

Análise e Processamento de Sinal e Imagem

III - Sinais Aleatórios e Filtragem Óptima

António M. Gonçalves Pinheiro

Departamento de Física
Universidade da Beira Interior
Covilhã - Portugal

pinheiro@ubi.pt

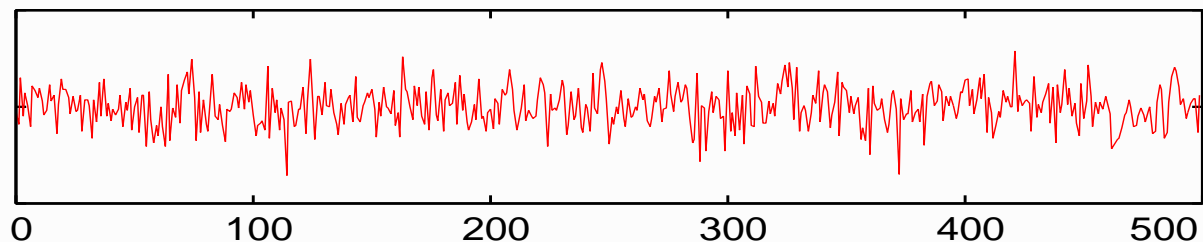
Sinais Aleatórios e Filtragem Óptima

1. Noção de Sinal Aleatório
2. Sinais Estocásticos, Processos Ergódicos e Sinais Estacionários
3. Funções de Correlação
4. Função espectral de Potência
5. Filtros de Wiener
6. Filtro de Kalman

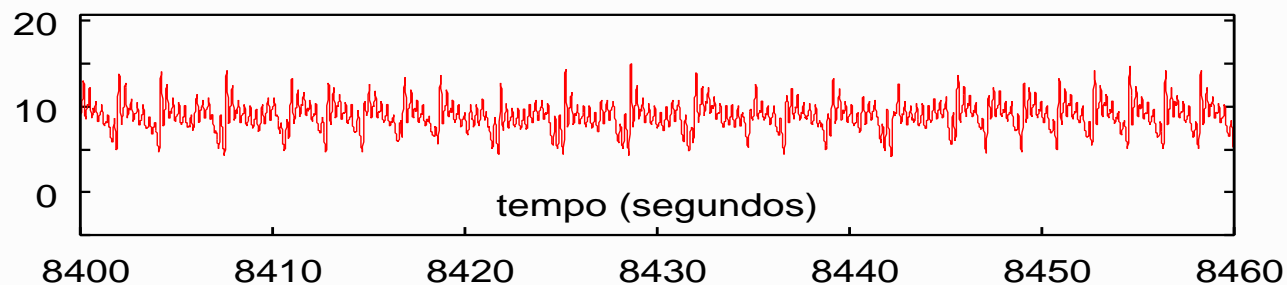
Sinais Aleatórios

Processos Estocásticos - Sinais que variam aleatoriamente no tempo.

Sinais Aleatórios são regidos por processos estocásticos.



