

ний движения тензор энергии-импульса сохраняется ( $\partial\Theta_{\mu\nu}/\partial x_\mu = 0$ ), так что дивергенция дилатац. тока равна следу тензора энергии-импульса,  $\partial D_\mu/\partial x_\mu = \Theta_\mu^\mu$ , причём последняя величина равна нулю. Однако квантовая теория с безразмерной константой связи содержит логарифмич. УФ-расходимости, к-рые необходимо регуляризовать и перенормировать. В результате конечные регуляризованные выражения оказываются зависящими от нек-рой размерной величины — импульса нормировки, или параметра шкалы, и масштабная инвариантность нарушается. Т. о., с учётом квантовых эффектов  $\partial D_\mu/\partial x_\mu = \Theta_\mu^\mu \neq 0$ . Напр., в КХД (в пределе нулевой массы кварков) след тензора энергии-импульса пропорционален квадрату напряжённости глюонного поля [2].

Известны также А. суперконформного тока в суперсимметрии (см. [3]), конформной А. в конформной теории гравитации [4] и квантовой теории струны [5] и др.

В совр. КТП и теории элементарных частиц А. играют важную роль. В частности, аксиальная А. типа (1) позволяет вычислить вероятность распада  $\pi^0$ -мезона на два фотона, поскольку, согласно алгебре токов, поле  $\pi^0$  совпадает с дивергенцией аксиального тока кварков. Т. к., согласно (1), амплитуда процесса пропорциональна сумме квадратов зарядов кварков, составляющих  $\pi^0$ -мезон, то из сравнения теоретически вычисленного времени жизни  $\pi^0$  с его эксперим. значением можно определить заряды кварков. Исторически это сопоставление было одним из аргументов в пользу введения дополнит. квантового числа, характеризующего кварки, — цвета.

Др. пример — аксиальная А. в электрослабом взаимодействии. В отличие от КЭД, в этой теории аксиальный ток непосредственно входит в лагранжиан взаимодействия и т. о. взаимодействует с калибровочным полем. Поэтому наличие А. ведёт к внутр. противоречивости теории, напр. к отсутствию перенормируемости. Между тем в стандартной теории электрослабого взаимодействия лептоны и кварки внутри одного поколения фермионов вносят в А. вклады, равные по величине, но противоположные по знаку. Необходимость внутр. согласованности теории (т. е. её перенормируемости) требует сокращения А. Отсюда вытекает, что должно быть одинаковое число дублетов кварков и лептонов. В настоящее время действительно обнаружено по три дублета лептонов и кварков (хотя существование 6-го кварка,  $t$ , установлено ещё недостаточно надёжно). Необходимость существования  $s$ -кварка, а позднее  $t$ -кварка, вытекающая из требования сокращения А., была осознана до эксперим. обнаружения этих частиц. Аналогичные ограничения возникают и для моделей великого объединения взаимодействий.

В КХД существует проблема нонета псевдоскалярных мезонов. Из них восемь ( $\pi^\pm, \rho, K^\pm, K^0, \bar{K}^0, \eta$ ) находят объяснение как псевдоголдстоуновские бозоны (см. Голдстоуна теорема), связанные со спонтанным нарушением почти точной киральной симметрии исходного лагранжиана КХД. Девятый псевдоскалярный мезон  $\eta'$  гораздо тяжелее остальных восьми и не укладывается в эту схему. Трудность разрешается тем, что аксиальный ток, имеющий квантовые числа  $\eta'$ -мезона, не сохраняется даже в пределе безмассовых кварков из-за аксиальной А. Большая масса  $\eta'$ -мезона является указанием на то, что в вакууме КХД существенны такие флуктуации глюонного поля  $G_{\mu\nu}^a$ , для к-рых величина

$$Q_t = \frac{g^2}{64\pi^2} \int dt dx \varepsilon^{\mu\nu\sigma\rho} G_{\mu\nu}^a(t, x) G_{\sigma\rho}^a(t, x), \quad (2)$$

называемая топологическим зарядом, отлична от нуля. Эти флуктуации не учитываются обычной теорией возмущений, для к-рой величина  $Q_t = 0$ . Т. о., в вакууме

КХД существенную роль должны играть флуктуации нового типа, напр. *инстантоны*.

