

6. Hedberg Å., Thide B., Böttström R., Derbiom H., Körka H., Stubbe P.—J. Geophys. Res., 1984, 89A, p. 11038.  
 7. Иванов-Холодный Г. С., Никольский Г. М. Солнце и ионосфера. — М.: Наука, 1969.

Научно-исследовательский  
радиофизический институт

Поступила в редакцию  
30 июня 1986 г.

УДК 538.56:519.25

## ОБ ОДНОМ ИНТЕГРАЛЬНОМ ПРЕДСТАВЛЕНИИ ДЛЯ ФУНКЦИИ ГРИНА НЕОДНОРОДНОЙ СРЕДЫ

С. А. Колычев, А. П. Ярыгин

В последнее время при исследовании вопросов распространения волн все более широкое применение находят методы, основанные на интегральных представлениях полей [1-3].

В настоящей работе рассматривается один из возможных способов построения интегрального представления функции Грина уравнения Гельмгольца для неоднородной среды. Построение проводится по следующей схеме.

Пусть необходимо найти удовлетворяющее условию излучения решение уравнения

$$\Delta G + k^2 \varepsilon(r) G = \delta(r - r_1), \quad (1)$$

где  $k = 2\pi/\lambda$  — волновое число,  $\varepsilon(r)$  — диэлектрическая проницаемость среды. В качестве вспомогательного для построения интегрального представления  $G$  возьмем решение  $g$  уравнения Шредингера ( $\hbar = 1/k$ ,  $m = 1/2$ )

$$-\frac{i}{k} \frac{\partial g}{\partial t} + \frac{1}{k^2} \Delta g + \varepsilon(r) g = 0 \quad (2)$$

с начальным условием

$$g|_{t=t_1} = \delta(r - r_1). \quad (3)$$

(При данном выборе констант размерность параметра  $t$  совпадает с размерностью  $r$ ).  
Легко видеть, что в этом случае для  $G$  справедливо выражение

$$G = (i/k) \int_{t_1}^{\infty} g dt. \quad (4)$$

Важной особенностью выражения (4) является то, что при расчетах  $G$ , основанных на ВКБ-приближении для  $g$ , можно использовать тот же аппарат, который обычно применяется при геометрооптическом решении уравнения (1), получить при этом более обширную информацию и дать наглядную интерпретацию результата.

Действительно, ВКБ-приближение для функции  $g$  имеет вид

$$g = \varphi(r, r_1, t, t_1) \exp\{-ikS(r, r_1, t, t_1)\}, \quad (5)$$

где  $S$  — функция, являющаяся решением уравнения Гамильтона—Якоби с гамильтонианом  $H = p^2 - \varepsilon(r)$ , а  $\varphi$  — удовлетворяющая уравнению переноса амплитудная функция. Функции  $\varphi$  и  $S$  могут быть найдены интегрированием вдоль траектории канонической системы:

$$\frac{dr^i}{d\tau} = \frac{\partial H}{\partial p^i}, \quad \frac{dp^i}{d\tau} = -\frac{\partial H}{\partial r^i}; \quad (6)$$

$$\tilde{r}^i|_{t=t_1} = r_1^i, \quad \tilde{r}^i|_{t=t} = r^i. \quad (7)$$

Выражение для  $S$  при этом представляет собой обычный интеграл по  $\tau$  от лагранжиана системы. Выражение для  $\varphi$  можно найти, принимая во внимание тот факт, что при малых  $\Delta t = \tau - t_1$  функция  $\varphi$  должна иметь вид, соответствующий случаю свободного пространства, тогда

$$\varphi = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \left( \frac{ik}{4\pi\Delta t} \right)^{1/2} \exp \left\{ - \int_{t_1 + \Delta t}^t \Delta S(\tilde{r}(\tau), r_1, \tau, t_1) d\tau \right\}, \quad (8)$$

где  $N$  — размерность  $r$ .

