

# Фильтрация временных рядов

Р.В. Балуев — Анализ временных рядов

СПбГУ

СПб, 24 апреля 2020 г.

# Определение фильтрации

Пусть имеется функция  $x = x(t)$ ,  $-\infty < t < +\infty$ . Её преобразование Фурье  $X(\omega) := \mathcal{F}[x](\omega)$  есть линейное интегральное преобразование  $x(t)$ .

Фильтр — такое линейное интегральное преобразование  $y(t) = L[x](t)$ , что

$$Y(\omega) = H(\omega)X(\omega). \quad (1)$$

В таком случае  $H(\omega)$  называется передаточной функцией фильтра. Во временной области преобразование  $L[x]$  можно записать в виде свертки:

$$y(t) = \int_{-\infty}^{+\infty} x(t')h(t-t')dt' = x * h. \quad (2)$$

Сам термин «фильтр» возникает из свойства (1), которое следует из (2) по теореме о свёртке, если  $H(\omega) = \mathcal{F}[h](\omega)$ . Выбирая различные весовые функции  $h$ , мы таким образом контролируем передаточную функцию.

## Общие свойства

Обычно требуется, что фильтр должен сохранять среднее значение функции, т.е. константу переводить в ту же константу. Отсюда следует условие:

$$H(0) = \int_{-\infty}^{+\infty} h(t) dt = 1. \quad (3)$$

В общем случае,  $H(\omega)$  — комплекснозначная функция, т.е. она меняет и амплитуду входного спектра, и фазу. Однако если весовая функция  $h(t)$  чётная,  $h(t) = h(-t)$ , то тогда  $H(\omega)$  вещественнозначна и фаза исходного спектра не затрагивается.

# Спектр мощности фильтрованного случайного процесса

Пусть имеется случайный процесс (с.п.), представленный как ансамбль реализаций:  $X(t) = \{x_k(t)\}$ . В этом случае под фильтрацией с.п. понимается применение фильтра к каждой его реализации:

$$Y(t) = \{y_k(t)\}, \quad y_k(t) = \int_{-\infty}^{+\infty} x_k(t')h(t-t')dt'. \quad (4)$$

Спектр мощности тогда преобразуется следующим образом (без док-ва, следует из определения спектра мощности):

$$g_Y(\omega) = |H(\omega)|^2 g_X(\omega). \quad (5)$$

# Периодограмма фильтрованного случайного процесса

С периодограммами сложнее. Пусть  $x(t)$  — входной сигнал (реализация с.п.),  $X(\omega) = \mathcal{F}[x]$ ,  $y(t)$  есть фильтрованный сигнал со своим  $Y(\omega)$ ,  $w(t)$  — временное окно. Тогда введём функции:

$$\tilde{X}(\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} w(t)x(t)e^{-i\omega t} dt = \mathcal{F}[wx](\omega), \quad \tilde{Y}(\omega) = \mathcal{F}[wy](\omega). \quad (6)$$

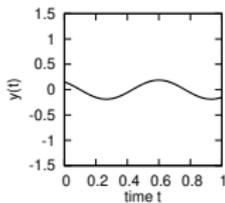
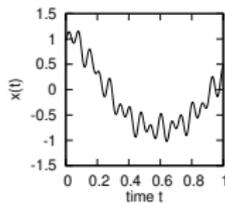
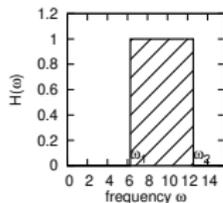
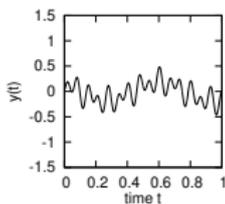
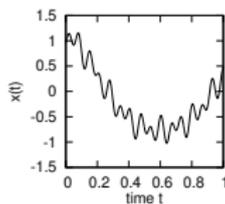
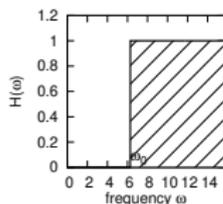
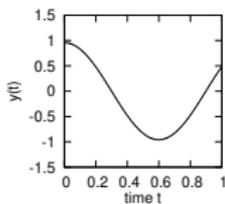
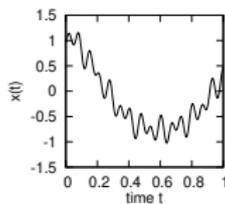
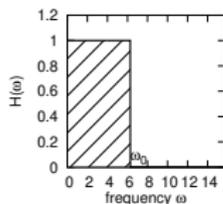
Периодограммы в таком случае запишутся так:

$$P_x(\omega) = |\tilde{X}(\omega)|^2, \quad P_y(\omega) = |\tilde{Y}(\omega)|^2 \quad (7)$$

Из-за наличия в формулах мешающего  $w(t)$ , линейной связи между ними нет,  $P_y \neq |H|^2 P_x$ . Это значит, что никакая фильтрация не в состоянии ликвидировать ложные пики, которые возникают из-за особенностей распределения наблюдений во времени.

