

Спектральная плотность мощности случайного процесса

Спектральная плотность средней мощности представляет собой среднюю мощность, приходящуюся на 1 Гц при заданной частоте ω . Размерность функции $W(\omega)$, являющейся отношением мощности к полосе частот, есть

$$[W(\omega)] = \left[\frac{\text{Мощность}}{\text{Полоса частот}} \right] = [\text{Мощность} \times \text{время}] = [\text{Энергия}]$$

$$E_{kT} = \int_{-T/2}^{T/2} x_{kT}^2(t) dt = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} |X_{kT}^{\boxtimes}(\omega)|^2 d\omega \quad (4.31)$$

$$\overline{x_{kT}^2(t)} = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{|X_{kT}^{\boxtimes}(\omega)|^2}{T} d\omega \quad (4.32)$$

$$\overline{x_k^2(t)} = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{|X_{kT}(\omega)|^2}{T} d\omega = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} W_k(\omega) d\omega$$

где

$$W_k(\omega) = \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{|X_{kT}(\omega)|^2}{T} \quad (4.33)$$

– *спектральная плотность средней мощности* k -ой реализации.

Окончательное выражение для средней мощности случайного процесса

$$\overline{x^2(t)} = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} W_x(\omega) d\omega$$

где

$$W_x(\omega) = \lim_{T \rightarrow \infty} \frac{|X_T(\omega)|^2}{T} \quad (4.34)$$

Если рассматривается случайный процесс с ненулевым средним значением $x(t)$, то спектральную плотность следует представить в форме

$$W_x(\omega) = \left(\overline{x(t)}\right)^2 2\pi\delta(\omega) + \tilde{W}(\omega) \quad (4.35)$$

При интегрировании по f

$\left(\overline{x(t)}\right)^2$ – мощность постоянной составляющей

$$D_x^2 = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \tilde{W}(\omega) d\omega = \sigma_x^2 \quad (4.36)$$

– мощность флуктуационной составляющей, т.е. дисперсии

Для процесса с нулевым средним

$$\overline{x^2(t)} = D_x = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} W_x(\omega) d\omega = \int_{-\infty}^{\infty} W_x(2\pi f) df \quad (4.37)$$

Соотношение между спектральной плотностью и ковариационной функцией случайного процесса

Теорема Винера – Хинчина

$$W_x(\omega) = \int_{-\infty}^{\infty} K_x(\tau) e^{-i\omega\tau} d\tau \quad (4.38)$$

$$K_x(\tau) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} W_x(\omega) d\omega \quad (4.39)$$

Для случайных процессов с нулевым средним аналогичные выражения имеют вид

$$W_x(\omega) = \int_{-\infty}^{\infty} R_x(\tau) e^{-i\omega\tau} d\tau \quad (4.38')$$

$$R_x(\tau) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} W_x(\omega) e^{i\omega\tau} d\omega \quad (4.39')$$

