-ВРЕМЕННОЙ ЛУЧЕВОЙ МЕТОД И КВАЗИФОТОНЫ ВОЛН ШЕПЧУЩЕЙ ГАЛЕРЕИ

### §1. Введение

Исследование локализованных волн шепчущей галереи тема не новая, например этому посвящена недавняя статья М. М. Попова [5], где построены соответствующие гауссовы пучки. Однако гауссовы пучки это решения, сосредоточенные а окрестности линии, одномерного многообразия, в данной же статье строятся квазифотоны, то есть решения, сосредоточенные возле нульмерного многообразия – точки, движущейся по двумерной поверхности в  $\mathbb{R}^3$ . Такие решения называются квазифотонами, см. обзор А. П. Киселёва [6].

Напи построения близки по духу к главе III книги [4], где также содержится список литературы, посвящённой волнам шепчущей галереи, также были использованы методы работы, посвящённые собственным функциям, локализованным в окрестности замкнутой геодезической [2,7].

Для математического описания волн шепчущей галереи модулированных по частоте и амплитуде естественно использовать соответствующий вариант ПВЛМ (см. [1]). Решения волнового уравнения в окрестности ПВЛМ-лучей – это и есть квазифотоны. ПВЛМ-луч это линия в пространстве-времени. С точки зрения трёхмерного наблюдателя – это точка, летящая вдоль луча со скоростью *с*.

Тема этой статьи – построение ПВЛМ волн шепчущей галереи и соответствующих квазифотонов.

*Ключевые слова*: поверхностные волны, волны шепчущей галереи, лучевой метод, пространственно-временные решения, квазифотоны.



# §2. Основные формулы.

Рассмотрим волновой процесс, который описывается волновым уравнением с постоянной скоростью *с*:

$$\Delta u - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 u}{\partial t^2} = 0, \tag{1}$$

а на гладкой поверхности S выполняется краевое условие

$$u|_S = 0. (2)$$

Методика волн шепчущей галереи, используемая здесь – это методика пограничного слоя (см. [3] и указанную там литературу). Формальное асимптотическое разложение волны шепчущей галереи мы будем искать в виде:

$$u = e^{ip\theta(M,t) + ip^{1/3}\sigma(M,t)} \sum_{j=1}^{\infty} \frac{U_j(t,M,\nu)}{p^{j/3}}.$$
(3)

Здесь p – большой параметр, M – точка поверхности S, которую мы будем характеризовать координатами  $s = \alpha^1, y = \alpha^2$ . В качестве третьей координаты возьмем расстояние от поверхности S по нормали n. Поскольку характерный размер области, где сосредоточены волны шепчущей галереи, имеет порядок  $1/p^{2/3}$ , то, для измерения расстояния до поверхности по нормали, мы, в основном, будем использовать масштабированную переменную  $\nu := n/p^{2/3} = n/\hat{p}^2$ , где n это расстояние от поверхности до нормали,  $\hat{p} := p^{1/3}$ .

Обозначим буквой <br/>  ${\bf R}$ радиус вектор произвольной точки в окрестност<br/>иS,тогда

$$\mathbf{R} = \mathbf{r}(\alpha^1, \alpha^2) + n\mathbf{m}(\alpha^1, \alpha^2).$$
(4)

Эта формула вводит в окрестности S координатную систему  $\alpha^1, \alpha^2, n$ . Система координат устроена так. На поверхности S первая координатная линия, где отсчитывается  $s = \alpha^1$  (т.е. линия n = 0, y = 0) идёт вдоль выделенной (опорной) геодезической, координата  $y = \alpha^2$  на S отсчитывается тоже вдоль геодезических, пересекающих опорную перпендикулярно. Третья координата n отсчитывается по нормали к поверхности, используется масштабированная в  $\hat{p}^2$  раз переменная  $\nu := n \hat{p}^{-2}$ . "Координатная сетка" на поверхности S переносится по нормали (к S), на координатные поверхности  $n = \text{const} \neq 0$ , которые образуют семейство поверхностей, параллельных S. То есть касательные плоскости к ним в точках с одинаковыми значениями s, y параллельны друг другу. Такая система координат является ортогональной (вообще говоря) только на поверхности S. При отходе от неё, сказывается кривизна S и координатная сетка на поверхностях n = const уже не ортогональна даже если y = 0 или n = 0. Однако линии s = const, y = const всегда ортогональны поверхности n = const.

Как и в §3 монографии [3], мы считаем, что волновой процесс про-исходит при $n\leqslant 0.$ 

Коэффициенты разложения  $U_j$  при  $\nu = np^{\frac{2}{3}} \leq 0$  предполагаются гладкими функциями  $\alpha^1, \alpha^2, \nu$ , причем:

$$U_j|_{\nu=0} = 0, \ U_j|_{\nu\to-\infty} \to 0.$$
 (5)

## §3. Формулы ПВ лучевого метода для волн шепчущей галереи.

Прежде всего запишем уравнение (1) в координатах  $\alpha^1, \alpha^2, \nu$ . Наши построения являются пространственно-временным (ПВ) аналогом, и, заметим, очень близким аналогом, построений главы 3 монографии [3]. Так же как и там, предполагается, что волны шепчущей галереи распространяются вблизи поверхности *S* при n < 0.

