

$$D_A = E_A^\mu \frac{\partial}{\partial x^\mu} + E_A^\alpha \frac{\partial}{\partial \theta^\alpha} + E_A^a \frac{\partial}{\partial \bar{\theta}^a} + \omega_A^{bc} L_{bc}, \quad (6)$$

где A — либо векторный, либо спинорный индекс группы Лоренца в касат. пространстве, L_{bc} — её генераторы. Коммутатор двух таких производных (антикоммутатор, если обе спинорные) содержит тензоры кручения T_{ab}^c и кривизны R_{ab}^c (см. Кривизны тензор)

$$[D_A, D_B] = T_{AB}^C D_C.$$

Чтобы довести возникающие из T_{ab}^c , R_{ab}^c (при разложении по θ , $\bar{\theta}$) многочисленные тензорные величины до нужного и соответствующего физ. полям небольшого числа, на эти тензоры налагаются связи [3, 5]. После этого все тензоры кручения и кривизны выражаются через небольшое число независимых величин: киральное суперполе R , $D_a R = 0$, вещественное векторное суперполе C^a , киральное суперполе W_{ab} , и их ковариантные производные. Существенно, что можно разрешить эти связи и выразить все тензоры кручения и кривизны, а также суперреперы и связности через гравитационное суперполе H^a [8, 12]. По сравнению с общей геометрией $\mathbb{R}^{4|4}$ вложение его в $\mathbb{C}^{4|2}$ с помощью H^a порождает определённую комплексную геометрию. Её дальнейшее уточнение (получение ур-ний для H^a) производится на основе вариационного принципа [12].

Принцип наименьшего действия. Для простой С. он имеет ясную геом. интерпретацию: нужно минимизировать инвариантный суперобъём $\mathbb{R}^{4|4}$ [13]. Др. словами, $\mathbb{R}^{4|4}$ есть минимальная гиперповерхность в $\mathbb{C}^{4|2}$. Т. о., действие имеет вид

$$I_{SG} = \frac{1}{\kappa^2} \int d^4x d^2\theta d^2\bar{\theta} E(x, \theta, \bar{\theta}), \quad (7)$$

где E — супердетерминант суперрепера E_A^μ . Подстановка E_A^μ в терминах гравитаци. суперполя H^a даёт нужную лагранжеву плотность [12]. Если С. взаимодействует с матер. яй, то следует добавить и суперсимметрическое действие для материи:

$$I = I_{SG} + \int d^4x d^2\theta d^2\bar{\theta} EL_m(\Phi, D\Phi),$$

где лагранжева плотность L_m получается из соответствующей лагранжевой плотности материи в плоском пространстве путём удлинения ковариантных производных (6). Ур-ния движения получаются варьированием действия по H^a . В суперполях они имеют вид

$$G_\mu = \kappa^2 V_\mu,$$

где в правой части стоит т. н. суперток. На языке обычных компонентных полей они сводятся к ур-нию Эйнштейна

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2} R g_{\mu\nu} = \kappa^2 T_{\mu\nu}$$

($R_{\mu\nu}$ — тензор Риччи, $R = R_{\mu\nu} g^{\mu\nu}$, $T_{\mu\nu}$ — тензор энергии-импульса материи), ковариантлизованному ур-нию Париты — Швингера

$$\epsilon_{\mu\nu\lambda\rho} (\gamma_5 \gamma^\nu D^\lambda \Psi^0)_\mu = \kappa J_\rho$$

и ур-ниям, фиксирующим вспомогат. поля. Источники $T_{\mu\nu}$ (тензор энергии-импульса) и J_ρ (сохраняющийся ток суперсимметрии) являются компонентами супертоска V_μ .

