

$$Q = \begin{pmatrix} 0 & B \\ 0 & 0 \end{pmatrix}, Q^+ = \begin{pmatrix} 0 & 0 \\ B^+ & 0 \end{pmatrix}. \quad (20)$$

Здесь B — оператор, действующий на «бозонные» переменные, B^+ — сопряжённый оператор. Генератор H отождествляется с гамильтонианом системы, определяемым с помощью соотношения (18):

$$H = \frac{1}{2} [B, B^+]_+ + \frac{1}{2} [B, B^+]_- \sigma_3, \quad (21)$$

где σ_3 — матрица Паули, действующая на вектор (19).

Конкретная суперсимметричная квантовомеханич. задача сводится к определению вида оператора B . Для одномерной системы оператор B удобно принять в форме

$$B = \frac{1}{\sqrt{2}} (ip + W(x)), \quad (22)$$

где $W(x)$ — произвольная ф-ция координаты x , а $p = -i\partial/\partial x$ — оператор импульса. Гамильтониан принимает обычный вид:

$$H = \frac{1}{2} (p^2 + W^2(x) + W'(x)\sigma_3). \quad (23)$$

Этот гамильтониан соответствует суперсимметричной квантовой механике Виттена (E. Witten, 1981); его спектр обладает характерными особенностями. Все уровни с энергией $\mathcal{E} > 0$ двукратно вырождены. Осн. состояние не вырождено только в том случае, если его энергия равна нулю. Опираясь на эти два свойства, в отд. случаях удаётся полностью определить дискретный спектр гамильтониана (23).

Для нек-рых конкретных задач S . рассмотренного типа является реальной физ. симметрией. Наиб. важный случай — электрон в магн. поле. В этой задаче S . возникает для след. типов магн. полей: «двумерное поле», т. е. поле, направленное по оси z и произвольным образом зависящее от координат x и y : $B_x = B_y = 0$, $B_z = B_z(x, y)$; трёхмерное поле с определ. чётностью: $B(-x) = \pm B(x)$. В этих двух случаях можно определить генераторы Q с нужными свойствами, причём в каждом случае построение проводится по-разному. Так, в первом случае компоненты вектора (19) характеризуются значениями проекции спина на ось z , а во втором случае — чётностью волновой ф-ции. Из этого примера виден условный характер введения бозонных и фермионных степеней свободы.

Интересный пример S . обнаруживается в задаче о движении системы под действием случайной силы. Эта задача из теории случайных процессов оказывается формально аналогичной суперсимметричной квантовой механике.

Для более подробного ознакомления с разл. аспектами S . см. [5—10].

Лит.: 1) Гольфанд Ю. А., Лихтман Е. П., Расширение алгебры генераторов группы Пуанкаре и нарушение P-инвариантности, «Письма в ЖЭТФ», 1971, т. 13, в. 8, с. 452; 2) Волков Д. В., Акулов В. П., О возможном универсальном взаимодействии нейтрино, «Письма в ЖЭТФ», 1972, т. 16, в. 11, с. 621; 3) Wess J., Zumino B., A Lagrangian model invariant under supergauge transformations, «Phys. Lett.», 1974, в. 49B, р. 52; 4) Березин Ф. А., Введение в алгебру и анализ с антикоммутирующими переменными, М., 1983; 5) Огиевский В. И., Мезинченко Л., Симметрии между бозонами и фермионами и суперполя, «УФН», 1975, т. 117, в. 4, с. 637; 6) Генденштейн Л. Э., Криве И. В., Суперсимметрия в квантовой механике, «УФН», 1985, т. 146, в. 4, с. 553; Высоцкий М. И., Суперсимметричные модели элементарных частиц — физика для ускорителей нового поколения?, там же, с. 591; Арефьева И. Я., Волович И. В., Суперсимметрия: теория Калуцы — Клейна, аномалии, суперструны, там же, с. 655; Вайнштейн А. И., Захаров В. И., Шифман М. А., Инстантоны против суперсимметрии, там же, с. 683; 7) Весс Ю., Беггер Дж., Суперсимметрия и супергравитация, пер. с англ., М., 1986; 8) Ахиезер А. И., Пелетинский С. В., Поля и фундаментальные взаимодействия, К., 1986; 9) Уэст П., Введение в суперсимметрию и супергравитацию, пер. с англ., М., 1989; 10) Суперсимметрия, калибровочные поля и квантование, сб. статей, под ред. В. Я. Файнберга, М., 1993. Ю. А. Гольфанд.