Поскольку лапласиан не зависит от координат, то (методически) правильно вычислять его сразу в координатах  $\alpha^1=s,\alpha^2=y,\nu=\widehat{p}^2n:=p^{2/3}n.$ В этих координатах элемент длины

$$dl^{2} = g_{ij}(n, s, y) d\alpha^{i} d\alpha^{j} + \hat{p}^{4} d\nu^{2}, \quad i, j \in \{1, 2\}.$$
 (6)

Таким образом, метрический тензор пространства в этих координатах блочно-диагональный, имеется нетривиальный  $2 \times 2$  блок (соответствующий координатам s, y) и константа на диагонали (это координата n). Будем использовать немного некорректные обозначения – через g будем, как правило, обозначать только этот блок, но иногда и весь метрический тензор (формула (10)). Как правило, в тексте, будет обсуждаться тензор с поднятыми вверх индексами, так что  $g^{ij}$  это матричные элементы матрицы, *обратной* к тому нетривиальному диагональному  $2 \times 2$  блоку метрического тензора. В общем, обычно индексы i, j в обозначении  $g^{ij}$  пробегают значения 1 и 2, а  $g^{33}$  указываем отдельно.

Заметим, что, в последствии, у нас будут, вообще говоря, три малых параметра асимптотических разложений: это длина волны, расстояние от точки где вычисляем поле до поверхности S, и расстояние от ортогональной проекции на S точки наблюдения до луча, бегущего по поверхности.

На странице 258 [2] вычислены  $g^{ij}$  (формулы (5.7)) в первом приближении. Отличие наших обозначений от обозначений [2] в том, что сейчас  $g^{33} = \hat{p}^4$ , а было  $g^{33} = 1$ . Метрический тензор (с верхними значками, т.е. обратная матрица) пространства  $\mathbb{R}^3$  в наших (криволинейных) координатах такой:

$$\begin{pmatrix} g & 0 \\ 0 & \widehat{p}^{-4} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 + K(s)y^2 + 2nb_{ss}(n,0) + \dots & -2nb_{yy}(n,0) + \dots & 0 \\ -2nb_{yy}(n,0) + \dots & 1 + 2nb_{yy}(n,0) + \dots & 0 \\ 0 & 0 & \widehat{p}^{-4} \end{pmatrix}.$$
(7)

Ещё нужен определитель метрического тензора:

$$\sqrt{g} = \hat{p}^2 \det^{-1/2}(g)$$
  
=  $\hat{p}^2 ((1 + Ky^2) + 2n(b_{ss} + b_{yy}(1 + Ky^2)))$  (8)  
+  $4n^2 (b_{ss}b_{yy} - b_{sy}^2) + \dots)^{-1/2}$ ,

участвующий в формуле (10), формуле для вычисления оператора Лапласа в криволинейных координатах, точками обозначены члены  $O(|y|^3 + |y||n| + n^2)$ .

Поскольку матричные элементы  $2 \times 2$  матрицы  $g^{ij} = g^{ij}(s, y, \nu)$  это нетривиальные ряды по степеням малого параметра  $\hat{p}^{-2}$ , то введём обозначения

$$g = \sum_{k=0}^{\infty} \hat{p}^{-2k} \nu^k g_{(k)}, \tag{9}$$

где  $g_{(k)} = g_{(k)}(s, y)$  нетривиально зависят от обеих переменных. Аккуратное исследование (см. [2]) показывает, что

$$\begin{split} g_{(0)} &= \begin{pmatrix} 1+K(s)y^2 & 0\\ 0 & 1 \end{pmatrix} + O(y^3), \\ g_{(1)} &= 2 \begin{pmatrix} b_{ss}(s,0) & -b_{sy}(s,0)\\ -b_{sy}(s,0) & b_{yy}(s,0) \end{pmatrix} + O(y). \end{split}$$

Матрица  $g_{(0)} = g_{(0)}(s, y)$  диагональна в первых двух порядках по y,  $g_{(1)}$ , в нулевом порядке по y, составлена из матричных элементов второй квадратичной формы поверхности S на опорной геодезической. Остальные члены тэйлоровского разложения матрицы g объединены в бесконечный ряд.

Заметим, что, на первых порах, для получения уравнения эйконала, достаточно просто того, что это всё (и  $d \log \sqrt{g}$  и  $g^{ij}$ ) – ряды по  $\hat{p}^{-2}$  с ненулевыми свободными членами, только у  $g^{12} = -2nb_{yy} = -2\hat{p}^{-2}\nu b_{yy}$  нет свободного члена (что не важно). Но, поскольку нам, в дальнейшем, нужны и остальные члены разложения, сделаем всё аккуратно.