Компенсаторы. Действие (7) удобно трактовать след. образом. Если исходить из конформной С., к-рая содержит ещё одну локальную суперсимметрию, а также локальные масштабные и γ_5 -симметрии, то березиниан E сам по себе не может быть лагранжевой плотностью, он имеет неподходящий конформный вес. Чтобы компенсировать этот вес, вводят т. н. компенсаторы. Для мин. набора полей компенсатором служит киральное (левое) суперполе $\phi(x_L, \theta_L)$ [8], преобразующееся при преобразованиях (4) след. образом:

$$\phi'_L(x_L, \theta_L) = \left(\text{Бег} \frac{\partial(x_L, \theta_L)}{\partial(x_L, \theta_L)} \right)^{1/3} \phi(x_L, \theta_L). \quad (8)$$

Теперь в качестве лагранжевой плотности можно взять $E \phi \phi'$. С помощью (8) можно обратить компенсатор $\phi(x_L, \theta_L)$ в единицу. Тогда получится действие (7) с группой инвариантности (4), (5). Так получается мин. версия С. Если в качестве компенсатора взять вместо кирального другие $N=1$ суперполя, то получится др. версия $N=1$ С. вместо минималной. В них гравитаци. суперполями будут служить и векторное, и спинорное [8].

Историческая справка. Компонентное действие для $N=1$ С. было предложено в 1976 в [1] (первая работа в марте, вторая — в мае). Почти одновременно [2] было найдено линеаризов. действие для гравитационного аксиального суперполя со всеми вспомогат. полями. Вспомогат. поля были восстановлены в рамках компонентного подхода в [10]. Общий геом. подход к $N=1$ С. был развит в [3]: Гравитаци. суперполе как мнимая часть координаты x_L^a и соответствующая комплексная геометрия были развиты в [11, 12] (см. также монографию [8]). Замечательно, что компонентное действие для теории со спонтанно нарушенной локальной суперсимметрией было написано ещё в 1973 [4].

Расходимости в простой С. В случае обычной теории тяготения, хотя она является неперенормируемой, расходимости (б отсутствие материальных связей) возникают начиная с двух петель диаграмм Фейнмана, однопетлевых расходимостей нет. Это можно объяснить на геом. языке из размерных соображений. Контрчлен для одной петли был бы квадратичен по тензору Римана. Используя аналог теоремы Гаусса (теорему Гаусса — Бонне), его можно заменить на члены, квадратичные по Риччи тензорам и скалярной кривизне. И те и другие, однако, обращаются в ноль на ур-ниях движений.

Аналогичные соображения определяют конечность однопетлевого приближения и в $N=1$ С.: контрчленом могла бы быть только величина $W^{ab} W_{ab}$, но соответствующий член в действии обращается в ноль на ур-ниях движения. Более того, пропадают и двухпетлевые расходимости. Единственный возможный контрчлен здесь также обращается в ноль на ур-ниях движения. Но уже в трёх петлях имеется кандидат в контрчлены и возникают неустранимые трёхпетлевые расходимости.

$N=2$ супергравитация — простейшая из расширенных. В состав её супермультиплета на массовой поверхности входят гравитон, 2 гравитино и гравифотон ($\lambda = \pm 1$). Её лагранжева плотность состоит из скалярной кривизны, действий для гравитино и гравифотона, получающихся ковариантизаций соответствующих свободных действий, и простых неминимальных членов взаимодействия гравитино с гравифотоном [14, 5]. Она представляет собой первую из теорий С., в принципе объединяющую гравитацию с электромагнетизмом (гравифотон), и содержит 4 фермионные и 4 бозонные степени свободы. Объединение частиц со спинами 2 и 1 оказалось возможным благодаря наличию промежуточной ступени — гравитино со спином $3/2$. (Именно этой ступени не хватило А. Эйнштейну в его попытках создания единой теории эл.-магн. и гравитации полей.)

Действие для физ. полей по построению инвариантно относительно группы общих преобразований координат 4-мерного пространства-времени и относительно локальной групппы Лоренца, а также относительно преобразований локальной $N=2$ суперсимметрии. Как и в случае $N=1$, алгебра локальной $N=2$ суперсимметрии на физ. полях замыкается только на массовой поверхности (т. е. на ур-ниях движения). Чтобы добиться её замыкания вне массовой поверхности и чтобы преобразования имели модельно-независимый, универсальный вид, необходимы $N=2$ вспомогат. поля. К 1984 было найдено 3 разл. набора вспомогат. полей [15], каждый из к-рых включает 40 бозонных и 40 фермионных степеней свободы. Они соот-