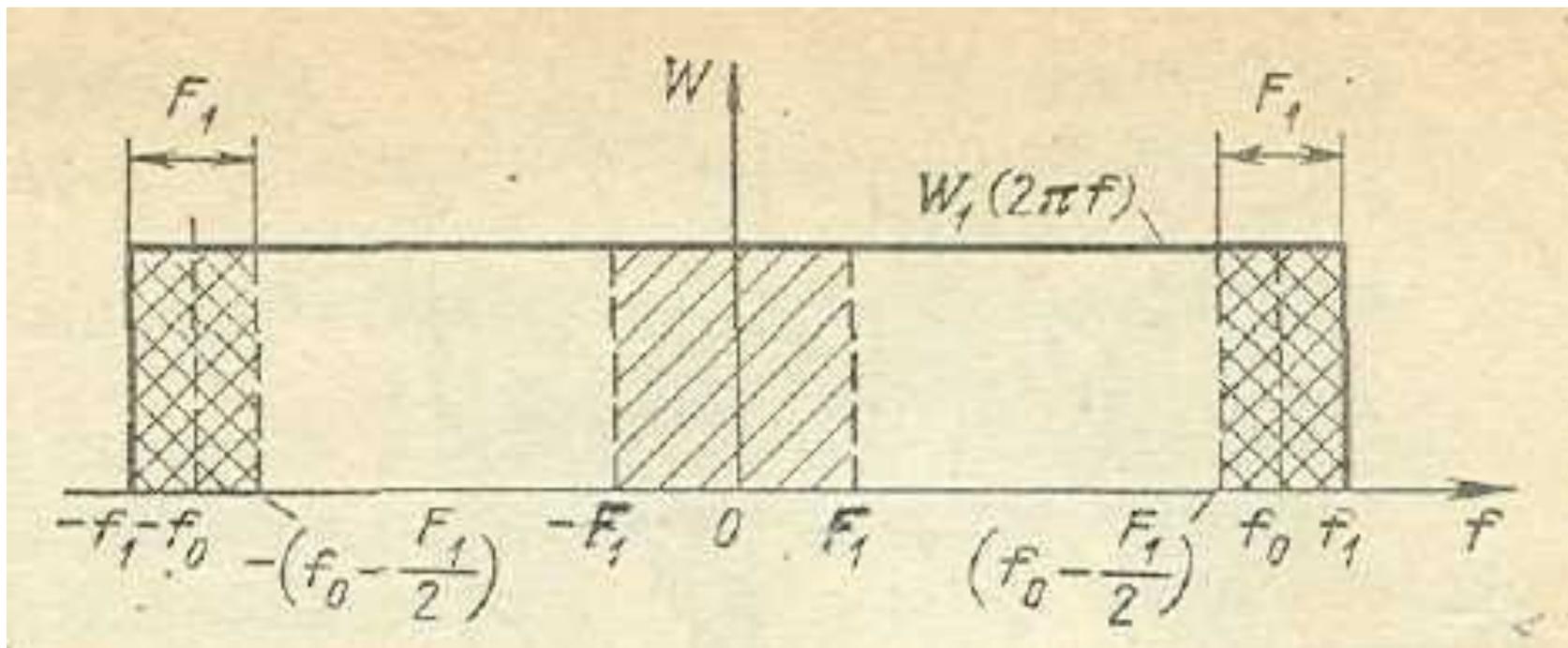
Чем шире спектр случайного процесса, тем меньше интервал корреляции, и соответственно чем больше интервал корреляции, тем уже спектр процесса

Белый шум :

$$W_x(\omega) = W_0 = const$$

$$R_x(\tau) = W_0 \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} e^{i\omega\tau} d\omega = W_0 \delta(\tau) \quad (4.40)$$

Дисперсия белого шума бесконечно велика.



**Широкополосный и узкополосный спектры случайного процесса
(примеры 1, 2, 3); границы центральной полосы $\pm F_1$**

1

$$u_{\text{СК}} = 2B$$

$$f_1 = 10 \text{ МГц}$$

$$W_1(2\pi f) = u_{\text{СК}}^2 / 2f_1 = (2)^2 / 2 \cdot 10^{-7} = 2 \cdot 10^{-7}, \quad \text{, } B^2 / \Gamma_{\text{ц}}$$

Корреляционная функция

$$\begin{aligned} R_1(\tau) &= \frac{1}{2\pi} \int_{-\omega_1}^{\omega_1} W_1(\omega) e^{i\omega\tau} d\omega = \frac{1}{2\pi} \int_{-\omega_1}^{\omega_1} W_1(\omega) \cos \omega\tau d\omega = \\ &= 2 \cdot 10^{-7} \frac{1}{2\pi} \frac{2 \sin \omega_1 \tau}{\tau} = 2 \cdot 10^{-7} 2 f_1 \frac{\sin \omega_1 \tau}{\omega_1 \tau} = \sigma_1 \frac{\sin \omega_1 \tau}{\omega_1 \tau}. \end{aligned} \quad (4.41)$$

Дисперсия шума

$$D_1 = u_{ск}^2 = R_1(0) = 4B^2$$

Нормированная корреляционная функция

$$r_1(\tau) = R_1(\tau) / \sigma_1^2 = \sin \omega_1 \tau / \omega_1 \tau \quad (4.42)$$

Вырежем из спектра исходного шума полосу от $f=-F_1$ до $f=F_1$.
При $F_1=2\text{МГц}$

$$D_2 = 2F_1W_1(\omega) = 2 \cdot 2 \cdot 10^6 \cdot 2 \cdot 10^{-7} = 0,8B^2,$$

$$R_2(\tau) = 2 \cdot 10^{-7} \cdot 2F_1 \frac{\sin \Omega_1 \tau}{\Omega_1 \tau} = 0,8 \frac{\sin \Omega_1 \tau}{\Omega_1 \tau},$$