**3.1. Вычисление лапласиана.** Воспользуемся классической формулой

$$\Delta = \frac{1}{\sqrt{g}} \frac{\partial}{\partial \alpha^i} \sqrt{g} g^{ij} \frac{\partial}{\partial \alpha^j} = G^i \frac{\partial}{\partial \alpha^i} + g^{ij} \frac{\partial^2}{\partial \alpha^i \partial \alpha^j} + \hat{p}^2 G^3 \frac{\partial}{\partial \nu} + \hat{p}^4 \frac{\partial^2}{\partial \nu^2}, \quad (10)$$

тут

$$G^{i} := \frac{\partial}{\partial \alpha^{j}} g^{ij} + \left(\frac{\partial}{\partial \alpha^{j}} \log \sqrt{g}\right) g^{ij},$$
$$G^{3} := \frac{1}{\hat{p}^{2}} \left(\frac{\partial}{\partial \nu} \log \sqrt{g}\right) g^{33} = \frac{\partial}{\partial n} \log \sqrt{g}$$

это степенные ряды по  $\hat{p}^{-2}\nu$  с ненулевыми свободными членами

$$G^{i} = \sum_{k=0}^{\infty} G^{i}_{(k)} \nu^{k} \hat{p}^{-2k}, \quad G^{3} = \sum_{k=0}^{\infty} G^{3}_{(k)} \nu^{k} \hat{p}^{-2k}.$$
 (11)

Перепишем волновое уравнение как  $\Delta u/u=\frac{1}{c^2}\frac{\partial^2 u}{\partial t^2}/u,$  и применим равенство

$$\frac{1}{f}\frac{\partial^2}{\partial x \partial y}f = \frac{\partial^2}{\partial x \partial y}\log f + \frac{\partial}{\partial x}\log f\frac{\partial}{\partial y}\log f,$$

– будем вычислять логарифмические производные. Подставим в уравнение анзац

$$u = \exp\{i\widehat{p}(\widehat{p}^2\theta + \sigma)\}U = \exp\{i\widehat{p}(\widehat{p}^2\theta + \sigma) + \widehat{U}\},\$$

где, для единообразия вычислений, временно, введено  $\hat{U} := \log U$ . Как U, так и  $\hat{U}$  – ряды по  $\hat{p}^{-1}$  со свободным членом. Это конечные величины, нулевой порядок по  $\hat{p}$ .

Учитывая, что н<br/>и $\theta,$ ни  $\sigma$ от nне зависят, получаем

$$\begin{split} &\frac{1}{u}\Delta u = \frac{1}{u} \left( G^{i} \frac{\partial}{\partial \alpha^{i}} + g^{ij} \frac{\partial^{2}}{\partial \alpha^{i} \partial \alpha^{j}} + \hat{p}^{2} G^{3} \frac{\partial}{\partial \nu} + \hat{p}^{4} \frac{\partial^{2}}{\partial \nu^{2}} \right) u \\ &= G^{i} \frac{\partial}{\partial \alpha^{i}} \left( \sqrt{-1} \hat{p} \left( \hat{p}^{2} \theta + \sigma \right) + \hat{U} \right) + \hat{p}^{2} G^{3} \frac{\partial}{\partial \nu} \hat{U} \\ &+ g^{ij} \left( \frac{\partial^{2}}{\partial \alpha^{i} \partial \alpha^{j}} \left( \sqrt{-1} \hat{p} \left( \hat{p}^{2} \theta + \sigma \right) + \hat{U} \right) \right) \\ &+ \left( \frac{\partial}{\partial \alpha^{i}} \left( \sqrt{-1} \hat{p} \left( \hat{p}^{2} \theta + \sigma \right) + \hat{U} \right) \right) \left( \frac{\partial}{\partial \alpha^{j}} \left( \sqrt{-1} \hat{p} \left( \hat{p}^{2} \theta + \sigma \right) + \hat{U} \right) \right) \right) \\ &+ \hat{p}^{4} \left( \frac{\partial^{2}}{\partial \nu^{2}} \hat{U} + \left( \frac{\partial}{\partial \nu} \hat{U} \right)^{2} \right) \\ &= \frac{1}{c^{2}} u_{tt} / u = \frac{1}{c^{2}} \left( i \hat{p} (\hat{p}^{2} \theta_{tt} + \sigma_{tt}) + \hat{U}_{tt} - \left( \hat{p} (\hat{p}^{2} \theta_{t} + \sigma_{t}) + \hat{U}_{t} / i \right)^{2} \right). \end{split}$$

Приведём подобные по степеням p, убрав временное обозначение  $\widehat{U}$ :

$$\begin{split} \hat{p}^{6}(-g^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\theta_{\alpha^{j}} + \frac{1}{c^{2}}\theta_{t}^{2}) + \hat{p}^{4}\left(-2g^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} + \frac{2}{c^{2}}\theta_{t}\sigma_{t} + U_{\nu\nu}/U\right) \\ &+ i\hat{p}^{3}\left(G^{i}\theta_{\alpha^{i}} + g^{ij}(\theta_{\alpha^{i}\alpha^{j}} + 2\theta_{\alpha^{i}}U_{\alpha^{j}}/U) - \frac{1}{c^{2}}\theta_{tt} - \frac{2}{c^{2}}\theta_{t}U_{t}/U\right) \\ &+ \hat{p}^{2}\left(-g^{ij}\sigma_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} + \frac{1}{c^{2}}\sigma_{t}^{2} + G^{3}U_{\nu}/U\right) \\ &+ i\hat{p}\left(G^{i}\sigma_{\alpha^{i}} + g^{ij}(\sigma_{\alpha^{i}\alpha^{j}} + 2\sigma_{\alpha^{i}}U_{\alpha^{j}}/U) - \frac{1}{c^{2}}\sigma_{tt} - \frac{2}{c^{2}}\sigma_{t}U_{t}/U\right) \\ &+ G^{i}U_{\alpha^{i}}/U + g^{ij}U_{\alpha^{i}\alpha^{j}}/U - \frac{1}{c^{2}}U_{tt}/U = 0. \end{split}$$

$$(13)$$

Заметим, что

$$\sum_{i=1}^{2} G^{i} \frac{\partial}{\partial \alpha^{i}} + \sum_{i,j=1}^{2} g^{ij} \frac{\partial^{2}}{\partial \alpha^{i} \partial \alpha^{j}} =: \Delta_{2}$$
(14)