Тем не менее, в тех частотных интервалах, где периодограммы можно считать хорошими оценками спектра мощности (влияние окна наблюдений невелико), связь выполнена приближённо,  $P_y \approx |H|^2 P_x$ .

# Идеальные фильтры



Низкочастотный, lowpass

$LP_{\omega_0}$ , аналогичен  
сглаживанию

Высокочастотный,  
highpass

$HP_{\omega_0} = 1 - LP_{\omega_0}$ ,  
выполняет детрендинг

Полосовой, bandpass

$BP_{\omega_1 \omega_2} = HP_{\omega_1} LP_{\omega_2}$

# Идеальный низкочастотный фильтр

Перечисленные идеальные фильтры все можно выразить через низкочастотный  $LP_{\omega_0}$ , где  $\omega_0$  — порог обрезания частоты. Его передаточная функция:

$$H(\omega) = \begin{cases} 1, & |\omega| \leq \omega_0, \\ 0, & |\omega| > \omega_0. \end{cases} \quad (8)$$

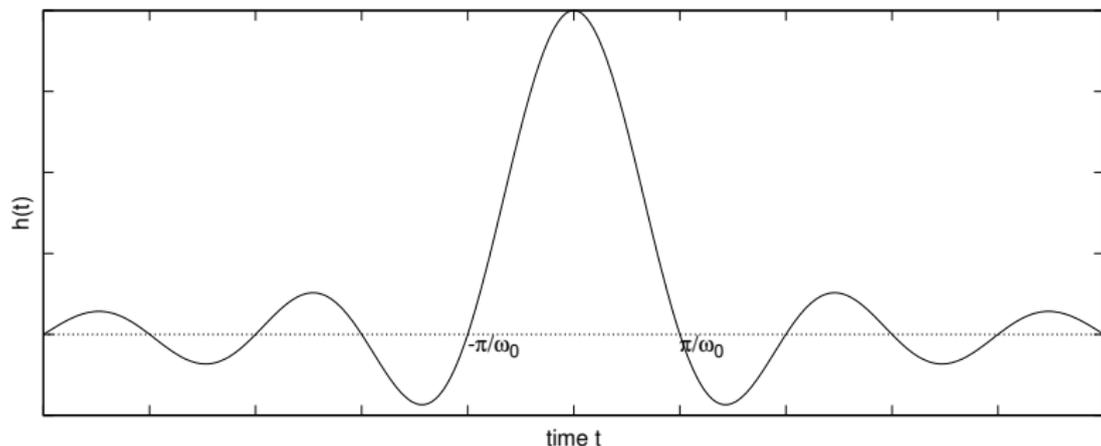
Применяя обратное преобразование Фурье, можем отсюда получить весовую функцию  $h = \mathcal{F}^{-1}[H]$ :

$$h(t) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\omega_0}^{+\omega_0} e^{i\omega t} d\omega = \frac{\omega_0}{\pi} \frac{\sin \omega_0 t}{\omega_0 t}. \quad (9)$$

(проверить!)

# Идеальный низкочастотный фильтр

$$h(t) = \frac{\omega_0}{\pi} \frac{\sin \omega_0 t}{\omega_0 t}. \quad (10)$$



Весовая функция идеального низкочастотного фильтра имеет неочевидную форму, с отрицательными весами. Из-за наличия участков  $h(t) < 0$  это не совсем сглаживание. Если же задать  $h(t) \geq 0$ , такой фильтр не будет идеальным (будет пропускать частоты выше  $\omega_0$ ).

## Низкочастотный фильтр на конечном интервале

Если сигнал наблюдается только на конечном интервале времени, то идеальный НЧ-фильтр невозможен, т.к. его весовая функция остается ненулевой на сколь угодно больших  $t$ . Тем не менее, на этой основе можно построить аппроксимацию идеального НЧ-фильтра. Рассмотрим усечённую весовую функцию

$$\tilde{h}_a(t) = h(t)w(t), \quad w(t) = \begin{cases} 1, & |t| \leq a, \\ 0, & |t| > a. \end{cases} \quad (11)$$

Соответствующая передаточная функция получается так:

$$\tilde{H}_a(\omega) = \mathcal{F}[hw](\omega) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} H(\omega')W(\omega - \omega')d\omega', \quad (12)$$

где большие буквы означают преобразование Фурье от малых букв. Таким образом, внесение усечения через функцию  $w(t)$  выливается в «размывание» передаточной функции, она может быть лишь приближённой к идеальной.

