

чении взаимодействия. Поскольку в большинстве случаев эти представления выделяются условиями гравитационной аналитичности типа (15), указанный принцип эквивалентен требованию сохранения той или иной гравитационной аналитичности.

**Примеры теорий в  $N=1$  суперпространстве [4—6].** Построение инвариантных суперполевых действий основано на том свойстве, что при преобразованиях суперсимметрии к высшим компонентам суперполей [ $D$ -компоненте вещественного (11) и  $F$ -компоненте кирального (12)  $N=1$  суперполей] добавляется полная производная. Поэтому интеграл по  $d^4x$  от высшей компоненты разложения по  $\theta$  плотности лангранжиана, построенной из суперполей и их производных (спинорных и обычных), является инвариантом.

Простой пример  $N=1$  суперполевого действия — действие массивного кирального суперполя с самодействием  $\phi^3$ :

$$I = -\frac{1}{4} \int d^4x d^2\theta d^2\bar{\theta} \phi(x_L, \theta) \bar{\phi}(x_R, \bar{\theta}) + \\ + \left[ \int d^4x_L d^2\theta \left( \frac{m}{4} \phi^2 + \frac{1}{3} g \phi^3 \right) + \text{с. с.} \right], \quad (19)$$

где использовано интегрирование по гравитационным переменным (интегрирование по Березину [3]), к-ое является удобным явно инвариантным способом выделения высших компонент из суперполевых лагранжианов. Гравитационное интегрирование эквивалентно дифференцированию:

$$\int d^4x d^2\theta d^2\bar{\theta} = \frac{1}{4} \int d^4x (D^\alpha D_\alpha) (\bar{D}_\beta \bar{D}^\beta), \\ \int d^4x_L d^2\theta = \frac{1}{2} \int d^4x_L (D^\alpha D_\alpha). \quad (20)$$

После перехода к компонентам и исключения вспомогат. полей  $F(x) = F_1(x) + iF_2(x)$  с помощью ур-ний движения действие (19) сводится к выражению

$$I = \int d^4x \left[ \partial^\mu \phi \partial_\mu \bar{\phi} - i \frac{1}{2} \psi \sigma_\mu \partial^\mu \bar{\psi} - m^2 \phi \bar{\phi} - \frac{m}{4} (\psi^\alpha \psi_\alpha + \bar{\psi}_\alpha \bar{\psi}^\alpha) - 2mg(\phi + \bar{\phi}) \phi \bar{\phi} - 4g^2(\phi \bar{\phi})^2 - g(\psi^\alpha \psi_\alpha \phi + \bar{\psi}_\alpha \bar{\psi}^\alpha \bar{\phi}) \right] \quad (21)$$

(где  $m$  — масса,  $g$  — безразмерная константа связи), т. е. к действию массивного комплексного скалярного поля  $\phi$  с самодействиями  $\phi^3$  и  $\phi^4$  и массивного майоранновского спинора  $\begin{pmatrix} \psi_\alpha \\ \bar{\psi}^\alpha \end{pmatrix}$ , взаимодействующих посредством юкавских связей (метрика пространства Минковского выбрана в виде «+ — — —»). Явная  $N=1$  суперсимметрия действия (19) становится неявной в компонентном представлении (21). Она теперь выражается в равенстве масс бозонов и фермионов и в наличии единой константы связи.

Действие (19), (21) перенормируемо. Замечат. следствием его суперсимметрии является то, что вместо трёх независимых констант перенормировки, свойственных бозонной теории с самодействием  $\phi^4$ , в нём появляется лишь одна такая константа (константа перенормировки волновой функции). Этот факт является проявлением простейшего варианта теоремы о неперенормировке, к-рая следует из вида суперполевого действия (19) и явно инвариантной теории возмущений для киральных суперполей. Любой вклад в эф-ф. квантовое действие всегда локально представим интегралом по вещественному  $\mathbb{C}\mathbb{R}^{4|4}$ , но не по  $\mathbb{C}^{4|2}$ . Поэтому возможные суперполевые контрчлены всегда имеют структуру первого члена в действии (19), что приводит к появлению константы перенормировки только перед этим членом.

Самодействие  $\phi^3$  — единств. перенормируемое самодействие киральных  $N=1$  суперполей [действие (19) можно обобщить на любое число таких суперполей].