это оператор Лапласа (координатных) поверхносте<br/>й $n={\rm const}$  параллельных S:

$$\begin{aligned} \hat{p}^{6}(-g^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\theta_{\alpha^{j}} + \frac{1}{c^{2}}\theta_{t}^{2})U \\ &+ \hat{p}^{4} \left( \left( -2g^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} + \frac{2}{c^{2}}\theta_{t}\sigma_{t} \right)U + U_{\nu\nu} \right) \\ &+ i\hat{p}^{3} \left( \left( \Delta_{2}\theta - \frac{1}{c^{2}}\frac{\partial^{2}}{\partial t^{2}}\theta \right)U + 2g^{ij}\theta_{\alpha^{i}}U_{\alpha^{j}} - \frac{2}{c^{2}}\theta_{t}U_{t} \right) \\ &+ \hat{p}^{2} \left( \left( -g^{ij}\sigma_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} + \frac{1}{c^{2}}\sigma_{t}^{2} \right)U + G^{3}U_{\nu} \right) \\ &+ i\hat{p} \left( \left( \Delta_{2}\sigma - \frac{1}{c^{2}}\frac{\partial^{2}}{\partial t^{2}}\sigma \right)U + 2g^{ij}\sigma_{\alpha^{i}}U_{\alpha^{j}} - \frac{2}{c^{2}}\sigma_{t}U_{t} \right) \\ &+ \Delta_{2}U - \frac{1}{c^{2}}\frac{\partial^{2}}{\partial t^{2}}U = 0. \end{aligned}$$
(15)

Это ещё не конец разложения по степеням  $\widehat{p}$ – нельзя приравнивать нулю множители при разных степенях отдельно, поскольку тут присутствуют и ряды по  $\widehat{p}^{-1}$ . Члены этих рядов при ненулевых степенях будут "просачиваться ниже", менять суммы при меньших степенях  $\widehat{p}.$ 

Учтём, что матричные элементы  $g^{ij}, G$ это ряды по $\widehat{p}^{-2}\nu$ , а также то, что оператор Лапласа  $\Delta_2$ координатных поверхностей n= const тоже содержит в себе ряды  $g^{ij}, G^i$ , зависит от  $n=\widehat{p}^{-2}\nu$ , и только в главном, нулевом порядке по  $\widehat{p}^{-2}$ , является оператором Лапласа поверхности S

$$\Delta_2 =: \Delta^{(0)} + \sum_{k=1}^{\infty} \widehat{p}^{-2k} \nu^k \widetilde{\Delta}^{(k)},$$

где  $\widetilde{\Delta}^{(k)}$  это некоторые дифференциальные операторы второго порядка по  $\alpha^j$ ,  $\Delta^{(0)}$  – оператор Лапласа поверхности S.

Подставим эти разложения в формулу (14), и сгруппируем члены при одинаковых степенях  $\hat{p}$ . Мы получим выражение вида

$$\hat{p}^{6}\left(g_{(0)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\theta_{\alpha^{j}} - \frac{1}{c^{2}}\theta_{t}^{2}\right)U + \hat{p}^{4}\sum_{k=0}^{\infty}\hat{p}^{-k}L_{k}U = 0.$$
(16)

Тут  $L_k$  это дифференциальные операторы второго порядка по переменным  $\nu, \alpha^j, t$  с коэффициентами, полиномиально зависящими от  $\nu$ :

$$\begin{split} L_{0} &= \frac{\partial^{2}}{\partial\nu^{2}} - g_{(1)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\theta_{\alpha^{j}}\nu - 2g_{(0)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} + \frac{2}{c^{2}}\theta_{t}\sigma_{t} \\ L_{1} &= i\left(2g_{(0)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\frac{\partial}{\partial\alpha^{j}} - \frac{2}{c^{2}}\theta_{t}\frac{\partial}{\partial t} + \Delta^{(0)}\theta - \frac{1}{c^{2}}\theta_{tt}\right) \\ L_{2} &= G_{(0)}^{3}\frac{\partial}{\partial\nu} - g_{(0)}^{ij}\sigma_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} + \frac{1}{c^{2}}\sigma_{t}^{2} - 2g_{(1)}^{ij}\nu\theta_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} - \nu^{2}g_{(2)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\theta_{\alpha^{j}} \\ L_{3} &= i\left(2(g_{(0)}^{ij}\sigma_{\alpha^{i}} + \nu g_{(1)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}})\frac{\partial}{\partial\alpha^{j}} - \frac{2}{c^{2}}\sigma_{t}\frac{\partial}{\partial t} + \nu\widetilde{\Delta}^{(1)}\theta + \Delta^{(0)}\sigma - \frac{1}{c^{2}}\sigma_{tt}\right) \\ L_{4} &= \Delta^{(0)} - \frac{2}{c^{2}}\frac{\partial^{2}}{\partial t^{2}} + \nu G_{(1)}^{3}\frac{\partial}{\partial\nu} - \nu g_{(1)}^{ij}\sigma_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} \\ - 2\nu^{2}g_{(2)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} - \nu^{3}g_{(3)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\theta_{\alpha^{j}} \\ L_{3+2k} &= i\nu^{k}\left(2(g_{(k)}^{ij}\sigma_{\alpha^{i}} + \nu g_{(k+1)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}})\frac{\partial}{\partial\alpha^{j}} + \nu\widetilde{\Delta}^{(k+1)}\theta + \widetilde{\Delta}^{(k)}\sigma\right) \\ L_{4+2k} &= \nu^{k}\left(\widetilde{\Delta}^{(k)} + \nu G_{(k+1)}^{3}\frac{\partial}{\partial\nu} - \nu g_{(k+1)}^{ij}\sigma_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} \\ - 2\nu^{2}g_{(k+2)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} - \nu^{3}g_{(k+3)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\theta_{\alpha^{j}}\right), \quad \text{rge} \ k = 1, 2, \dots \end{split}$$