Лит.: Обзоры по проблеме аномалий с подробным списком литературы см. в [6, 7]; 1) Джекив Р., Теоретико-полевые исследования в алгебре токов, пер. с англ. в сб.: Лекции по алгебре токов, М., 1977; 2) Collins J., Duncan A., Joglekar S., Trace and dilatation anomalies in gauge theories, «Phys. Rev.», 1977, v. 16 D, p. 438; 3) Nieuwenhuizen P. van, Supergravity, «Phys. Repts», 1981, v. 68 C, p. 189; 4) Fradkin E. S., Tseytlin A. A., Renormalizable asymptotically free quantum theory of gravity, «Nucl. Phys.», 1982, v. 201 B, p. 469; 5) Polyakov A. M., Quantum geometry of bosonic strings, «Phys. Lett.», 1981, v. 103 B, p. 207; 6) Морозов А. Ю., Аномалии в калибровочных теориях, «УФН», 1986, т. 150, с. 337; 7) Бардин У. А., Аномалии, там же, с. 439. Д. И. Дьяков.

**АНОМАЛИИ МАГНИТНЫЕ** — см. *Магнитные аномалии*.

**АНОМАЛЬНАЯ ДИСПЕРСИЯ** — см. в ст. *Дисперсия света*.

**АНОМАЛЬНАЯ РАЗМЕРНОСТЬ** — число, равное отклонению степени однородности взаимодействующего перенормированного квантового поля при масштабных преобразованиях 4-координат  $x_\mu \rightarrow \lambda^{-1}x_\mu$  или 4-импульсов  $p_\mu \rightarrow \lambda p_\mu$ ,  $\mu = 0, 1, 2, 3$  (где  $\lambda$  — нек-рая пост. величина) от обычной, канонической, размерности свободного поля (в системе  $\hbar = c = 1$ ). Канонич. размерность поля определяется его одновременными перестановочными соотношениями и в импульсных единицах равна 1 для скалярного поля и  $3/2$  для Дирака поля. Если для взаимодействующего поля  $\phi(p)$  справедливо соотношение  $\phi(\lambda p) = \lambda^d \phi(p)$  (где число  $d$  характеризует степень однородности поля  $\phi$ ), то А. р. для скалярного поля  $\gamma = d - 1$ , а для поля Дирака  $\gamma = d - 3/2$ .

А. р. имеет динамич. природу — зависит от величины и характера действующих сил. Это можно проиллюстрировать на примере поведения волновой ф-ции частицы на малых расстояниях ( $r$ ) от центра сил в квантовой механике. Если потенциал  $V(r)$  в ур-нии Шрёдингера растёт при  $r \rightarrow 0$  как  $gr^{-2}$  (где  $g$  — нек-рая постоянная), что соответствует масштабной инвариантности на малых расстояниях, то волновая ф-ция частицы в состоянии с орбитальным квантовым числом  $l$  ведёт себя как  $\psi_l(r) \sim r^{l+\gamma}$ , где А. р.  $\gamma = \sqrt{(l+1/2)^2 + 2mg} - 1/2 - l$ , т. е. существенно отличается от поведения волновой ф-ции свободной частицы  $\psi_l(r) \sim r^l$  ( $m$  — масса частицы).

Квантовая теория поля обладает масштабной инвариантностью, если ур-ние движения поля  $\phi$  не содержит размерных параметров (типа массы), а константа связи  $g$  принимает критич. значение  $g_0$ , при к-ром бета-функция в ур-нии ренормализационной группы обращается в нуль. В конформно-инвариантной теории поля (см. *Конформная инвариантность* в квантовой теории поля), характеризующейся исчезновением следа тензора энергии-импульса при  $g = g_0$ , А. р. является сохраняющейся величиной, зависящей от константы  $g_0$ .

Из ур-ний ренормализац. группы следует, что поведение  $n$ -частичной Грина функции  $\Gamma(p_1, p_2, \dots, p_n)$  при изменении масштаба импульсов в области, где все скалярные произведения  $p_i p_j$  ( $i, j = 1, 2, \dots, n$ ) одного порядка ( $\sim p^2$ ) и много больше квадратов масс частиц, эквивалентно (с точностью до изменения константы взаимодействия) поведению при изменении нормировочного импульса  $k$ . Если в пределе  $p^2 \rightarrow \infty$  инвариантный заряд  $\tilde{g} \rightarrow g_0$ , то

$$\Gamma(p^2, g) \rightarrow \left(\frac{p^2}{k^2}\right)^\gamma (g_0^2) \Gamma(k^2, g_0), \quad (1)$$

а показатель степени  $\gamma$  выражается через А. р. операторов всех полей, образующих данную ф-цию Грина.

Понятие А. р. в обобщённом смысле широко используется также в квантовой хромодинамике (КХД), несмотря на то, что эта теория не имеет фиксированной критич. точки  $g_0$ , а обладает свойством асимптотической свободы. А. р. приближённо имеет смысл, если