# Низкочастотный фильтр на конечном интервале

Поскольку

$$H(\omega) = \begin{cases} 1, & |\omega| \leq \omega_0, \\ 0, & |\omega| > \omega_0. \end{cases}, \quad W(\omega) = 2a \frac{\sin \omega a}{\omega a}, \quad (13)$$

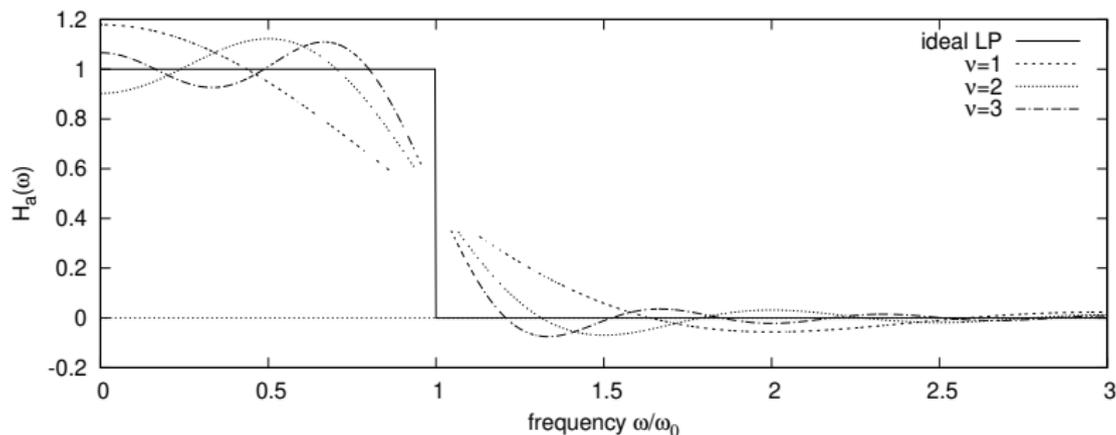
то отсюда несложно вывести (проверить!)

$$\tilde{H}_a(\omega) = \frac{1}{\pi} \int_{a(\omega+\omega_0)}^{a(\omega-\omega_0)} \frac{\sin f}{f} df = \frac{1}{\pi} \left\{ Si \left[ \pi \nu \left( 1 + \frac{\omega}{\omega_0} \right) \right] + Si \left[ \pi \nu \left( 1 - \frac{\omega}{\omega_0} \right) \right] \right\}, \quad (14)$$

где  $Si$  — интегральный синус, а безразмерный параметр  $\nu = a\omega_0/\pi$  характеризует длину усечения  $\tilde{h}_a$  в единицах  $\pi/\omega_0$  (положение первого нуля, см. рис. выше).

## Низкочастотный фильтр на конечном интервале

$$\tilde{H}_a(\omega) = \frac{1}{\pi} \left\{ \text{Si} \left[ \pi\nu \left( 1 + \frac{\omega}{\omega_0} \right) \right] + \text{Si} \left[ \pi\nu \left( 1 - \frac{\omega}{\omega_0} \right) \right] \right\}. \quad (15)$$



Таким образом, идеальный фильтр на конечном интервале времени невозможен, но его можно построить приближённо, выбрав такие параметры, что  $a\omega_0 \gg 1$ .

# Дискретные фильтры скользящего типа

Базовое определение фильтра

$$y(t) = \int_{-\infty}^{+\infty} x(t')h(t-t')dt' \quad (16)$$

неприменимо, если функция  $x(t)$  задана на дискретном множестве,  $x_k = x(k\Delta t)$ . В этом случае вычислить интеграл можно только если  $h(t)$  удовлетворяет аналогичному ограничению дискретности:

$$h(t) = \sum_{s=-m}^m h_s \delta(t - s\Delta t). \quad (17)$$

Тогда имеем, после преобразований (проверить!),

$$y(t) = \sum_{s=-m}^m h_s x(t - s\Delta t), \quad y(k\Delta t) = y_k = \sum_{s=-m}^m h_s x_{k-s}. \quad (18)$$

## Дискретные фильтры скользящего типа

Таким образом, имеем следующий дискретный фильтр:

$$y_k = \sum_{s=-m}^m h_s x_{k-s}. \quad (19)$$

Если  $x_k$  заданы в интервале  $-N \leq k \leq N$  ( $2N + 1$  точек), то индексы  $y_k$  пробегают только интервал  $-(N - m) \leq k \leq (N - m)$ , т.е. происходит потеря  $2m$  точек из-за краевых эффектов.

