

гральных ур-ний типа Гельфанда — Левитана — Марченко.

Гамильтонова формулировка С.-Г. у. заключается в том, что, напр., в случае (А) оно представляет собой гамильтонову систему с гамильтонианом

$$P_0 = \frac{1}{\gamma} \int_{-\infty}^{+\infty} \left\{ \frac{1}{2} \pi^2(x) + \frac{1}{2} \left(\frac{\partial u}{\partial x} \right)^2 + m^2(1 - \cos u) \right\} dx$$

и симплектич. формой (см. Симплектическая структура, Симплектическое многообразие)

$$\Omega = \frac{1}{\gamma} \int_{-\infty}^{+\infty} d\pi(x) \wedge du(x) dx, \quad \pi(x) = \frac{\partial u}{\partial t}.$$

Эта система является вполне интегрируемой, и переход от переменных u и π к данным рассеяния соответствующего оператора L является канонич. преобразованием к переменным типа действие — угол. Фазовое пространство параметризуется каноническими сопряжёнными переменными трёх типов:

- 1) $0 \leq \rho(p) < \infty, 0 \leq \varphi(p) < 2\pi, p \in \mathbb{R}^1;$
- 2) $p_a, q_a \in \mathbb{R}^1, a=1, \dots, N_1; N_1 \geq 0, N_1 \in \mathbb{Z};$
- 3) $\eta_b, \xi_b \in \mathbb{R}^1, 0 \leq \alpha b < 8\pi/\gamma, 0 \leq \beta b < 2\pi; b=1, \dots, N_2, N_2 \geq 0, N_2 \in \mathbb{Z}.$

Полная энергия P_0 и полный импульс

$$P_1 = \frac{1}{\gamma} \int_{-\infty}^{+\infty} \pi(x) \frac{\partial u}{\partial x} dx$$

поля u в новых переменных выглядят след. образом:

$$P_0 = \int_{-\infty}^{+\infty} \sqrt{p^2 + m^2} \rho(p) dp + \sum_{a=1}^{N_1} \sqrt{p_a^2 + M^2} + \sum_{b=1}^{N_2} \sqrt{\eta_b^2 + (2M \sin \theta_b)^2};$$

$$P_1 = \int_{-\infty}^{+\infty} p \rho(p) dp + \sum_{a=1}^{N_1} p_a + \sum_{b=1}^{N_2} \eta_b, \quad M = \frac{\delta m}{\gamma}, \quad \theta_b = \frac{\gamma}{16} \alpha_b.$$

В случае (В) также получается вполне интегрируемая гамильтонова система.

Одно из приложений к квантовой теории поля. Пусть $u(x, t)$ — скалярное поле с лагранжианом

$$L = \frac{1}{2\gamma} \int_{-\infty}^{+\infty} \left\{ \left(\frac{\partial u}{\partial t} \right)^2 - \left(\frac{\partial u}{\partial x} \right)^2 - 2m^2(1 - \cos u) \right\} dx$$

(здесь γ — константа связи). Такой лагранжиан появляется как часть полного лагранжиана для мн. реалистич. моделей в КТП. С.-Г. у. является ур-нием Эйлера — Лагранжа для этого лагранжиана. При квазиклассич. квантовании поля u и осн. роль играют приведённые выше выражения для P_0 и P_1 . Первые члены в правых частях указанных ф-л отвечают частицам массой m — частицам осн. поля. Переменным второго и третьего типов соответствуют локализов. решения С.-Г. у. — солитоны (в КТП) и двойные солитоны массами M и $2M \sin \theta$. Система обладает законом сохранения (топологический заряд):

$$Q = \frac{1}{2\pi} \{ u(+\infty, t) - u(-\infty, t) \}, \quad Q \in \mathbb{Z}.$$

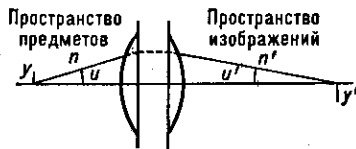
Частицы первого и третьего типов имеют заряд, равный 0, а у частиц второго типа заряд равен +1. Части-

