

ческое действие световой волны связано с её электрическим вектором.

Лит.: Ландсберг Г. С., Оптика, 5 изд., М., 1976.
Л. Н. Капорский.

ВИНЕРА—ХИНЧИНА ТЕОРЕМА — утверждение о том, что спектральная плотность $\tilde{\Gamma}(\omega)$ стационарного случайного процесса $\xi(t)$, связанная с его корреляцией $\Phi_{\pm}(x) = \langle \xi(t) \xi^*(t+x) \rangle$ преобразованием Фурье:

$$\tilde{\Gamma}(\omega) = (2\pi)^{-1} \int_{-\infty}^{\infty} \Gamma(\tau) e^{-i\omega\tau} d\tau, \quad (1)$$

неотрицательна, $\tilde{\Gamma}(\omega) \geq 0$ (угловые скобки означают статистич. среднее, $*$ — комплексное сопряжение). Спектральную плотность наз. также спектральной мощностью случайного процесса. В.—Х. т. получена Н. Винером (N. Wiener) в 1930, в иной формулировке — А. Я. Хинчиной в 1934.

Неотрицательность спектральной плотности $\tilde{\Gamma}(\omega)$ позволяет трактовать эту величину (при $\omega \neq 0$) как меру интенсивности флюктуаций случайного процесса $\xi(t)$ на частоте ω . Такая трактовка становится очевидной, если заметить, что спектральная плотность $\tilde{\Gamma}(\omega)$ связана со случайным спектром

$$\tilde{\xi}(\omega) = \int_{-\infty}^{\infty} \xi(t) e^{-i\omega t} dt / 2\pi \quad (2)$$

соотношением $\langle \tilde{\xi}(\omega_1) \tilde{\xi}^*(\omega_2) \rangle = \tilde{\Gamma}(\omega_1) \delta(\omega_1 - \omega_2)$, где $\delta(\omega)$ — дельта-функция. Это наглядное соотношение непосредственно вытекает из (1) и (2) и при теоретич. анализе обычно позволяет получать правильные следствия, однако оно является чисто формальным, т. к. отл. реализации стационарного процесса $\xi(t)$, вообще говоря, не исчезают при $|t| \rightarrow \infty$ и спектр (2) в обычном смысле не существует. Чтобы обойти эту трудность, достаточно рассмотреть вместо (2) спектр «обрезанных» реализаций:

$$\tilde{\xi}^T(\omega) = \int_{-T}^T \xi(t) e^{-i\omega t} dt / 2\pi, \quad (3)$$

к-рый при больших T можно трактовать как нек-ую аппроксимацию (2). Из (1) и (3) следует, что для стационарного процесса

$$\tilde{\Gamma}(\omega) = \lim_{T \rightarrow \infty} \pi T^{-1} \langle |\tilde{\xi}^T(\omega)|^2 \rangle,$$

т. е. спектральная плотность пропорциональна квадрату амплитуды случайного спектра $\tilde{\xi}^T(\omega)$.

Спектральная плотность $\tilde{\Gamma}(\omega)$ служит одним из оснований при корреляц. анализе случайных ф-ций в статистич. радиофизике, в теории радиоактивных тепловых флюктуаций, в физ. кинетике и др. и допускает использование на статистически однородные и стационарные случайные поля, перехода в пространственно-временной спектр случайного поля.

Лит.: Гроот С. д. е., Мазури И., Неравновесная термодинамика, пер. с англ., М., 1964; Введение в статистическую радиофизику, ч. 1 — Рытов С. М., Случайные процессы, М., 1976; ч. 2 — Рытов С. М., Краболов Ю. А., Татарский В. И., Случайные поля, М., 1978; Яглом А. М., Корреляционная теория стационарных случайных функций с примерами из метеорологии, Л., 1981. Л. А. Апресян.

ВИНЕРА — ХОПФА МЕТОД — метод решения интегральных ур-ний специального вида

$$\varphi(x) = f(x) + \lambda \int_0^\infty v(x-y) \varphi(y) dy,$$

наз. ур-ниями типа Винера—Хопфа. Разработан Н. Винером и Э. Хонфом (E. Hopf) в 1931. Введение ф-ций $\Phi_{\pm}(x) = \theta(\pm x)\varphi(x)$, где $\theta(x) = 1$ при $x > 0$, $\theta(x) = 0$ при $x < 0$, позволяет свести интеграл в этом ур-нии к интегралу типа свёртки. Применяя преобразование Фурье,

получаем линейное ур-ние с двумя неизвестными ф-циями. Используя их свойства аналитичности, можно найти общее решение исходного ур-ния с точностью до произвольных постоянных, к-рые определяются из дополнит. условий.