СУПЕРСТРУНЫ — релятивистские суперсимметричные протяжённые объекты. S . являются обобщением понятия бозонной релятивистской струны (см. *Струна релятивистская*) с включением фермионных степеней свободы. В зависимости от вида граничных условий для фермионов различают струны Рамона (P. Ramond, 1971) и Невё — Шварца (A. Neveu, J. Schwarz, 1971). При этом суперсимметрия может быть реализована двояким образом: как двумерная суперсимметрия на мировой поверхности, замкнутой струной при своём движении в пространстве-времени, либо как пространственно-временная суперсимметрия. Последний случай отвечает струне Грина — Шварца (M. Green, J. Schwarz, 1982).

При квантовании S . представляет собой бесконечную последовательность нормальных мод — последовательность массивных состояний в квантовой теории поля. Расщепление масс Δm^2 пропорционально натяжению струны T . В теории S . $T \sim (10^{19} \text{ ГэВ})^2$ [в системе единиц $\hbar = c = 1$]. Спектр масс начинается с нуля и, в отличие от теории бозонной струны, не содержит тахиона (т. е. состояния с мнимой массой). Последовательное квантование в плоском пространстве-времени оказывается возможным только в критич. размерности. Для бозонной струны $D_{кр} = 26$, для фермионной — $D_{кр} = 10$.

Струны бывают открытыми и замкнутыми. Открытые струны в качестве низших безмассовых состояний содержат частицы спина 1 — кванты Янга — Миллса поля, замкнутые — частицы спина 2 — гравитоны, а в случае S . содержат и их суперпартнёры спина $3/2$ — гравитино. На этом пути в теории S . возникает локальная квантовая теория поля, объединяющая гравитацию и поля Янга — Миллса — переносчики всех взаимодействий [Дж. Шерк (J. Scherk) и Дж. Шварц, 1974].

На расстояниях, много больших планковской длины ($\sim 10^{-33}$ см), или при энергиях, много меньших планковской массы ($\sim 10^{19}$ ГэВ), массивные состояния отщепляются и возникает эфф. локальная теория поля (супергравитация и суперсимметричная янг-миллсовская теория с фиксированными параметрами и составом частиц). При этом наблюдаемые частицы (кварки, лептоны, калибровочные векторные бозоны и т. д.) должны быть среди безмассовых возбуждений ($m \ll 10^{19}$ ГэВ).

Различают след. теории S .

Тип I, к к-рому относятся разомкнутые неориентированные струны с $N = 1$ суперсимметрией. При матем. описании с концами струны ассоциируются матрицы фундам. представления калибровочной группы, причём согласованная квантовая теория неориентированных струн допускает только классич. группы $SO(n)$ и $Sp(n)$. Как оказывается, требование сокращения аномалий и расходимостей оставляет только группу $SO(32)$. Взаимодействуя, открытые струны образуют замкнутые конфигурации — синглеты калибровочной группы. В пределе малых энергий S . типа I приводят к ($D = 10$) суперсимметричной теории Янга — Миллса и $N = 1$ супергравитации.

Тип II, к к-рому относятся замкнутые ориентированные струны с $N = 2$ суперсимметрией. Здесь нет группы внутренних симметрий. В пределе низких энергий получается ($D = 10$) $N = 2$ теория супергравитации.

Гетерозисная (гетеротическая) струна (биол. термин «гетерозис» означает явление усиления положит. свойств гибрида по сравнению с исходными образцами) — замкнутая ориентированная струна, к-рая является гибридом 26-мерной бозонной струны и 10-мерной фермионной струны типа II. Это связано с тем, что в замкнутой струне левые и правые моды существуют независимо. В гетерозисной струне они входят несимметричным образом: правые моды соответствуют 10-мерной фермионной струне, а левые — 26-мерной бозонной струне, причём лишние 16 измерений компактифицированы на 16-мерный тор. При этом возникает калибровочная группа, решётка корней к-рой идентифицируется с решёткой дискретных импульсов, сопряжённых с внутр. измерениями. Возникающая группа имеет ранг 16 и размерность 496. Такими группами