цы с одинаковыми зарядами отталкиваются, а с разными зарядами — притягиваются. Наличие бесконечного числа законов сохранения означает, что при рассеянии сохраняются кол-ва частиц каждого типа; n -частичная матрица рассеяния (S -матрица) сводится к парным S -матрицам. С помощью интеграла по траекториям можно вычислить квантовые поправки к массам и к квазиклассической S -матрице солитонов. Одним из нетривиальных свойств указанной модели является возникновение целого спектра частиц (солитонов), в то время как лагранжиан теории содержит только одно поле. Кроме того, в приближении слабого взаимодействия (т. е. когда γ мало) солитоны — массивные частицы и сильно взаимодействуют.

Лит.: Ф и н и к о в С. П., Изгибание на главном основании и связанные с ним геометрические задачи, М.—Л., 1937; A b l o w i t z M. [и др.], Method for solving the sine-gordon equation, «Phys. Rev. Lett.», 1973, v. 30, p. 1262; Т а х т а д ж я н Л. А., Ф а д д е е в Л. Д., Существенно-нелинейная одномерная модель классической теории поля, «ТМФ», 1974, т. 21, № 2, с. 160; и х ж е, Гамильтонова система, связанная с уравнением $U_{xx} + \sin u = 0$, «Тр. Матем. ин-та АН СССР», 1976, т. 142, с. 254; К о р е ц и н В. Е., Ф а д д е е в Л. Д., Квантование солитонов, «ТМФ», 1975, т. 25, № 2, с. 147; К о з е л В. А., К о т л я р о в В. П., Почти периодические решения уравнения $U_x - U_{xx} + \sin u = 0$, «ДАН УССР, сер. А», 1976, № 10, с. 878; П е л и н о в с к и й Е. Н., Некоторые точные методы в теории нелинейных волн, «Изв. вузов. Радиофизика», 1976, т. 19, № 5—6, с. 833.

Л. А. Тахтаджян.

СИНУСОВО УСЛОВИЕ — условие, соблюдение которого необходимо, чтобы оптическая система, исправленная в отношении её сферической аберрации, давала безаберрационное изображение y' малого осевого элемента y , расположенного перпендикулярно оси. С. у. выражается ф-лой $\sin u / \sin u' = \beta n' / n$, где u и u' — углы, образуемые оптич. осью и лучом, проходящим через точку предмета на оси в пространстве предметов и в пространстве изображений соответственно (рис.); n и n' — показатели преломления среды по обе стороны оптич.



системы; $\beta = y'/y$ — линейное увеличение оптич. системы.

СИНУСОИДАЛЬНЫЕ КОЛЕБАНИЯ — см. Гармонические колебания.

СИНФАЗНОСТЬ — совпадение по фазе двух или нескольких периодич. колебаний. Опираясь на более общее понятие когерентности, С. можно определить как частный случай когерентности, при котором разность фаз колебаний постоянна и равна нулю (на рис. 1 см.

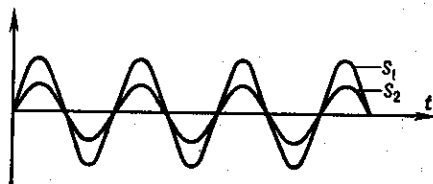


Рис. 1.

синфазные гармонич. колебания, описываемые ф-циями вида $S_{1,2}(t) = A_{1,2} \sin(\omega t + \varphi_0)$, где $A_{1,2}$ — амплитуды, $\omega = 2\pi/T$ — круговая (циклическая) частота, T — период колебаний, φ_0 — начальная фаза; эти колебания синфазны, если $\varphi_2 - \varphi_1 = \pm 2\pi n$, где $n = 0, 1, 2, \dots$; на рис. 2 — синфазные колебания взаимно перпендикулярных векторов напряжённостей электрич. и магн. полей].

Примеры синфазных колебаний: 1) колебания всех точек стоячей волны; они происходят с разл. отклоне-