Общий лагранжиан можно получить из (19) заменами

$$\phi \bar{\phi} \rightarrow K(\phi, \bar{\phi}): \quad \frac{m}{4} \phi^2 + \frac{g}{3} \phi^3 \rightarrow P(\phi),$$

где  $K$  и  $P$  — произвольные вещественная и комплексная функции своих аргументов. Он приводит к кэлеровской нелинейной сигма-модели для физ. бозонов [10] и имеет простой геом. смысл.

Др. важная модель —  $N=1$  калибровочная теория. Она описывается действием

$$I = \frac{1}{2g^2} \int d^4x_L d^2\theta \text{Tr}(W^\alpha W_\alpha) + \text{с. с.}, \quad (22)$$

где  $W^\alpha$  — киральная ковариантная спинорная напряжённость  $N=1$  калибровочного суперполя  $V^A(x, 0, \bar{\theta})$ :

$$W^\alpha = W^{\alpha A} T^A = \frac{1}{16} (\bar{D}_\alpha \bar{D}^\alpha) [\exp(-2V^A T^A) D^\alpha \exp(2V^A T^A)], \quad (23)$$

$$\exp(2V^A T^A) = \exp[-i\lambda^B(x_R, \bar{\theta}) T^B] \exp(2V^A T^A) \times \\ \times \exp[i\lambda^B(x_L, \theta) T^B]. \quad (24)$$

Здесь  $T^A$  — генераторы калибровочной группы ( $A$  — индекс присоединённого представления группы). Трансформа-закон (24) в абелевом пределе сводится к (17), поэтому в  $V^A(\bar{x}, \theta, \bar{\theta})$  можно перейти к калибровке Весса—Зумино (18). В этой калибровке действие (22) переписывается в компонентах следующим образом:

$$I = \frac{1}{g^2} \int d^4x \text{Tr} \left[ -\frac{1}{4} G_{\mu\nu} G^{\mu\nu} - i\chi \sigma^\mu D_\mu \bar{\chi} + \frac{1}{2} D^2 \right], \quad (25)$$

где  $G_{\mu\nu} \equiv G_{\mu\nu}^A T^A$  — обычная напряжённость поля Янга—Миллса и  $(D_\mu \bar{\chi})^i$  — ковариантная производная в присоединённом представлении. Калибровочное  $N=1$  суперполе  $V^A$  и суперполевая формулировка  $N=1$  калибровочной теории могут быть выведены из требования, чтобы понятие киральности (15) сохраняло свой смысл для суперполей, принадлежащих к нетривиальным представлениям калибровочной группы. Тот же фундам. принцип сохранения киральности (т. е.  $N=1$  гравитационной аналитичности) лежит в основе геом. формулировок  $N=1$  супергравитации.

**Гармоническое суперпространство.** Попытки описания суперсимметрических теорий с  $N \geq 2$  в  $\mathbb{C}\mathbb{R}^{4|4N}$  или  $\mathbb{C}^{4+2N}$  сталкиваются с существ. трудностями. Осн. трудность состоит в том, что соответствующие суперполя содержат много лишних супермультиплетов и для их устранения приходится либо налагать сторонние связи, либо прибегать к сложным калибровочным группам негом. происхождения. Более того, существуют т. н. «по-го» теоремы — теоремы о невозможности построения формулировок ряда теорий с расширенной суперсимметрией (напр., калибровочных теорий с  $N=3, 4$ ) вне массивной поверхности на основе конечного числа вспомогат. полей [11].

Адекватное геом. описание теорий с расширенной суперсимметрией достигается в рамках гармонич. С. Они получаются добавлением к обычным координатам  $\{x^\mu, \theta^\alpha, \bar{\theta}^\dot{\alpha}\}$  дополнит. чётных координат, параметризующих пространства групп авт.оморфизмов.

**Гармоническое  $N=2$  суперпространство [12]**

$$\mathbb{R}^{4|8} \times S^2 = \{x^\mu, \theta^\alpha, \bar{\theta}^\dot{\alpha}, u^\pm\} \equiv \{z^M, u^\pm\} \quad (26)$$

включает двумерную сферу  $S^2$ , на к-рой группа авт.оморфизмов  $N=2$  супералгебры  $SU(2)$  действует как группа движений и для описания к-рой используются изоспинорные гармоники

$$u^{+i}, u^-_i = (u^{+i})^+, u^{+i} u^-_i \equiv \\ \equiv u^{+i} u^{-j} \epsilon_{ij} = 1, u^{+i} u^+_i = u^{-i} u^-_i = 0$$

( $\pm$  —  $U(1)$ -заряды). Они определены с точностью до произ-