Ruído Aleatório Gaussiano

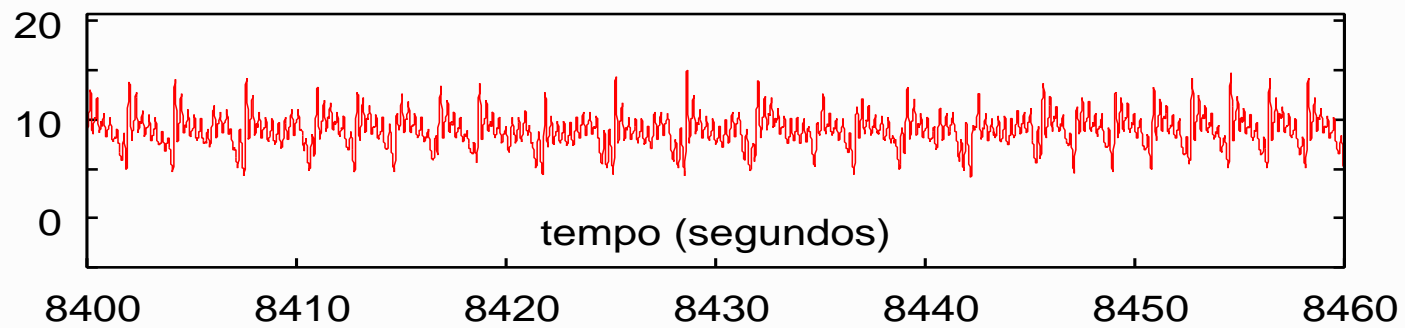


Pressão Arterial

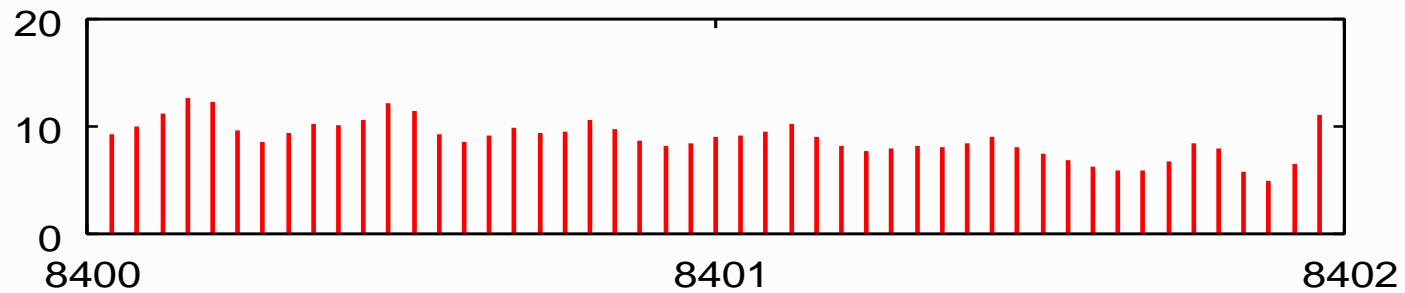


Sinais Aleatórios

Sinais Contínuos e Discretos



Sinal contínuo - $x(t)$



Sinal discreto - $x[n]$

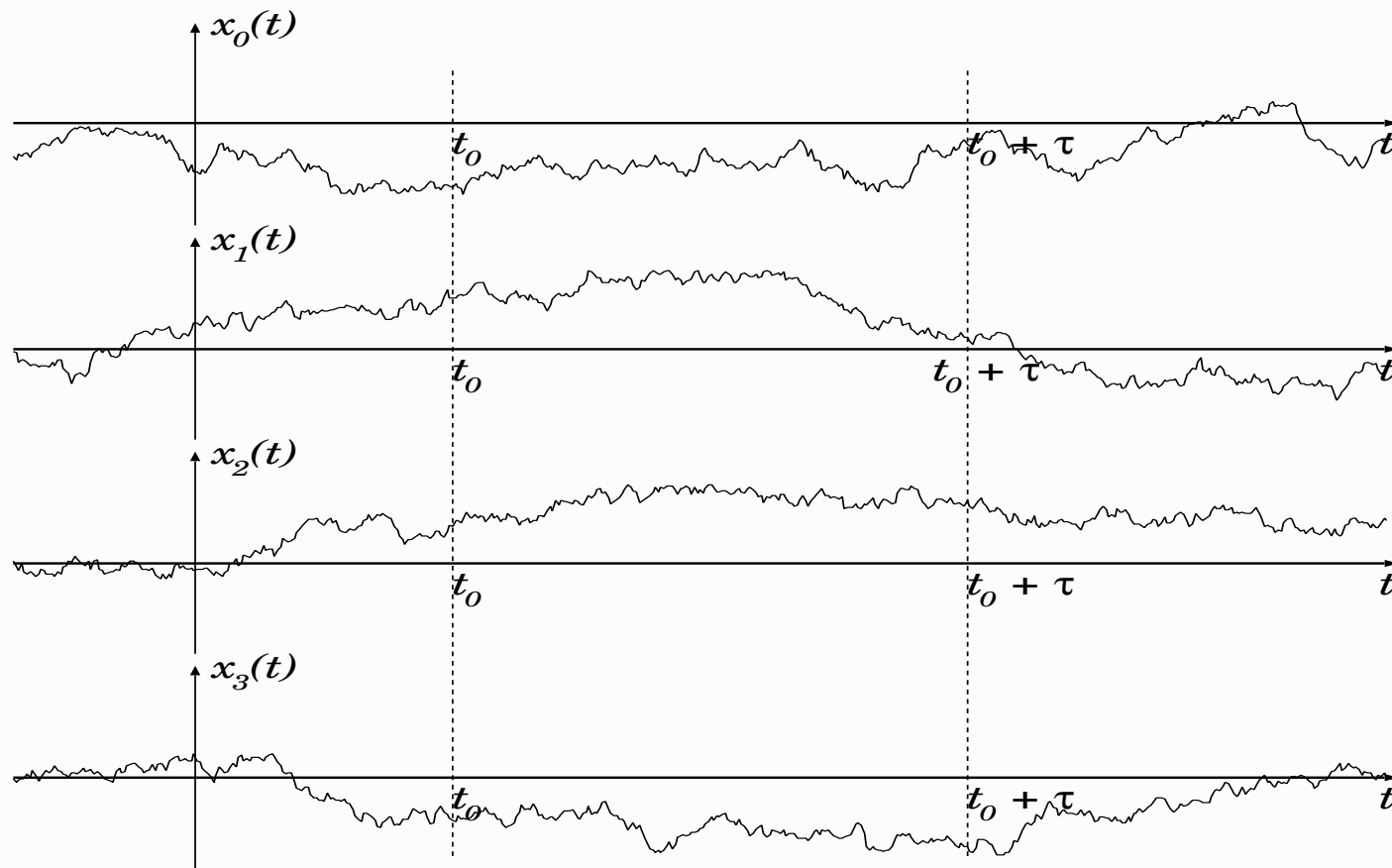
Sinais Aleatórios

Média temporal e média conjunta

| | Sinal Contínuo | Sinal Discreto |
|---|--------------------------|--------------------------|
| Sinal aleatório com potência média finita | $x(t)$ | $x[n]$ |
| <i>Média Temporal</i> Componente contínua do sinal | $\langle x(t) \rangle$ | $\langle x[n] \rangle$ |
| <i>Média Quadrática Temporal</i> Potência média do sinal | $\langle x^2(t) \rangle$ | $\langle x^2[n] \rangle$ |
| <i>Média Conjunta</i> | $E [x(t)]$ | $E [x[n]]$ |
| <i>Média Quadrática Conjunta</i> | $E [x^2(t)]$ | $E [x^2[n]]$ |

Sinais Aleatórios

Calculo de médias conjuntas



Sinais Aleatórios

Processos estacionário

Definição: Num processo estacionário as médias conjuntas são independentes do tempo de observação.

$$E \{x^m[n]\} = E \{x^m[n + k]\}$$

Processos ergódicos

Definição: Um processo estocástico é um processo ergódico se as médias conjuntas são iguais às médias temporais. Ou seja:

