

НЕЛОКАЛЬНЫЕ ИНВАРИАНТЫ ТИПА ЧИСЛА ЧАСТИЦ
В АСИМПТОТИЧЕСКИ-ПЛОСКИХ ПРОСТРАНСТВАХ

У. Блейер, С. Готлебер, В. П. Фролов

УДК 530.145:530.12:531.51

Получено явное выражение для нелокальных инвариантов безмассового скалярного, электромагнитного и гравитационного классических полей в асимптотически-плоском пространстве, отвечающих числу квантов классической волны. В терминах данных рассеяния классических волн сформулировано условие рождения частиц.

В работе /1/ Я. Б. Зельдович обратил внимание на то, что величина

$$\left[\int a^3 \text{rd}^3 r' \left| \vec{r} - \vec{r}' \right|^{-2} [\vec{H}(\vec{r})\vec{H}(\vec{r}') + \vec{E}(\vec{r})\vec{E}(\vec{r}')] \right] \quad (1)$$

является нелокальным инвариантом в задаче о распространении электромагнитной волны в плоском пространстве. Этот нелокальный инвариант отвечает закону сохранения числа фотонов в данной волне. Цель настоящей работы состоит в получении явного выраже-

ния для аналогичных нелокальных инвариантов в асимптотически-плоском пространстве-времени для скалярного безмассового, электромагнитного и гравитационного полей в терминах соответствующих данных рассеяния.

Выведем сначала выражение для искомого нелокального инварианта в общем случае, когда рассматриваемое бозонное поле Φ_A ($A = 1, \dots, N$) подчиняется уравнению $(\square)_{,\mu} = \partial_{,\mu}(\)$;

$$D^A[\varphi] \equiv (P^{AB\mu\nu} \varphi_{B,\nu})_{,\mu} - N^{AB\mu} \varphi_{B,\mu} - (T^{AB} + \frac{1}{2} N^{AB\mu}{}_{,\mu}) \varphi_B = 0, \quad (2)$$

где $P^{AB\mu\nu} = P(AB)(\mu\nu)$, $N^{AB\mu} = N^{[AB]\mu}$, $T^{AB} = T(AB)$ - произвольные коэффициенты - функции внешнего поля. Каноническая билинейная форма

$$B(\varphi^1, \varphi^2) \equiv \varphi^1 * \varphi^2 \equiv \int_{\Sigma} (\varphi_A^2 P^{AB\mu\nu} \varphi_{B,\nu}^1 - \varphi_A^1 P^{AB\mu\nu} \varphi_{B,\nu}^2 + \varphi_A^1 N^{AB\mu} \varphi_B^2) d\sigma_{\mu}$$

для произвольной пары решений φ_A^1 и φ_B^2 уравнения (2) не зависит от выбора полной поверхности Коши Σ . Если выбрать в пространстве решений (2) базис (u_A^i, \bar{u}_A^i) , нормированный условием

$B(u^i, u^j) = 0$, $B(u^i, \bar{u}^j) = i\delta^{ij}$, то оператор поля $\hat{\Phi}_A$, описываемого уравнением (2), записывается следующим образом

$$\hat{\Phi}_A(x) = \sum_i (\hat{b}_i u_A^i(x) + \hat{b}_i^* \bar{u}_A^i(x)),$$

где $\hat{b}_i^* = iB(\bar{u}^i, \hat{\Phi})$ и $\hat{b}_i = -iB(u^i, \hat{\Phi})$ - операторы рождения и уничтожения квантов поля $\hat{\Phi}_A$ в состоянии u^i .

Определим когерентное состояние $|\varphi\rangle$ следующим соотношением:

$$|\varphi\rangle = \exp\left(-\frac{1}{2} \sum_i \varphi_i \bar{\varphi}_i + \sum_i \varphi_i \hat{b}_i^*\right) |0\rangle,$$

где вакуум $|0\rangle$ определен условием $\hat{b}_i |0\rangle = 0$. Используя свойство нормировки $\langle\varphi|\varphi\rangle = 1$, имеем:

$$Z(\varphi_1, \bar{\varphi}_1) \equiv \langle 0 | \exp(\sum_i \bar{\varphi}_i \hat{b}_i^*) \exp(\sum_i \varphi_i \hat{b}_i) | 0 \rangle = \exp(\sum_i \varphi_i \bar{\varphi}_i).$$

Среднее значение поля $\hat{\varphi}_A$ в этом состоянии равно

$$\varphi_A(x) \equiv \langle \varphi | \hat{\varphi}_A(x) | \varphi \rangle = \sum_1 (u_A^1(x) \delta / \delta \bar{\varphi}_1 + \bar{u}_A^1(x) \delta / \delta \varphi_1) \times \\ \times \ln Z(\varphi_1, \bar{\varphi}_1) = \sum_1 (u_A^1(x) \varphi_1 + \bar{u}_A^1(x) \bar{\varphi}_1),$$

то есть когерентное состояние $|\varphi\rangle$ отвечает классической волне с амплитудой $\varphi_A(x)$. Для числа квантов в этой волне имеем

$$N[\varphi] \equiv \langle \varphi | \sum_1 \hat{b}_1^\dagger \hat{b}_1 | \varphi \rangle = Z^{-1}(\varphi_1, \bar{\varphi}_1) \sum_1 [(\delta / \delta \bar{\varphi}_1)(\delta / \delta \varphi_1) - 1] Z(\varphi_1, \bar{\varphi}_1) = \\ = \sum_1 \bar{\varphi}_1 \varphi_1. \quad (3)$$

Заметим теперь, что $\varphi_1 = iB(\bar{u}^1, \varphi)$, поэтому можно переписать (3) в виде

$$N[\varphi] = \sum_1 B(\bar{u}^1, \varphi) B(u^1, \varphi) \equiv -\varphi * G^- * \varphi, \quad (4)$$

где $G_{AB}^-(x, x') \equiv \langle 0 | \hat{\varphi}_A(x) \hat{\varphi}_B(x') | 0 \rangle = \sum_1 u_A^1(x) \bar{u}_B^1(x')$.