Эти операторы применяются к ряду  $U = \sum_{k=0}^{\infty} \hat{p}^{-k} U_k$ , так что при одинаковых степенях  $\hat{p}$ , в итоге, будут выражения вида  $\sum_{s=0}^{k} L_s U_{k-s}$ .

**3.2.** Построение асимптотического разложения, решение цепочки уравнений. Материал этого раздела во многом повторяет § 3 монографии [3]. Рассмотрим возникающие уравнения. Прежде всего, приравнивая нулю множитель при  $\hat{p}^6$ , мы получаем уравнение эйконала

$$g_{(0)}^{ij}\theta_{\alpha^i}\theta_{\alpha^j} - \frac{1}{c^2}\theta_t^2 = 0.$$
(18)

Его можно записать в виде уравнения Гамильтона-Якоби:

$$\theta_t + H = 0, \ H = c \left(g^{ij}\theta_{\alpha^i}\theta_{\alpha^j}\right)^{1/2}.$$
 (19)

Тут  $g^{ij}$ – матрица обратная матрице  $g_{ij} = (\mathbf{r}_{\alpha^i}, \mathbf{r}_{\alpha^j})$ первой квадратичной формы поверхности  $S, \, \theta_{\alpha^i} = \frac{\partial \theta}{\partial \alpha^i}.$ 

Найти решение уравнения (19) позволяет теория, восходящая к первой половине девятнадцатого века. Центральную роль в этой теории играет каноническая система уравнений:  $\frac{d\alpha^i}{dt} = \frac{\partial H}{\partial \theta_i}, \frac{d\theta_i}{dt} = -\frac{\partial H}{\partial \alpha^i}$ . В работах по ПВЛМ решения соответствующей системы уравнений принято называть ПВ лучами. ПВ луч можно представлять себе как бегущую по геодезической линии точку  $\alpha^1(t), \alpha^2(t)$ , причём задав момент времени t, мы однозначно определяем не только  $\alpha^1(t), \alpha^2(t)$ , но и  $\theta_{\alpha^1}, \theta_{\alpha^2}$  – компоненты градиента искомого эйконала в этой точке.

Будем считать уравнение эйконала решённым, то есть отныне  $\theta = \theta(\alpha^1, \alpha^2, t)$  это некоторое решение (18). Следующее уравнение  $L_0 U_0 = 0$  будет уже на главный член ряда U, на  $U_0$ :

$$\frac{\partial^2}{\partial\nu^2}U_0 + \left(\nu(-2\widehat{b}^{ij}\theta_{\alpha^i}\theta_{\alpha^j}) - 2g^{ij}_{(0)}\theta_{\alpha^i}\sigma_{\alpha^j} + \frac{2}{c^2}\theta_t\sigma_t\right)U_0 = 0.$$
(20)

Его можно рассматривать как обыкновенное линейное дифференциальное уравнение по переменной  $\nu$ , поскольку функции в скобках от  $\nu$  не зависят (кроме самой  $\nu$ ). Это уравнение, масштабным преобразованием, сводится к уравнению Эйри.

Вследствие нулевых краевых условий  $U_0|_{\nu=0} = U_0|_{\nu=\infty} = 0$ , подходящие нам нетривиальные решения это собственные функции соответствующей задачи Штурма–Лиувилля. Они образуют дискретный набор функций – такие сдвиги функции Эйри, чтобы в нуле значение было ноль.

Итак, решение уравнения  $L_0 U_0 = 0$  это

$$U_0 = A_0(\alpha^1, \alpha^2, t) v(\zeta_{Ai} - \psi^{1/3} \nu), \qquad (21)$$

где v это функция Эйри, константа  $\zeta_{Ai}$  – её корень. Через  $\psi$  обозначена (положительная) функция

$$\psi := -g_{(1)}^{ij}\theta_{\alpha^i}\theta_{\alpha^j} = -2b^{ij}\theta_{\alpha^i}\theta_{\alpha^j} > 0.$$
(22)

Мы требуем, чтобы выполнялось неравенство  $\psi > 0$ . Это неравенство обеспечивает существование волны шепчущей галереи, распространяющейся в направлении, задаваемом вектором ( $\theta_{\alpha^i}, \theta_{\alpha^j}$ ), т.е. градиентом  $\theta$ . Величина  $\psi$  имеет простой геометрический смысл (см. [1]) – это кривизна нормального сечения поверхности S в направлении этого градиента, умноженная на длину градиента. Для существования волны необходимо, чтобы кривизна была отрицательной, то есть поверхность – вогнутой.

