

# Оценка методом Монте-Карло параметров асимптотики помехи обратного рассеяния с учетом поляризации

Г.А. Михайлов<sup>1,2</sup>, Н.В. Трачева<sup>1</sup>, С.А. Ухинов<sup>1,2\*</sup>

<sup>1</sup>Институт вычислительной математики и математической геофизики СО РАН  
630090, г. Новосибирск, пр. Академика Лаврентьева, 6

<sup>2</sup>Новосибирский государственный университет  
630090, г. Новосибирск, ул. Пирогова, 2

Поступила в редакцию 11.06.2010 г.

Дается оценка параметров временной асимптотики потока поляризованного излучения, выходящего из полубесконечного слоя рассеивающего и поглощающего вещества, при освещении его внешним направленным источником. Проведенные на многопроцессорном кластере вычисления показали, что в этом случае поляризация не влияет на параметры асимптотики отраженного излучения, определяющего «помеху обратного рассеяния» при оптическом зондировании. Для ограниченных сред параметры асимптотики поляризованного и неполяризованного излучения различаются в зависимости от размера области переноса, т.е. деполаризация потока излучения несколько запаздывает относительно перехода к асимптотике.

**Ключевые слова:** перенос поляризованного излучения, временная асимптотика, метод Монте-Карло; polarized radiation transfer, time asymptotics, Monte Carlo method.

## 1. Вводная информация

Рассмотрим процесс переноса поляризованного излучения в рассеивающей и поглощающей среде. Для описания поляризационных свойств света воспользуемся способом, предложенным Дж.Г. Стоксом в 1852 г. Он ввел четыре параметра  $I$ ,  $Q$ ,  $U$ ,  $V$ , которые определяют в совокупности интенсивность, степень поляризации, плоскость поляризации и степень эллиптичности излучения. Используем в качестве компонентов вектор-параметра Стокса  $\mathbf{I} = (I, Q, U, V)^T$  в четырехмерном функциональном пространстве. При этом для параметров Стокса справедливы следующие соотношения:  $I \geq 0$ ,  $I^2 \geq Q^2 + U^2 + V^2$ .

Отметим, что для естественного света  $Q = U = V = 0$ , для эллиптически поляризованного  $I^2 = Q^2 + U^2 + V^2$ .

Традиционной математической моделью процесса переноса поляризованного излучения является стационарное векторное интегродифференциальное уравнение переноса

$$\begin{aligned} \omega \nabla \Phi(r, \omega) + \sigma(r) \Phi(r, \omega) = \\ = \int_{\Omega} \sigma_s(r) P(\omega', \omega, r) \Phi(r, \omega') d\omega' + \mathbf{f}_0(r, \omega), \end{aligned}$$

или в операторном виде

$$L\Phi + \sigma\Phi = S\Phi + \mathbf{f}_0, \quad (1)$$

где  $\Phi = (\Phi_1, \Phi_2, \Phi_3, \Phi_4)$  — вектор-функция (вектор Стокса) плотности потока частиц («векторных фотонов»), иначе — вектор-функция интенсивности излучения;  $\Omega$  — пространство единичных векторов направления;  $\omega \in \Omega$ ,  $r \in D \subset R^3$ ;  $\sigma$  — полное сечение,  $\sigma = \sigma_s + \sigma_c$  ( $\sigma_c$  — сечение поглощения,  $\sigma_s$  — сечение рассеяния);  $\mathbf{f}_0 = (f_0^{(1)}, f_0^{(2)}, f_0^{(3)}, f_0^{(4)})^T$  — вектор-функция плотности распределения источника частиц. Матричная функция рассеяния (фазовая матрица рассеяния)  $P(\omega', \omega, r)$  определяется соотношением  $P(\omega', \omega, r) = \Theta(\pi - i_2) \times R(\omega', \omega, r) \Theta(-i_1)$ , где  $\Theta$  — специальная матрица поворота;  $R$  — матрица рассеяния;  $i_1$  — угол между плоскостью  $\omega', s$  и плоскостью рассеяния  $\omega, \omega'$ ;  $i_2$  — угол между плоскостью рассеяния  $\omega, \omega'$  и плоскостью  $\omega, s$ ;  $s$  — вектор локальной сферической системы координат (более подробно см. [1, 2]). Для изотропной среды матрица рассеяния  $R$  имеет вид

$$R(\mu, r) = \frac{1}{2\pi} \begin{pmatrix} r_{11} & r_{12} & 0 & 0 \\ r_{21} & r_{22} & 0 & 0 \\ 0 & 0 & r_{33} & r_{34} \\ 0 & 0 & -r_{43} & r_{44} \end{pmatrix}, \quad (2)$$

где  $\mu = (\omega, \omega')$ ;  $r_{11}$  — индикатриса рассеяния,  $\int r_{11}(\mu) d\mu = 1$ . Если рассеивающие частицы являются однородными сферами, то

$$r_{11} = r_{22}, \quad r_{12} = r_{21}, \quad r_{33} = r_{44}, \quad r_{34} = r_{43}.$$

Известно, что для неполяризованного излучения асимптотика нестационарного потока частиц при

\* Геннадий Алексеевич Михайлов (gam@sscc.ru); Сергей Анатольевич Ухинов (sau@sscc.ru); Наталья Валерьевна Трачева (tnv@osmf.sssc.ru).