

$$\Phi = \sum_{n \geq 0} (n!)^{-1} \int dk_1 \dots dk_n \Phi_n(k_1, \dots, k_n) \hat{a}^+(k_1) \dots \hat{a}^+(k_n) \Phi_0 \leftrightarrow$$

$$\leftrightarrow \Phi[a^*] = \sum_{n \geq 0} (n!)^{-1} \int dk_1 \dots dk_n \Phi_n(k_1, \dots, k_n) a^*(k_1) \dots$$

$$\dots a^*(k_n);$$

$$\hat{A} = \sum_{m, n \geq 0} (m!n!)^{-1} \int dk_1 \dots dk_m dp_1 \dots dp_n A_{mn}(k_1, \dots, k_m,$$

$$p_1, \dots, p_n) \hat{a}^+(k_1) \dots \hat{a}^+(k_m) \hat{a}^-(p_1) \dots \hat{a}^-(p_n) \leftrightarrow A[a^*, a],$$

где Φ_0 — фоковский вакуум, \hat{a}^{\pm} — операторы рождения и уничтожения частиц с 3-импульсом k . П. ф. $A[a^*, a]$ наз. нормальным символом оператора \hat{A} , а его разложение получается заменой \hat{a}^+ , \hat{a}^- на комплексно сопряжённые ф-ции a^* , a из некоего гильбертова пространства. При этом $\Phi[a^*]$ — П. ф. для волновых ф-ций Φ_n n -частичных состояний, а $A[a^*, a]$ — П. ф. для матричных элементов A_{mn} оператора \hat{A} в фоковском базисе.

В релятивистской теории в качестве функций. аргумента берётся нормальный символ φ_0 оператора свободного поля:

$$\hat{\varphi}_0(x) = (2\pi)^{-3/2} \int dk (2k_0)^{-1/2} \{ \hat{a}^+(k) \exp(ikx) +$$

$$+ \hat{a}^-(k) \exp(-ikx) \},$$

$$k_0 = \sqrt{k^2 + m^2}.$$

Нормальный символ матрицы рассеяния \hat{S}

$$S[\varphi_0] = \sum_{n \geq 0} (n!)^{-1} \int dx_1 \dots dx_n S_n(x_1, \dots, x_n) \varphi_0(x_1) \dots \varphi_0(x_n)$$

является П. ф. её коэффициентных ф-ций S_n . Поскольку $\hat{\varphi}_0$, как и φ_0 , удовлетворяют ур-нию свободного поля, \hat{S} и $S[\varphi_0]$ определены лишь на поверхности энергии. Для формулировки причинности вводят расширенный нормальный символ $S[\varphi]$, аргумент которого уже не удовлетворяет ур-нию свободного поля. В возмущенной теории этот П. ф. выражается ф-лой Хори

$$S[\varphi] = \exp \left\{ \frac{1}{2} \int dx dy \frac{\delta}{\delta \varphi(x)} D^c(x-y) \frac{\delta}{\delta \varphi(y)} \right\} \times$$

$$\times \exp \left\{ i \int dx \mathcal{Z}_I[\varphi] \right\},$$

где $D^c(x)$ — причинная ф-ция Грина (пропагатор), $\mathcal{Z}_I[\varphi]$ — нормальный символ лагранжиана взаимодействия. Эта ф-ла компактно записывает результат применения Вика теоремы к стандартному выражению для S -матрицы в теории возмущений: $\hat{S} = T \exp \{ i \int dx \hat{\mathcal{Z}} \}$.

Заменой функций. аргумента у $S[\varphi]$ можно получить П. ф. для Грина функций $G_n(x_1, \dots, x_n)$:

$$Z[J] = \exp \left\{ -\frac{1}{2} \int dx dy J(x) D^c(x-y) J(y) \right\} \times$$

$$\times S \left[i \int dy D^c(x-y) J(y) \right],$$

где $J(x)$ — внеш. источник поля. Функционал $W[J] = -\ln Z[J]$ является П. ф. для связанных ф-ций Грина. Лежандра преобразование $W[J]$ даёт П. ф. для сильно связанных ф-ций Грина, называемый иногда эфф. действием. На языке П. ф. легко выводятся и компактно формулируются Уорда тождества и нек-рые др. соотношения между ф-циями Грина.