Нулевые граничные условия влекут за собой условие, что  $\zeta_{Ai}$  это корень функции Эйри, и, следовательно, функция  $\sigma$  определится из уравнения

$$(-g_{(1)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\theta_{\alpha^{j}})^{2/3}\zeta_{Ai} = 2g_{(0)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\sigma_{\alpha^{j}} - \frac{2}{c^{2}}\theta_{t}\sigma_{t}.$$
 (23)

Таким образом, оператор  $L_0$  имеет вид

$$L_0 = \frac{\partial^2}{\partial \nu^2} - \psi^{2/3} \left( \zeta_{Ai} - \psi^{1/3} \nu \right),$$
 (24)

где  $\psi = -g_{(1)}^{ij} \theta_{\alpha^i} \theta_{\alpha^j}$  уже, на этот момент, фиксированная функция времени на поверхности S – она определяется выбранным решением уравнения эйконала и кривизной поверхности. Константа  $\zeta_{Ai}$  это ноль функции Эйри.

Собственная функция f задачи Штурма–Лиувилля

$$L_0 f = 0, f(0) = f(\infty) = 0,$$

это функция Эйри  $v(\zeta_{Ai} - \psi^{1/3}\nu)$ .

Рассмотрим следующее по порядку уравнение (при  $\hat{p}^3$ ):

$$L_0 U_1 + L_1 U_0 = 0. (25)$$

Тут и  $U_0$  и  $L_0$ ,  $L_1$  уже определены, так что рассматриваем его как неоднородное обыкновенное линейное дифференциальное уравнение на  $U_1$ :

$$L_0 U_1 = -L_1 U_0$$
, rge  $U_0 = A_0(\zeta^1, \alpha^2, t) v(\zeta_{Ai} - \psi^{1/3} \nu).$  (26)

Поскольку уравнение  $L_0 f = 0$  имеет нетривиальное решение – это  $v(\zeta_{Ai} - \psi^{1/3}\nu)$ , – то (25), вообще говоря, не имеет решения. Условие разрешимости это ортогональность правой части (26) решению однородного уравнения, то есть

$$\int_{-\infty}^{0} v(\zeta_{Ai} - \psi^{1/3}\nu) L_1\left(A_0(\alpha^1, \alpha^2, t)v(\zeta_{Ai} - \psi^{1/3}\nu)\right) d\nu = 0, \qquad (27)$$

где

$$L_1 = i \left( 2g_{(0)}^{ij} \theta_{\alpha^i} \frac{\partial}{\partial \alpha^j} - \frac{2}{c^2} \theta_t \frac{\partial}{\partial t} + \Delta^{(0)} \theta - \frac{1}{c^2} \theta_{tt} \right) =: \sum_{k=0}^2 B^k \frac{\partial}{\partial \alpha^k} + C, \quad (28)$$

где, для обозримости формул, введены обозначения

$$B_k := \sum_{i=1}^2 2g_{(0)}^{ik} \theta_{\alpha^i}, B_0 := -\frac{2}{c^2} \theta_t, \frac{\partial}{\partial \alpha^0} := \frac{\partial}{\partial t}, C := \Delta^{(0)} \theta - \frac{1}{c^2} \theta_{tt}$$
(29)

Из этого условия находим  $A_0,$  то есть завершаем вычисление  $U_0=A_0v.$  Подставляя в (27)

$$L_1 A_0 v(\zeta_{Ai} - \psi^{1/3} \nu) = C A_0 v + B^k A_{0\alpha^k} v - A_0 \nu B^k (\psi^{1/3})_{\alpha^k} v', \qquad (30)$$

и интегрируя по частям слагаемое с vv', получаем

Ω

$$\int_{-\infty}^{0} \left( CA_0 + B^k A_{0\alpha^k} - \frac{1}{2} A_0 B^k \log_{\alpha^k} \psi^{1/3} \right) v^2 d\nu = 0.$$

Поскольку выражение в скобках от  $\nu$ не зависит, на  $\int v^2 d\nu$ можно сократить, и на  $A_0$  получаем линейное уравнение

$$2g_{(0)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\frac{\partial}{\partial\alpha^{j}}A_{0} + \frac{2}{c^{2}}\theta_{t}\frac{\partial}{\partial t}A_{0} + A_{0}\left(\Delta^{(0)}\theta - \frac{1}{c^{2}}\theta_{tt} - g_{(0)}^{ij}\theta_{\alpha^{i}}\log_{\alpha^{j}}\psi^{1/3} + \frac{1}{c^{2}}\theta_{t}\log_{t}\psi^{1/3}\right) = 0 \quad (31)$$

Пусть теперь  $A_0$  это какое-то решение (31), то есть  $U_0$  определено, уравнение  $L_0U_1 = -L_1U_0$ :

$$\frac{\partial^2}{\partial\nu^2} U_1 - \psi^{2/3} \left( \zeta_{Ai} - \psi^{1/3} \nu \right) U_1 = \widetilde{C}v + \nu \widetilde{B}v' \tag{32}$$

разрешимо. Тут  $\widetilde{C}:=CA_0+B^kA_{0\,\alpha^k},\,\widetilde{B}:=A_0B^k(\psi^{1/3})_{\alpha^k},$  см. формулы (28)–(29).

