

теории суперструны (отвечающем учёту только безмассовых возбуждений) возникают 10-мерные С.

Лит.: 1) Freedman D. Z., van Nieuwenhuizen P., Ferrara S., Progress toward a theory of supergravity, «Phys. Rev.», 1976, v. D13, p. 3214; Deser S., Zumino B., Consistent supergravity, «Phys. Lett.», 1976, v. 62B, p. 335; 2) Огиеевецкий В., Сокачев Э., Уравнения движения для суперполей, в кн.: Нелокальные, нелинейные и исконно-формированные теории поля. Материалы 4-го Международного совещания по нелокальным теориям поля. Алушта, апрель 1976, Дубна, 1976, с. 183; и х. же, On a vector superfield generated by the supercurrent, Дубна, 1976; и х. же, On a vector superfield generated by the supercurrent, «Nucl. Phys.», 1977, v. B124, p. 309; 3) Wess J., Zumino B., Superspace formulation of supergravity, «Phys. Lett.», 1977, v. 66B, p. 361; 4) Борков Д. В., Сорока В. А., Эффект Хиггса для гольдстоновских частиц со спином $\frac{1}{2}$, «Письма в ЖЭТФ», 1973, т. 18, с. 529; 5) van Nieuwenhuizen P., Supergravity, «Phys. Repts.», 1981, v. 68, p. 189; 6) Nilles H. P., Supersymmetry, supergravity and particle physics, «Phys. Repts.», 1984, v. 110, p. 1; 7) Fradkin E. S., Tseytin A. A., Conformal supergravity, «Phys. Repts.», 1985, v. 119, p. 233; 8) Gates S. J., jr., et al. Superspace or one thousand and one lessons in supersymmetry, Reading (Mass.), 1983; 9) Веск Ю., Беггер Дж., Суперсимметрия и супергравитация, пер. с англ., М., 1986; 10) Stelle K. S., West P. C., Minimal auxiliary fields for supergravity, «Phys. Lett.», 1978, v. 74B, p. 330; Ferrara S., van Nieuwenhuizen P., The auxiliary fields of supergravity, «Phys. Lett.», 1978, v. 74B, p. 333; 11) Огиеевецкий В., Сокачев Э., Аксиальное суперполе и группа супергравитации, «Ядерная физика», 1978, т. 28, с. 1631; 12) и х. же, Гравитационное аксиальное суперполе и формализм дифференциальной геометрии, там же, 1980, т. 31, с. 821; 13) Wess J., Zumino B., Superfield Lagrangian for supergravity, «Phys. Lett.», 1978, v. 74B, p. 51; 14) Ferrara S., van Nieuwenhuizen P., Consistent supergravity with complex spin— $\frac{3}{2}$, gauge fields, «Phys. Rev. Lett.», 1976, v. 37, p. 1669; 15) Fradkin E. S., Vasiliev M. A., Minimal set of auxiliary fields in SO(2)—extended supergravity, «Phys. Lett.», 1979, v. 85B, p. 47; de Wit B., van Holten J., van Proeyen A., Transformation rules of $N=2$ supergravity multiplets, «Nucl. Phys.», 1980, v. B167, p. 186; 16) de Wit B., Lauwers P., van Proeyen A., Lagrangians of $N=2$ supergravity—matter systems, «Nucl. Phys.», 1985, v. B255, p. 569; 17) Howe P. S., Supergravity in superspace, «Nucl. Phys.», 1982, v. B199, p. 309; 18) Galperin A. [а. о.], $N=2$ supergravity in superspace, «Class. Quantum Grav.», 1987, v. 4, p. 1235, 1255; 19) Duff M., Nilsson B. E. W., Pope C. N., Kaluza—Klein supergravity, «Phys. Repts.», 1986, v. 130, p. 1; 20) Cremmer E., Julia B., Scherk J., Supergravity theory in 11 dimensions, «Phys. Lett.», 1978, v. 76B, p. 409; 21) и х. же, The SO(8) supergravity, «Nucl. Phys.», 1979, v. B159, p. 141.

Е. А. Иванов, В. И. Огиеевецкий.

СУПЕРИОННЫЕ ПРОВОДНИКИ—см. Ионы суперпроводники.

СУПЕРМУЛЬТИПЛЕТ—неприводимое представление суперсимметрии, содержащее фермионы и бозоны. В любом С. число бозонных степеней свободы равно числу фермионных.

В простой $N=1$ суперсимметрии при отличной от нуля массе покоя С. характеризуется значением суперспина. При данном суперспине S С. содержит частицы ненулевой массы со спинами $S-\frac{1}{2}$, S , S , $S+\frac{1}{2}$. Киральный С. имеет суперспин $S=0$ и содержит, соответственно, 2 скалярных поля (спин 0) и одно спинорное (спин $\frac{1}{2}$). Векторный С. обладает суперспином $\frac{1}{2}$ и включает одну скалярную частицу (спин 0), 2 спинорные (спин $\frac{1}{2}$) и одну векторную (спин 1).