В.—Х. м. был разработан для задачи о дифракции волн на полуплоскости, нашёл применение в теории волноводов, в задачах о дифракции волн и переносе излучения.

Лит.: Фок В. А., О некоторых интегральных уравнениях математической физики, Матем. сб., 1944, т. 14, № 1—2, с. 3—50; Морс Ф. М., Фешбах Г., Методы теоретической физики, пер. с англ., т. 1, М., 1958; Нобл Б., Применение метода Винера—Хопфа для решения дифференциальных уравнений в частных производных, пер. с англ., М., 1962; Мэтьюз Д. Ж., Уокер Р., Математические методы физики, пер. с англ., М., 1972.

ВИНЕРОВСКИЙ СЛУЧАЙНЫЙ ПРОЦЕСС — нормальный марковский случайный процесс $x(t)$ с независимыми приращениями. В любой момент времени t распределение вероятностей В. с. п. — гауссово (нормальное). Плотность вероятности В. с. п. в одномерном случае равна

$$P(x, t) = (2\pi at)^{-1/2} \exp(-x^2/2at)$$

и удовлетворяет диффузии уравнению $\frac{\partial P}{\partial t} = -(a/2) \frac{\partial^2 P}{\partial x^2}$, где a — коэф. диффузии. Плотность распределения приращений $\Delta x = x(t_2) - x(t_1)$ за время $\Delta t = t_2 - t_1$ равна $P(\Delta x, \Delta t) = (2\pi a \Delta t)^{1/2} \exp[-(\Delta x)^2/2a \Delta t]$. Распределение вероятностей В. с. п. изучено Н. Винером в 1923. Ср. значение В. с. п. изначально пулю, $\langle x(t) \rangle = 0$, а дисперсия линейно растёт со временем: $\sigma^2 = at$, корреляц. ф-ция В. с. п. определяется выражением

$$\langle x(t) x(t') \rangle = a \min(t, t').$$

Траектории В. с. п. непрерывны, но нигде не дифференцируемы. Производная В. с. п. — обобщённый случайный процесс $n(t)$ — наз. белым шумом (стационарный нормальный случайный процесс с независимыми значениями, нулевым ср. значением и дельтаобразной корреляц. ф-цией, $\langle n(t) n(t') \rangle = a \delta(t-t')$). В. с. п. — общепринятая модель броуновского движения, описывает флюктуации фазы в автогенераторах и лазерах.

Лит.: Кац М., Вероятность и смежные вопросы физики, пер. с англ., М., 1965; Ахманов С. А., Дьяков Ю. Е., Чиркин И. А., Введение в статистическую радиофизику и оптику, М., 1981.

ВИНЕРОВСКИЙ ФУНКЦИОНАЛЬНЫЙ ИНТЕГРАЛ — интеграл по мере Винера от к.-л. функционала в пространстве $C_k^{x_0}(0, T)$ k -мерных непрерывных траекторий $x(t)$, определённых для значений параметра t на отрезке $[0, T]$, причём $x(0) = x_0$. Если $W_{0, T}^{x_0}$ — мера Винера в $C_k^{x_0}(0, T)$ (распределение вероятностей винеровского случайного процесса, начинающегося в точке x_0), то для любого функционала $F[x(t)]$ В. ф. и. равен

$$\int_{C_k^{x_0}(0, T)} F[x(t)] dW_{0, T}^{x_0}. \quad$$
 Часто такие интегралы определяют по условной мере $W_{0, T}^{x_0, y_0}$, порождаемой мерой Винера на пространстве траекторий $x(t)$ из $C_k^{x_0}(0, T)$, таких, что $x(T) = y_0$. В. ф. и. введён Н. Винером в 1923.

Применения В. ф. и. в матем. физике связаны с изложенным представлением Грина функции $G(x, y)$ для диффузии уравнения $du/dt = \Delta u + V(x)u$, где Δ — оператор Лапласа, $V(x)$ — потенциал:

$$G(x, y) = \int_0^T \exp \left\{ - \int_0^T V[x(\tau)] d\tau \right\} dW_{0, T}^{x_0, y_0}.$$

Корректность определения В. ф. и. служит матем. обоснованием использования функциональных интегралов в квантовой механике.

Лит.: Кац М., Вероятность и смежные вопросы физики, пер. с англ., М., 1965; Глиэмм Д., Джаффе А., Математические методы квантовой физики. Подход с использованием функциональных интегралов, пер. с англ., М., 1984.

Р. А. Минлас.