Будем искать решение U<sub>1</sub> методом неопределённых коэффициентов:

$$U_1 = (D\nu^2 + E\nu + A_1)v\left(\zeta_{Ai} - \psi^{1/3}\nu\right) + Fv'\left(\zeta_{Ai} - \psi^{1/3}\nu\right).$$
(33)

Подставив в уравнение получаем

$$(2D + \psi^{1/3}F)v - \psi^{1/3}2(2D\nu + E)v' = \widetilde{C}v + \nu\widetilde{B}v',$$

то есть

$$E = 0, D = -\psi^{-1/3}\widetilde{B}/4, F = \psi^{-2/3}(\widetilde{C} + \psi^{-1/3}\widetilde{B}/2).$$
(34)

Коэффициент  $A_1$  на этом шаге, естественно, не определить. Он, как в прошлый раз  $A_0$ , определится из условия разрешимости последующего уравнения, то есть разрешимости  $L_0U_2 = -(L_1U_1 + L_2U_0)$ , ортогональности v и  $L_1U_1 + L_2U_0$ :

$$\int_{-\infty}^{0} v(\zeta_{Ai} - \psi^{1/3}\nu) \left(L_1 U_1 + L_2 U_0\right) d\nu = 0.$$
(35)

Заметим, что, как и на прошлом шаге,  $L_1U_1 + L_2U_0$  имеет вид  $P_1v + P_2v'$ , где  $P_{1,2}$  это полиномы по  $\nu$ , а v и v' это функция Эйри и её производная от аргумента  $\zeta_{Ai} - \psi^{1/3}\nu$ . Проинтегрировав по частям слагаемое с v', опять получим линейное дифференциальное уравнение на  $A_1$ .

Для любого его решения уравнение (35) разрешимо, и его решение снова можно найти методом неопределённых коэффициентов (см. [3]).

Действуя дальше таким образом, построим весь ряд  $U = \sum_k U_k \hat{p}^{-k}$ . На каждом шагу будут возникают выражения того же вида, то есть vи v', умноженные на многочлены по  $\nu$ . Метод неопределённых коэффициентов даёт все коэффициенты кроме одного. Этот коэффициент определится из условия разрешимости следующего уравнения.

#### §4. ГАУССОВА СОСРЕДОТОЧЕННОСТЬ

Пусть  $\alpha^i(t)$  – решение канонической системы  $\frac{d\alpha^i}{dt} = \frac{\partial H}{\partial \theta_i}, \frac{d\theta_i}{dt} = -\frac{\partial H}{\partial \alpha^i}$ для уравнения (19), уравнения эйконала. Это бегущая по геодезической линии поверхности *S* точка ( $\alpha^1(t), \alpha^2(t)$ ), ПВ-луч.

Обозначим  $\gamma^i := \alpha^i - \alpha^i(t), i = 1, 2$  – расстояние, вдоль координаты  $\alpha^i$ , от точки наблюдения до луча в момент времени t.

Заменим ряды, описывающие  $\theta,\,\sigma$ конечными суммами. Мы придём к выражению

$$W = \exp\left\{ip\left(\theta^{(0)} + \theta^{(1)} + \theta^{(2)} + \dots + \theta^{(n_1)}\right) + ip^{1/3}\left(\sigma^{(0)} + \sigma^{(1)} + \sigma^{(2)} + \dots + \sigma^{(n_2)}\right)\right\}$$
(36)  
 
$$\times \left(U_0 + U_1/p^{1/3} + U_2/p^{2/3} + \dots + U_{n_3}/p^{n_3/3}\right),$$

где  $n_1, n_2, n_3$  – целые неотрицательные числа,  $\theta^{(j)}, \sigma^{(j)}$  – однородные полиномы по  $\gamma^1, \gamma^2$ , в частности  $\theta^{(2)}, \sigma^{(2)}$  это квадратичные формы. Предполагается, что мнимая часть  $\theta^{(2)}$  – положительно определённая квадратичная форма,  $\theta^{(1)}$  – вещественная линейная форма.

Назовём такую формулу приближённым выражением для квазифотона. Естественно потребовать, чтобы его экспоненциальная часть удовлетворяла требованию "гауссовой сосредоточенности". Под "гауссовой сосредоточенностью" понимаем оценки вида

$$|\exp\{ip\left(\theta^{(0)} + \theta^{(1)} + \theta^{(2)} + \dots + \theta^{(n_1)}\right) + ip^{1/3}\left(\sigma^{(0)} + \sigma^{(1)} + \sigma^{(2)} + \dots + \sigma^{(n_2)}\right)\}| < a_1 e^{-pa_2|\gamma|^2}, a_3 \leq t \leq a_4, |\gamma| \leq a_5, |\gamma| = \sqrt{(\gamma^1)^2 + (\gamma^2)^2}, p \geq a_6, \quad (37)$$

здесь  $a_k$  постоянные, причём  $a_1 > 0, a_2 > 0, a_3 < a_4, a_5 > 0, a_6 > 0.$ 

Покажем, что гауссова сосредоточенность имеет место при любых целых  $n_1 \ge 2, n_2 \ge 0.$ 

Доказательство гауссовой сосредоточенности базируется на том, что квадратичная форма  $p \ Im \ \theta^{(2)}$  при достаточно большом p и достаточно малом  $a_5$  мажорирует  $p \theta^{(j)}, j > 2, p^{1/3} \sigma^{(l)}, l \ge 2.$ 

Рассмотрим отношение

$$\frac{|p\theta^{(j)}|}{|p \ Im \ \theta^{(2)}|} = O(1)|\gamma|^{j-2} \le O(1)a_5^{j-2}.$$
(38)

Здесь O(1) функция  $\gamma$  равномерно ограниченная при  $|\gamma| \leq a_5$ . Чем у́же окрестность рассматриваемого ПВ луча, то есть чем меньше  $a_5$ , тем меньше правая часть (38). В этом смысле  $p \ Im \ \theta^{(2)}$  мажорирует  $p\theta^{(j)}, j > 2$ .