При нулевой массе покоя в $N=1$ суперсимметрии каждый С. состоит из пары состояний, спиральности λ к-рых отличаются на $\frac{1}{2}$ и обозначаются $(\lambda, \lambda-\frac{1}{2})$. Так, калибровочный С. ($1, \frac{1}{2}$) состоит из безмассового фотона ($\lambda=1$) и фотино ($\lambda=\frac{1}{2}$), гравитац. мультиплет ($2, \frac{3}{2}$) содержит гравитон ($\lambda=2$) и гравитино ($\lambda=\frac{3}{2}$).

В расширенных суперсимметриях с N спинорными генераторами С. с нулевой массой покоя включают состояния со следующими значениями спиральности и кратностью:

спиральность	λ_0	$\lambda_0-\frac{1}{2}$	λ_0-1	...	$\lambda_0-\frac{k}{2}$...	$\lambda_0-\frac{N}{2}$
кратность (число состояний)	1	N	$\frac{N(N-1)}{2}$		$\frac{N!}{k!(N-k)!}$		1

При CPT -сопряжении знак спиральности меняется, поэтому в любой релятивистско-инвариантной теории такой мультиплет будет выступать в паре с CPT -сопряжённым, т. е. содержащим состояния с той же кратностью, но с противоположными по знаку значениями спиральностей. Например, в $N=3$ расширенной суперсимметрии С. $(-1, (-\frac{1}{2}), (0)^3, (+\frac{1}{2}))$ будет сопровождаться С. $1, (\frac{1}{2})^3, (0)^3, (-\frac{1}{2})$, так что полный калибровочный С. будет содержать одно векторное поле, 4 спинорных и 6 скалярных.

Т. н. максимальные супермультиплеты самосопряжены относительно CPT . К ним относятся $N=4$ калибровочный С., начинающийся с $\lambda_0=+1$:

спиральность	+1	$+\frac{1}{2}$	0	$-\frac{1}{2}$	-1
кратность	1	4	6	4	1

и $N=8$ гравитационный С. с $\lambda_0=+2$:

спиральность	+2	$+\frac{3}{2}$	+1	$+\frac{1}{2}$	0	$-\frac{1}{2}$	-1	$-\frac{3}{2}$	-2
кратность	1	8	28	56	70	56	28	8	1

С. для массивных частиц в расширенной N суперсимметрии устроен сложнее. Спектр спинов частиц в нём простирается

$$\text{от } S_{\max} = I + \frac{N}{2} \text{ до } S_{\min} = \text{макс} \left(0, I - \frac{N}{2} \right),$$

где I —целое или полуцелое число. Отсюда следует, что в случае $N=2$ любой массивный С. содержит частицы, по крайней мере, со спином 1, в случае $N=3$ —со спином $\frac{3}{2}$ и т. д. По этой причине рассмотрение массивных частиц в точных расширенных суперсимметриях лишено особого смысла, масса должна возникать либо за счёт нарушения суперсимметрии, либо за счёт её модификации центральными зарядами. В расширенных суперсимметрических моделях с центром зарядами значение наибольшего спина в массивном С. может уменьшаться. Например, при чётном N и одном центре заряде макс. спин простейшего С. с $I=0$ равен $(\frac{1}{4})N$, т. е. половине S_{\max} без центр. заряда. Структура массивных С. оказывается такой же, как и в суперсимметрии с $(\frac{1}{2})N$ без центр. зарядов, однако число состояний при этом удваивается. Центр. заряд преобразует друг в друга состояния из каждой такой пары.

Вне массивной поверхности суперсимметрия имеет естеств. реализацию на полях, к-рые также можно группировать в С. Поскольку число компонент спинорных полей в два раза превышает число соответствующих состояний с полуцелым спином на массивной поверхности, для соблюдения равенства числа бозонных и фермионных степеней свободы полевые С. должны с необходимостью включать вспомогат. поля. Последние обеспечивают замыкание алгебры суперсимметрии вне массивной поверхности и являются естеств. образом в суперполиях (см. Суперпространство). На массивной поверхности существует взаимно-однозначное соответствие между представлениями на полях и одночастичных состояниях.

Лит.: Огиеевецкий В., Мезинческу Л., Симметрии между бозонами и фермионами и суперполия, «УФН», 1975, т. 117, в. 4, с. 637; Sohnius M. F., Introducing supersymmetry, «Phys. Repts.», 1985, v. 128, p. 39.

СУПЕРОБЪЕДИНЕНИЕ—объединение сильного, эл.-магн., слабого и, возможно, гравитац. взаимодействий в рамках теории суперсимметрии. Стандартная модель великого объединения, включающая в себя единую теорию электрослабого взаимодействия с энергетич. шкалой ~ 100 ГэВ и квантовую хромодинамику, подтверждена опытом во всех своих предсказаниях. При переходе к теории С. возникает шкала существенно др. порядка (10^{15} ГэВ). Это ведёт к т. н. проблеме иерархии, т. е. трудностям в сосуществовании столь разных шкал. Масса скалярных Хиггса бозонов в стандартной модели должна быть порядка ($10^2 - 10^3$) ГэВ. Такое значение массы трудно по-