$$\langle x^m[n] \rangle = E \{x^m[n]\}$$

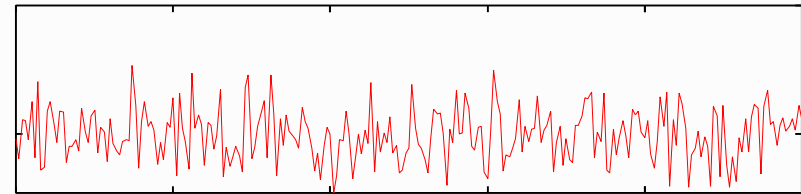
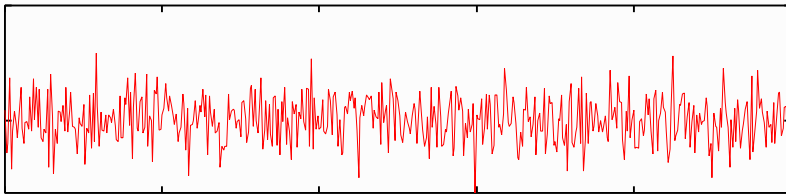
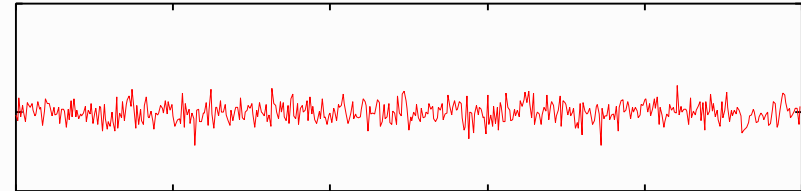
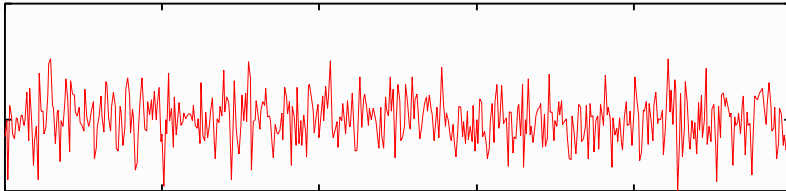
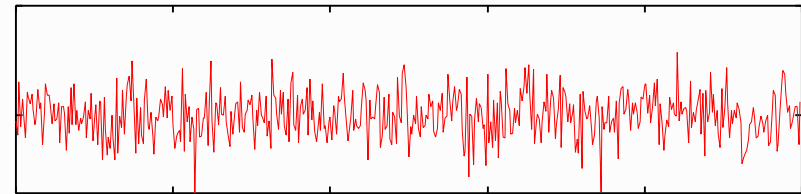
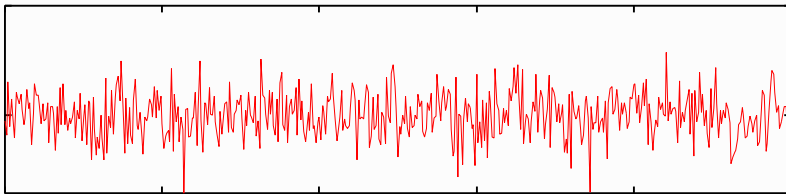
Nota 1: Os processos ergódicos são estacionários

Nota 2:

$$E \{g(x)\} = \int_{-\infty}^{+\infty} g(x)p(x)dx \qquad E \{g[n]\} = \sum_{n=-\infty}^{+\infty} g[n]p[n]$$