Искомый нелокальный функционал $N[\varphi]$ по построению является инвариантом.

В случае, когда рассматривается теория скалярного поля в плоском пространстве, это выражение можно записать в следующей явной форме:

$$N[\varphi] = \frac{m}{4\pi^2} \iint d^3r d^3r' K_1(m|\vec{r} - \vec{r}'|) \frac{\psi(\vec{r})\psi(\vec{r}') + \nabla\psi(\vec{r})\nabla\psi(\vec{r}')}{|\vec{r} - \vec{r}'|},$$

где m — масса поля. В безмассовом случае получаем выражение, аналогичное (I)

$$N[\varphi] = \frac{1}{4\pi^2} \iint d^3r d^3r' \frac{\psi(\vec{r})\psi(\vec{r}') + \nabla\psi(\vec{r})\nabla\psi(\vec{r}')}{|\vec{r} - \vec{r}'|^2}.$$

Инвариант (I) для электромагнитного поля отличается от $N[\varphi]$ лишь численным коэффициентом.

Случай, когда волновое уравнение (2) описывает скалярное безмассовое поле в искривленном асимптотически-плоском пространстве, является частным случаем рассмотренной выше общей задачи. Пусть поле φ , описывающее решение типа волнового пакета, является асимптотически-регулярным и его образ на световой границе будущего J^+ есть Φ . Получим явное выражение для $N[\varphi]$ в терминах данных рассеяния (образа поля на J). С этой целью заметим, что каноническая билинейная форма $B(\varphi^1, \varphi^2) \equiv \int_{\Sigma} (\varphi^2 \nabla^\mu \varphi^1 - \varphi^1 \nabla^\mu \varphi^2) \sqrt{-g} d\sigma_\mu$, связанная с волновым уравнением $(\nabla^\mu \nabla_\mu - \xi R)\varphi = 0$, обладает свойством инвариантности относительно конформных преобразований $g_{\mu\nu} \rightarrow \Omega^2 g_{\mu\nu}$, $\varphi \rightarrow \Omega^{-1} \varphi$. Используя это свойство и выражение $\Phi = (\Omega^{-1} \varphi)|_{\Omega=0}$ для образа на J поля φ , где Ω - конформный фактор Пенроуза, можно переписать (4) в виде

$$N[\varphi] = \int du d\omega \int du' d\omega' \Phi(x) \delta_u C(x, x') \delta_u \bar{\Phi}(x'), \quad (5)$$

где u - конформное (запаздывающее) время Бонди, $d\omega$ - элемент площади на единичной сфере S^2 и $C(x, x') = \langle 0 | \hat{\Phi}(x) \hat{\Phi}(x') | 0 \rangle = - (4\pi)^{-1} \ln(u - u' + i\epsilon) \delta(\omega, \omega')$ - образ положительно-частотной функции Грина G^- на J^+ . Используя условие убывания $|\Phi(u, \vartheta, \varphi)| \rightarrow 0$ при $|u| \rightarrow \infty$, можно переписать (5) в следующем виде:

$$N_{\text{out}}[\varphi] = \frac{1}{4\pi} \int_{-\infty}^{\infty} du \int_{-\infty}^{\infty} du' \int d\omega \frac{\Phi_{\text{out}}(u, \omega) \bar{\Phi}_{\text{out}}(u', \omega)}{(u - u')^2},$$

где интегрирование по u и u' понимается в смысле главного значения. Аналогичный вид, отличающийся лишь заменой Φ_{out} на Φ_{in} , имеет нелокальный инвариант $N_{\text{in}}[\varphi]$ для числа ин-квантов скалярного поля.

Приведем без вывода аналогичное выражение для числа фотонов и гравитонов. Пусть m^μ и \bar{m}^μ - комплексные векторы, растягивающие двумерное сечение $u = \text{const}$ поверхности J^+ . Можно показать [2], что существует калибровка, в которой асимптотически-

регулярные электромагнитное a_μ и гравитационное $h_{\mu\nu}$ поля имеют на J вид

$$a_\mu|_J = \bar{A}m_\mu + \Delta\bar{m}_\mu; \quad h_{\mu\nu}|_J = \bar{A}m_\mu m_\nu + \Delta\bar{m}_\mu \bar{m}_\nu,$$

где A — комплексная функция на J . Тогда

$$N_{\text{in}}^{\text{out}} = \frac{1}{4\pi} \int_{-\infty}^{\infty} du \int_{-\infty}^{\infty} du' \int d\omega (u - u')^{-2} \times \\ \times \left[A_{\text{out}}^{\text{in}}(u, \omega) \bar{A}_{\text{out}}^{\text{in}}(u', \omega) + \bar{A}_{\text{out}}^{\text{in}}(u, \omega) A_{\text{out}}^{\text{in}}(u', \omega) \right].$$

Значения in и out отвечают падающей с J^- и выходящей на J^+ волнам. Отличие N_{in} от N_{out} является удобным критерием, позволяющим с помощью решения классической задачи рассеяния судить о наличии или отсутствии эффектов рождения частиц в асимптотически-плоских гравитационных полях.

Поступила в редакцию
1 июля 1983 г.

Л и т е р а т у р а

1. Я. Б. Зельдович, ДАН СССР, 163, 1359 (1965).
2. V. P. Frolov, Fortschr. Phys., 26, 455 (1978).