$$r_2(\tau) = R_2(\tau) / \sigma_2^2 = \sin \Omega_1 \tau / \Omega_1 \tau.$$

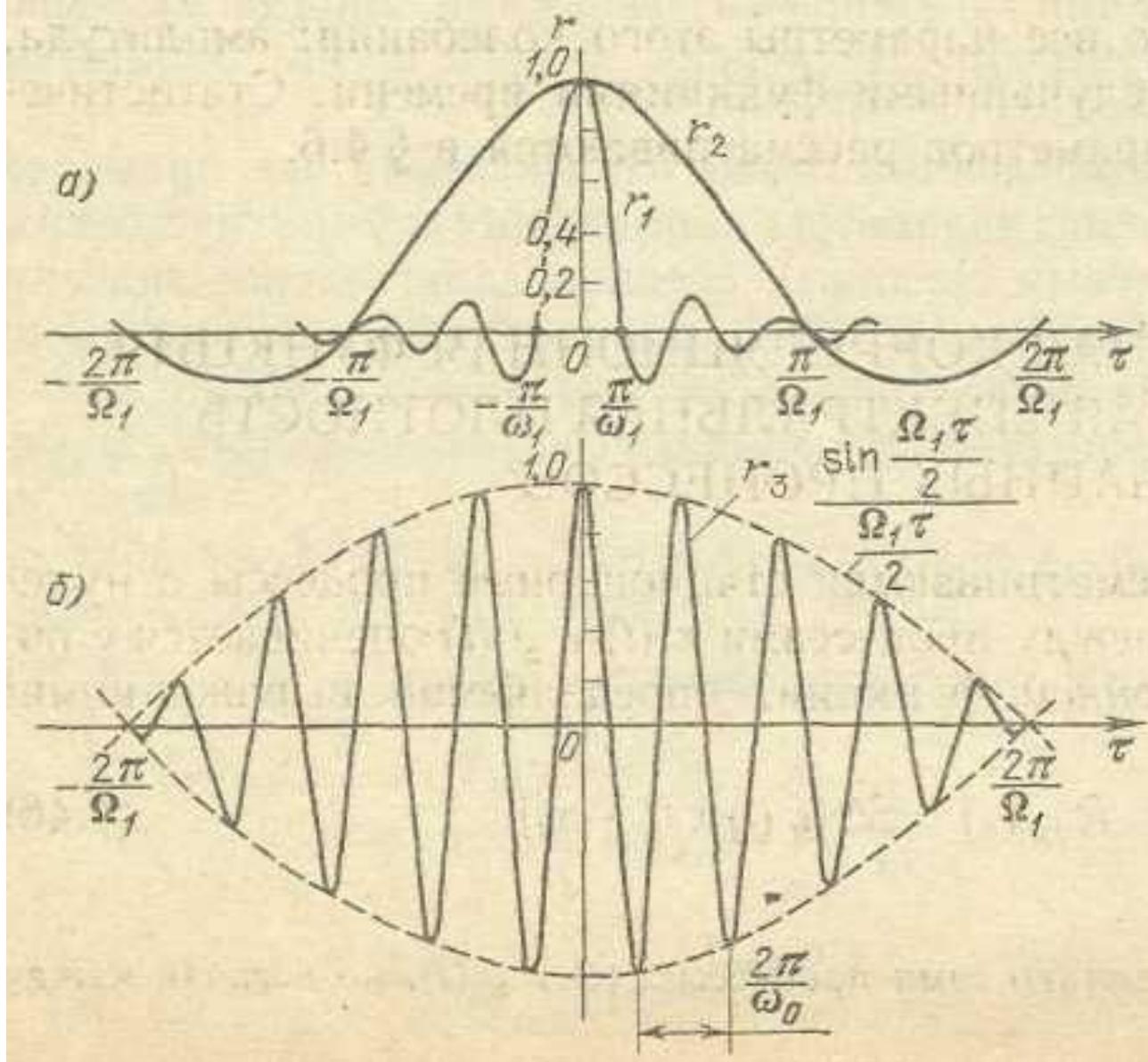
Найдем аналогичные характеристики для шума, спектр которого обозначен на рисунке двойной штриховкой.

Этот случай отличается положением спектральной полосы на оси частот. Шум с подобным спектром называют узкополосным (при $\Omega_1/\omega_0 \ll 1$).