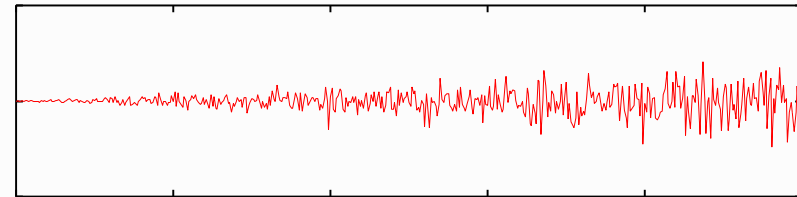
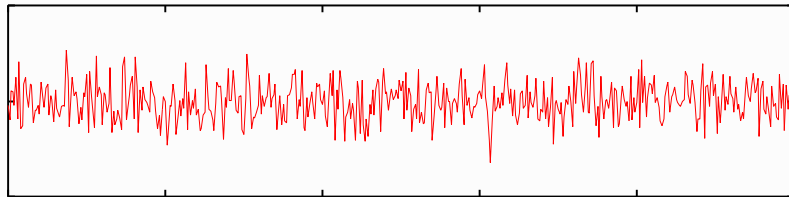
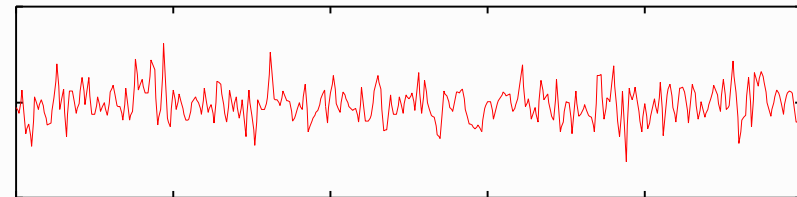
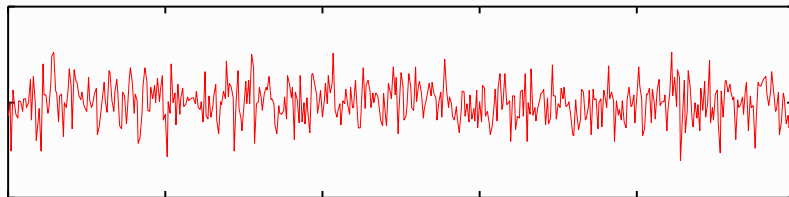
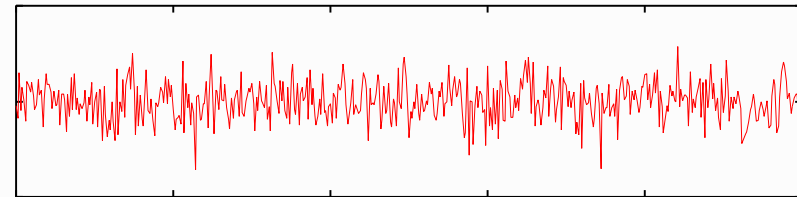
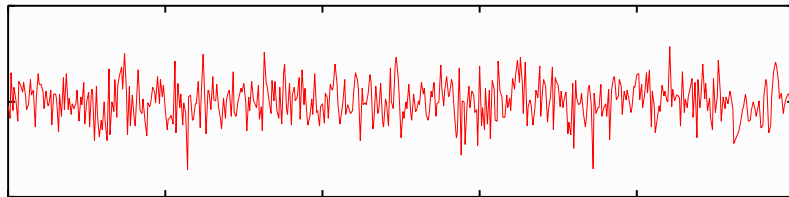
Sinais Aleatórios