Передаточная функция такого фильтра имеет следующий вид:

$$H(\omega) = \sum_{s=-m}^m h_s e^{-is\omega\Delta t}. \quad (20)$$

При этом на веса  $h_s$  обычно накладывают условие нормировки  $H(0) = 1$ , или  $\sum_{s=-m}^m h_s = 1$ .

## Случай равных весов (скользящее среднее)

Пусть все  $h_s = h_0$ . Из условия нормировки также следует  $h_0 = 1/r$ , где  $r = 2m + 1$ . Таким образом,

$$y_k = \frac{1}{2m+1} \sum_{s=-m}^m x_{k-s}. \quad (21)$$

Такая операция называется сглаживанием по  $r$  точкам, в частности  $m = 1$  даёт  $r = 3$ , «сглаживание по тройкам», а  $m = 2$  даёт  $r = 5$ , «сглаживание по пятёркам», и т.п. (или осреднением по тройкам, пятёркам и т.п.) Такие простые фильтры довольно распространены на практике.

Передаточная функция такого фильтра (проверить!):

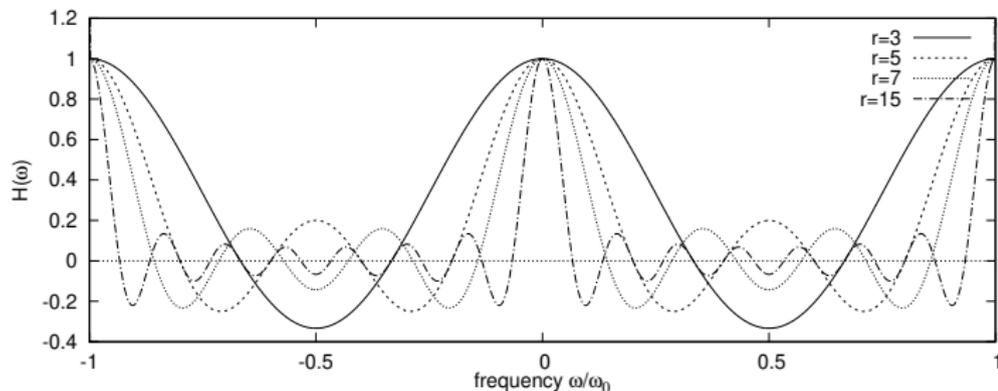
$$H(\omega) = \frac{1}{r} \sum_{s=-m}^m e^{-is\omega\Delta t} = \frac{\sin \frac{r\omega\Delta t}{2}}{r \sin \frac{\omega\Delta t}{2}}. \quad (22)$$

По форме она напоминает спектральное окно равномерного временного ряда, которое мы изучали ранее.

## Случай равных весов (скользящее среднее)

Теперь перепишем  $H(\omega)$  так:

$$H(\omega) = \frac{\sin \frac{r\omega\Delta t}{2}}{r \sin \frac{\omega\Delta t}{2}} = \frac{\sin r\pi \frac{\omega}{\omega_0}}{r \sin \pi \frac{\omega}{\omega_0}}, \quad \omega_0 = \frac{2\pi}{\Delta t}. \quad (23)$$



Как видим,  $H(\omega)$  довольно далека от идеального НЧ-фильтра. Даже если  $r$  велико, порог пропускания остаётся нерезким. Всегда пропускаются полосы вблизи частот, кратных  $\omega_0$  (это неустранимый эффект дискретности).

# Способ фильтрации через периодограмму (метод CLEAN и аналоги, очень кратко)

Если временной ряд неравномерный, то скользящий фильтр неприменим. Что делать?

- 1 Строим спектр сверхразрешения, как в методе CLEAN.
- 2 Отбрасываем частотные компоненты, превосходящие заданный порог  $\omega_0$ .
- 3 Конструируем фильтрованный временной ряд как сумму оставшихся частотных компонент (вычисляемых уже на равномерной сетке).

Этот подход включает в себя как фильтрацию (отбрасывание высоких частот), так и отчасти интерполяцию (восстановление значений ряда на участках, где наблюдений не было). Такой метод аналогичен тригонометрической интерполяции.