П. ф. используется и в статистической физике. Напр., введём s -частичные ф-ции распределения N -частичной системы:

$$F_s(t, x_1, \dots, x_n) = V^s \int dx_{s+1} \dots dx_N w_N(t, x_1, \dots, x_N),$$

$$s = 1, 2, \dots,$$

где V — объём, $x_i = (q_i, p_i)$, а полная ф-ция распределения w_N удовлетворяет Лиувилля уравнению $dw_N/dt = \{H, w_N\}$ с Гамильтона функцией $H = T(p_i) + U(|q_i - q_j|)$. Тогда всю цепочку Боголюбова уравнений для F_s порождает (в термодинамич. пределе $V, N \rightarrow \infty, V/N = v = \text{const}$) ур-ние

$$\frac{\delta F}{\delta t} = dx f(x) \left\{ T, \frac{\delta F}{\delta f(x)} \right\} + \int \frac{1}{2} dx dy f(x) f(y) + v^{-1} f(x) +$$

$$+ v^{-1} f(y) \left\{ U, \frac{\delta^2 F}{\delta f(x) \delta f(y)} \right\},$$

для П. ф.

$$F\{t; f\} = \int dx_1 \dots dx_N w_N(t, x_1, \dots, x_N) \prod_{1 \leq i \leq N} (1 + v f(x_i)),$$

а сами F_s выражаются через него ф-лами

$$F_s(t; x_1, \dots, x_s) = \prod_{1 \leq i \leq s} \left(1 - \frac{i}{N} \right)^{-1} \frac{\delta^s F}{\delta f(x_1) \dots \delta f(x_s)}.$$

Лит.: Березин Ф. А., Метод вторичного квантования, 2 изд., М., 1986; Васильев А. Н., Функциональные методы в квантовой теории поля и статистике, Л., 1978; Славнов А. А., Фаддеев Л. Д., Введение в квантовую теорию калибровочных полей, 2 изд., М., 1988; Иксон К., Зюбер Ж.-Б., Квантовая теория поля, пер. с англ., т. 1-2, М., 1984. А. М. Малоштов, В. П. Павлов.

ПРОИСХОЖДЕНИЕ СОЛНЕЧНОЙ СИСТЕМЫ (планетная космогония). Происхождение и эволюция Солнца рассматриваются теориями *звездообразования* и *эволюции звёзд*, а при изучении П. С. с. осн. внимание уделяется проблеме образования планет, и прежде всего Земли. Звёзды с планетными системами могут составлять промежуточный класс между одиночными и *двойными звёздами*. Не исключено, что строение планетных систем и способы их формирования могут быть весьма различными. Строение *Солнечной системы* (СС) обладает рядом закономерностей, указывающих на совм. образование всех планет и Солнца в едином процессе. Такими закономерностями являются: движение всех планет в одном направлении по эллиптич. орбитам, лежащим почти в одной плоскости; вращение Солнца в том же направлении вокруг оси, близкой к перпендикуляру к центр. плоскости планетной системы; осевое вращение в том же направлении большинства планет (за исключением Венеры, к-рая очень медленно вращается в обратном направлении, и Урана, к-рый вращается как бы лёжа на боку); обращение в том же направлении большинства спутников планет; закономерное возрастание расстояний планет от Солнца; деление планет на родств. группы, отличающиеся по массе, хим. составу и кол-ву спутников (группа близких к Солнцу планет земного типа и далёкие от Солнца планеты-гиганты, также подразделяющиеся на 2 группы); наличие пояса малых планет между орбитами Марса и Юпитера.

Краткая история. Начало развитию планетной космогонии положено гипотезой Канта—Лапласа. И. Кант (I. Kant, 1755) выдвинул идею о формировании планет из разреженного пылевого вещества, обращавшегося вокруг Солнца. Согласно П. С. Лапласу (P. S. Laplace, 1796), материалом для образования планет послужила часть газового вещества, отделившаяся от сжимающегося протосолнца. Наряду с гипотезой Канта—Лапласа предлагались гипотезы, основанные на идее «катастрофич. события». В 1920—30-х гг. известностью пользовалась гипотеза Дж. Х. Джинса (J. H. Jeans), считавшего, что планеты образовались из вещества, вырванного из Солнца притяжением пролетевшей поблизости