Отличие рассмотренной процедуры от той, которая используется в методе геометрической оптики, состоит в том, что в данном случае учитывается общий вклад в поле классических траекторий с различными энергиями  $H$  (значения  $H$  определяются концевыми условиями (7)), а не только траектории с  $H=0$ . Траектории с  $H \neq 0$  дают возможность расширить область «работоспособности» обычной геометрооптической процедуры. В ряде задач это позволяет получить оценку поля на каустике и в области каустической тени, в которую не проникают лучи с  $H=0$ .

Приложим к сказанному на простейшем примере плоскослоистой среды с  $\epsilon(x) = \alpha x$ .

В этом случае интегральное представление для  $G$  имеет вид

$$G = \frac{i}{k} \int_0^{\infty} \left( \frac{ik}{4\pi r} \right)^{3/2} \exp \left\{ -ik \left[ \frac{(x-x_1)^2 + (y-y_1)^2 + (z-z_1)^2}{4r} + \frac{\alpha}{2} \times \right. \right. \\ \left. \left. \times (x+x_1)r - \frac{\alpha^2 r^3}{12} \right] \right\} d\lambda. \quad (9)$$

Легко видеть, что подынтегральное выражение, а следовательно, и  $G$  имеет смысл и на каустике, и за каустикой  $x \ll \alpha/4[(y-y_1)^2 + (z-z_1)^2]$ . Из примера видно, что в отличие от геометрооптической процедуры, основанной на траекториях с  $H=0$ , результат которой получается после интегрирования выражения (9) методом стационарной фазы, учет траекторий с  $H \neq 0$  дает более полное решение задачи, поскольку (9) строго удовлетворяет уравнению (1) для выбранного  $\epsilon$ .

Важно отметить, что в отличие от методов интерференционного интеграла и виртуальных лучей [2, 3] рассматриваемое интегральное представление при любой размерности  $r$  определяет  $G$  через однократный интеграл и допускает наглядную интерпретацию результата как суммы вкладов классических частиц различных энергий, «переносящих» поле из точки  $r_1$ , в порядке времени их прихода в заданную точку  $r$ . Такая интерпретация ставит рассматриваемый метод в интересное отношение к методу виртуальных лучей [3], в котором учитывается вклад в поле только частиц с энергией  $H=0$ , но допускаются и не классические траектории, соответствующие разным значениям момента импульса, а также говорит о возможности развития этих методов на основе расширения класса используемых траекторий (лучей).

В заключение укажем на некоторые возможные обобщения приведенного способа построения интегрального представления. Вводя изменения в условие (3), можно получить интегральное представление для решения уравнения (1) при различных видах правой части. Способ может быть использован и при решении нестационарных задач. В этом случае временная координата будет рассматриваться наравне с пространственными, а дополнительна вводимая переменная будет представлять собой некое собственное время  $\tau$ .

#### ЛИТЕРАТУРА

- Буслаев В. С. — ДАН СССР, 1965, № 3, с. 566.
- Орлов Ю. И. Труды Московского энергетического ин-та, 1972, вып. 119, с. 82.
- Вайнштейн Л. А., Уфимцев П. Я. — Радиотехника и электроника, 1982, 17, № 4, с. 625.

Поступила в редакцию  
24 июня 1986 г.

УДК 621.37·519.21

#### ВОЗДЕЙСТВИЕ БИНАРНОГО МАРКОВСКОГО ПРОЦЕССА НА СИСТЕМЫ ПЕРВОГО ПОРЯДКА

B. A. Казаков

1. В [1] получено кинетическое уравнение для плотности вероятности  $w(x, t)$  непрерывного немарковского процесса  $x(t)$ :

$$\frac{\partial^2 w(x, t)}{\partial t^2} = \sum_{n=1}^{\infty} \frac{(-1)^n}{n!} \frac{\partial^n}{\partial x^n} B_n(x, t) w(x, t), \quad (1)$$

где

$$B_n(x, t) = \left. \frac{\tilde{\partial}^2 \alpha_n(\hat{t} | x, t)}{\partial \hat{t}^2} \right|_{\hat{t}=t}, \quad (2)$$