Рассмотрим при  $j \ge 2$  отношение

$$\frac{|p^{1/3}\sigma^{(j)}|}{|p \ Im \ \theta^{(2)}|} = O(1)|\gamma|^{j-2}p^{-2/3} \leq O(1)a_5^{j-2}p^{-2/3}.$$
(39)

Оно сколь угодно мало, если p достаточно велико. Остаётся оценить  $|p^{1/3}\sigma^{(1)}|/|p \ Im \ \theta^{(2)}|$ . Это отношение равно  $O(1)p^{-2/3}\frac{1}{|\gamma|}$ .

Откуда следует, что при

$$|\gamma| \ge \text{const } p^{-b} \quad b < 2/3 \tag{40}$$

имеет место мажорируемость и, следовательно, гауссова оценка (37).

Гауссова оценка имеет место и при малых  $|\gamma|$ , но она следует из других рассуждений.

Имеет место оценка  $|\sigma^{(1)}p^{1/3}| \leq \text{const} |\gamma|p^{1/3}$ . Если  $|\gamma| < p^{-b}$  const, где b > 1/3, то это выражение стремится к нулю, если  $p \to \infty$  и поэтому на любом интервале вида  $(a_2, +\infty), p_0 > 1$  равномерно ограничено по модулю. Таким образом следствием учёта  $\sigma^{(1)}$  является "возникновение" равномерно ограниченного множителя  $\exp\{p^{1/3}\sigma^{(1)}\}$ , см. формулу (36). Константу  $a_2$  потребуется заменить на

$$a_2' = a_2 \max |\exp\{p^{1/3}\sigma^{(1)}\}|.$$

Это легко следует из аналитического выражения левой части неравенства (37).

Гауссова оценка (37) тем самым сохраняется. Пусть *b* какое-нибудь число из интервала (1/3, 2/3), например 1/2. Тогда имеет место при  $|\gamma| \ge \text{const } p^{-1/2}$  гауссова оценка, ибо при таких  $|\gamma|$  форма  $p \ Im \ \theta^{(2)}$  мажорирует линейную форму  $p^{1/3}\sigma^{(1)}$ .

При  $|\gamma| \leq \text{сonst } p^{-1/2}$  учёт этой формы не нарушает выполнения гауссовой оценки (37), только константу  $a_2$  надо будет умножить на соответствующий постоянный множитель. Таким образом оценка (37) остаётся справедливой и при учёте линейной формы  $p^{1/3}\sigma^{(1)}(\gamma)$ .

Результаты работы подтверждают следующий общий тезис: если волна описывается ПВЛМ-разложением, то комплексный вариант этого разложения описывает соответствующие квазифотоны.

#### Список литературы

- В. М. Бабич, Пространственно-временной лучевой метод (ПВЛМ) для волн шепчущей галереи. — Зап. научн. семин. ПОМИ 506 (2021), 15–20.
- В. М. Бабич, В. С. Булдырев, Асимптотические методы в задачах дифракции коротких волн (метод эталонных задач). — М.: Наука, 1972, 456с.
- В. М. Бабич, Н. Я. Кирпичникова, Memod пограничного слоя в задачах дифракции. — Л.: Изд. ЛГУ 1974, 124с.
- В. М. Бабич, В. С. Булдырев, И. А. Молотков, Пространственно-временной лучевой метод (Линейные и нелинейные волны). — Л.: Изд. ЛГУ 1984, 329с.
- М. М. Попов, Новая концепция поверхностных волн интерференционного типа для строго выпуклых поверхностей, вложенных в R<sup>3</sup>. — Зап. научн. семин. ПОМИ 493 (2020), 301–313.
- A. P. Kiselev, Localized light waves: paraxial and exact solutions of the wave equation (a review), Opt. Spectrosc., 102, No. 4, 2007, 603–622.
- В. М. Бабич, В. Ф. Лазуткин, О собственных функциях, сосредоточенных вблизи замкнутой геодезической — Пробл. матем. физики. Вып. 2 Л.: Изд. ЛГУ (1967), 15–25.

Babich V. M., Babich M. V. Space-time ray method and quasiphotons of whispering gallery.

The article is devoted to the construction of the space-time ray method (STRM) in the whispering gallery case. The complex version of the STRM-expansion describing quasiphotons is also considered.

С.-Петербургское отделение Математического института им. В. А. Стеклова РАН, наб. р. Фонтанки, д. 27, 192288 Санкт-Петербург, Россия

E-mail: babich@pdmi.ras.ru

E-mail: mbabich@pdmi.ras.ru