Очевидно, что $D_3 = D_2$

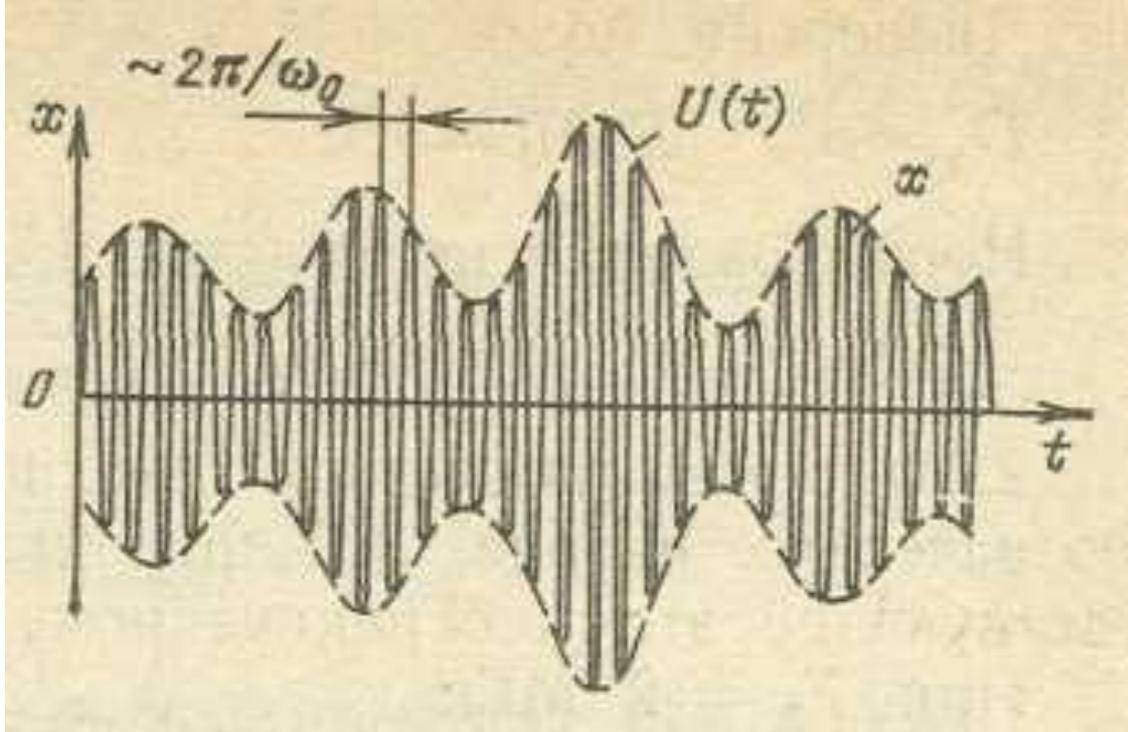
$$\begin{aligned}
R_3(\tau) &= \frac{1}{2\pi} \int_{-(\omega_0+\Omega_1/2)}^{-(\omega_0-\Omega_1/2)} W_1(\omega) e^{i\omega\tau} d\omega + \frac{1}{2\pi} \int_{(\omega_0-\Omega_1/2)}^{(\omega_0+\Omega_1/2)} W_1(\omega) e^{i\omega\tau} d\omega = \\
&= \frac{1}{\pi} \int_{(\omega_0-\Omega_1/2)}^{(\omega_0+\Omega_1/2)} W_1(\omega) \cos \omega\tau d\omega = \\
&= 2 \cdot 10^{-7} \frac{1}{\pi} \left[\frac{\sin(\omega_0 + \Omega_1/2)\tau}{\tau} - \frac{\sin(\omega_0 - \Omega_1/2)\tau}{\tau} \right] = \\
&= 2 \cdot 10^{-7} \frac{1}{\pi\tau} \cdot 2 \frac{\sin \Omega_1\tau}{2} \cos \omega_0\tau = 2 \cdot 10^{-7} \cdot 2F_1 \frac{\sin \Omega_1\tau/2}{\Omega_1\tau/2} \cos \omega_0\tau. \quad (4.43)
\end{aligned}$$

$$r_3(\tau) = \frac{\sin(\Omega_1\tau/2)}{\Omega_1\tau/2} \cos \omega_0\tau \quad (4.44)$$



Нормированная корреляционная функция случайного процесса со спектром, равномерным в полосе:

а) $|\omega| \leq \omega_1$ и $|\omega| \leq \Omega_1$; б) $(\omega_0 - \Omega_1/2) \leq |\omega| \leq (\omega_0 + \Omega_1/2)$



Итак, шумовое колебание с узкополосным спектром следует представлять высокочастотным колебанием с медленно (по сравнению с частотой ω_0) изменяющимися амплитудой и фазой:

$$x(t) = U(t) \cos[\omega_0 t + \theta(t)]$$

где ω_0 – центральная частота спектра шума.

Следует подчеркнуть, что все параметры этого колебания: амплитуда, фаза и частота – являются случайными функциями времени.