Exemplos de Sinais Aleatórios



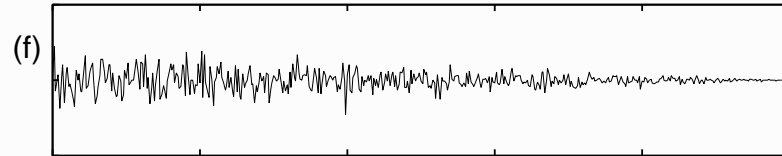
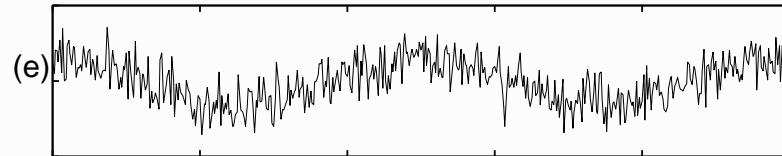
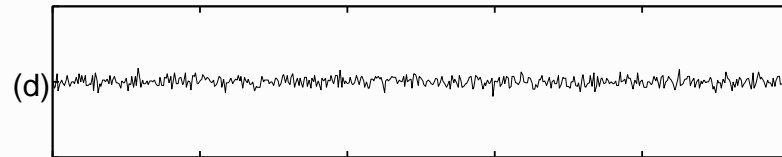
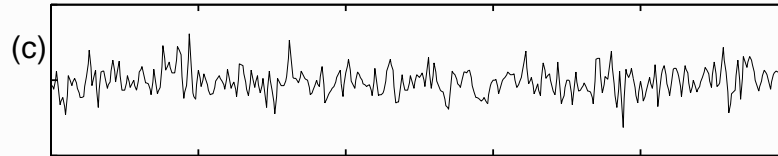
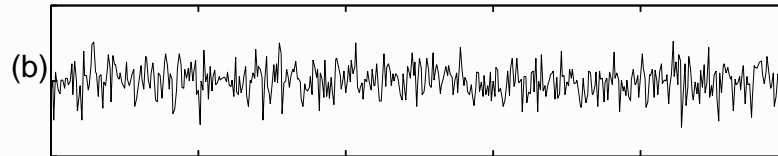
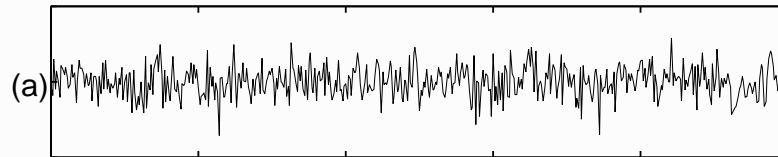
Sinais Aleatórios

Exemplos de Sinais Aleatórios



Sinais Aleatórios

Exemplos de Sinais Aleatórios



Sinais Aleatórios

Propriedades do processo ergódicos

- A média $\bar{x} = \langle x[n] \rangle = E \{x[n]\}$ é a componente contínua (DC) do sinal $x[n]$.
- O quadrado da média, \bar{x}^2 , é a potência DC.
- A média quadrada, $\bar{x}^2 = \langle x^2[n] \rangle = E \{x^2[n]\}$, é a potência média do sinal.
- A variância $\sigma_x^2 = \bar{x}^2 - \bar{x}^2$ é a potência relativa à parte do sinal que varia no tempo, ou seja, sem componente DC.
- O desvio padrão σ_x é o valor eficaz do sinal.

Sinais Aleatórios

Funções de Correlação

Sinais Discretos

Sinais Contínuos

Correlação cruzada

$$R_{xy}[k] = E \{x[n]y^*[n - k]\}$$

$$R_{xy}(\tau) = E \{x(t)y^*(t - \tau)\}$$

Auto-correlação

$$R_x[k] = E \{x[n]x^*[n - k]\}$$

$$R_x(\tau) = E \{x(t)x^*(t - \tau)\}$$

Sinais Aleatórios

Propriedades da Auto-correlação:

- $R_x[-k] = R_x[k]$ - Função Par
- $R_x[0] = \bar{x}^2 = \sigma_x^2 + \bar{x}^2 \geq R_x[k]$
- De 1 e 2 pode-se concluir que $R_x[k]$ é uma função par com um máximo em $k = 0$
- Em processos não periódicos $\lim_{k \rightarrow +\infty} R_x[|k|] = \bar{x}^2$
- No caso de processos periódicos, a autocorrelação é também periódica, com o mesmo período que o processo.

Nota: Provar que $E\{x[k - k_1]x[k - k_2]\} = R_x[k_1 - k_2]$ se $x[k]$ for um processo ergódico e real.

Sinais Aleatórios

Processo Estacionário em Sentido Restrito - WSS

WSS - "Wide Sense Stationarity"

Condições de Estacionaridade

1. A média do processo é constante: $\langle x[n] \rangle = \bar{x}$.
2. A autocorrelação do processo $R_x[k]$ só depende do valor de k .
3. A variância do processo é finita: $\sigma_x^2 = \langle x^2[n] \rangle - \bar{x}^2 < \infty$

Sinais Aleatórios

Densidade Espectral de Potência - P_x

Teorema de Wiener-Kinchine

Sinal contínuo - $x(t)$

$$R_x(\tau) \xleftrightarrow{\text{TF}} P_x(j\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} E[x(t)x^*(t-\tau)] e^{-j\omega\tau} d\tau$$

Sinal discreto - $x[n]$

$$R_x[k] \xleftrightarrow{\text{TF}} P_x(e^{j\Omega}) = \sum_{k=-\infty}^{+\infty} E[x[n]x^*[n-k]] e^{-j\Omega k}$$

Sinais Aleatórios

Densidade Espectral de Potência - P_x

Relação entre a entrada e a saída num SLIT

Sistema contínuo - $h(t)$

$$R_y(\tau) \xleftrightarrow{\text{TF}} P_y(j\omega) = |H(j\omega)|^2 P_x(j\omega)$$

Sistema discreto - $h[n]$

$$R_y[k] \xleftrightarrow{\text{TF}} P_y(e^{j\Omega}) = |H(e^{j\Omega})|^2 P_x(e^{j\Omega})$$

Sinais Aleatórios

Propriedades da Densidade Espectral de Potência de um Processo Estacionário

Sinais Discretos

1. *Simetria:* $P_x(e^{j\Omega}) = P_x^*(e^{j\Omega})$
Se $x[n]$ é real, então $P_x(e^{j\Omega}) = P_x(e^{-j\Omega})$
(função par)

2. *Positividade:* $P_x(e^{j\Omega}) \geq 0$

3. *Potência total:*

$$\bar{x}^2 = R_x[0] = \frac{1}{2\pi} \int_{-\pi}^{\pi} P_x(e^{j\Omega}) d\Omega$$

Sinais Contínuos

1. *Simetria:* $P_x(j\omega) = P_x^*(j\omega)$
Se $x(t)$ é real, então $P_x(j\omega) = P_x(-j\omega)$
(função par)

2. *Positividade:* $P_x(j\omega) \geq 0$

3. *Potência total:*

$$\bar{x}^2 = R_x(0) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} P_x(j\omega) d\omega$$

Sinais Aleatórios

Exemplo 1

$$x(t) = A \cos(\omega_0 t + \theta)$$

com A e ω_0 constantes e θ varia aleatoriamente de forma uniformemente distribuída (entre $-\pi < \theta \leq \pi$).

Resolução:

$$R_x(\tau) = E \{x(t)x^*(t - \tau)\} = \frac{A^2}{2} E \{\cos(\omega_0 \tau)\} + \frac{A^2}{2} E \{\cos(2\omega_0 t - \omega_0 \tau + 2\theta)\}$$

$$E \{\cos(2\omega_0 t - \omega_0 \tau + 2\theta)\} = \int_{-\infty}^{+\infty} \cos(2\omega_0 t - \omega_0 \tau + 2\theta) p(\theta) d\theta = \frac{1}{2\pi} \int_{-\pi}^{+\pi} \cos(2\omega_0 t - \omega_0 \tau + 2\theta) d\theta = 0$$

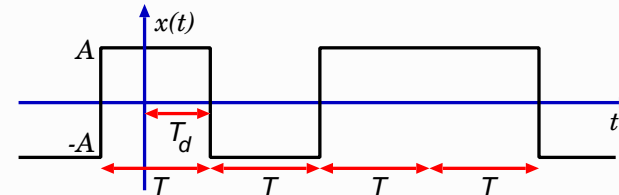
Solução:

$$R_x(\tau) = \frac{A^2}{2} \cos(\omega_0 \tau) \xleftrightarrow{\text{TF}} P_x(j\omega) = \frac{A^2 \pi}{2} (\delta(\omega - \omega_0) + \delta(\omega + \omega_0))$$

Sinais Aleatórios

Exemplo 2

Onda binária aleatória:



Em $(n - 1)T < t - T_d < nT$, $x(t)$ assume valor $+A$ ou $-A$ de forma equiprovável.

O tempo de atraso T_d é uma variável aleatória uniformemente distribuída no intervalo $[0, T]$.

Resolução:

$$R_x(\tau) = E \{x(t)x^*(t - \tau)\}$$

Se $|\tau| > T$ estamos perante duas amostras diferentes e independentes da onda binária. Como os símbolos são equiprováveis $E \{x(t)x^*(t - \tau)\} = E \{x(t)\} E \{x^*(t - \tau)\} = 0$

$x(t)$ e $x(t - \tau)$ só estão no mesmo intervalo se: $t + (T_d - T) < t - |\tau| \Rightarrow T_d < T - |\tau|$.

Nesse caso

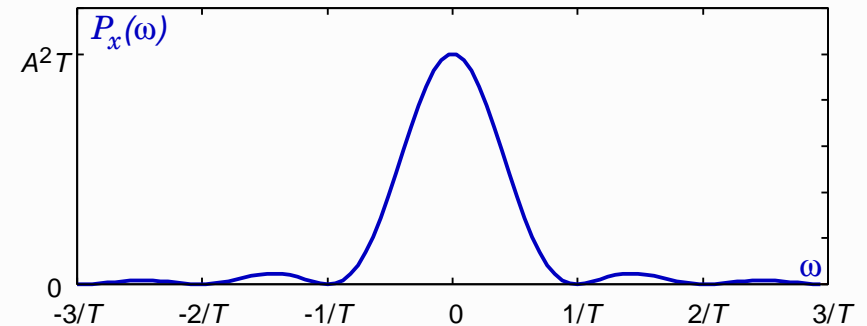
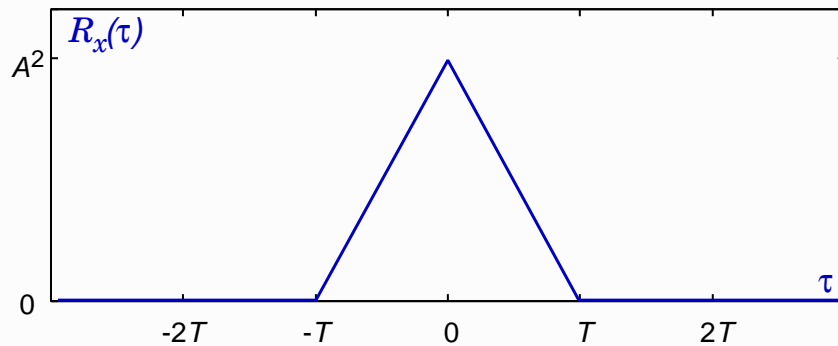
$$E \{x(t)x^*(t - \tau)\} = A^2 \int_0^{T-|\tau|} \frac{1}{T} dT_d = A^2 \left(1 - \frac{|\tau|}{T}\right)$$

Sinais Aleatórios

Exemplo 2 (continuação)

Solução:

$$R_x(\tau) = A^2 \Lambda(\tau/T) = A^2 \left(1 - \frac{|\tau|}{T}\right) [u(t+T) - u(t-T)] \xleftrightarrow{\text{TF}} P_x(j\omega) = A^2 T \text{sinc}^2\left(\frac{\omega T}{2\pi}\right)$$



Sinais Aleatórios

Ruído Térmico

Ruído térmico que surge devido ao movimento de electrões e portanto surge inevitavelmente associado à corrente eléctrica em materiais condutores.

O ruído térmico é uma variável aleatória $x(t)$ com distribuição gaussiana, em que:

- $\bar{x} = 0$

- $\bar{x^2} = \sigma_x^2 = \frac{2(\pi KT)^2}{3h} RV^2$, em que
 - T - Temperatura
 - K - constante de Boltzman
 - h - constante de Plank

- $P_x(j\omega) = \frac{Rh|\omega|}{\pi (e^{h\omega/(2\pi KJ)} - 1)} [V^2/Hz]$

Sinais Aleatórios

Ruído Branco

Caracterizado por:

- variável aleatória gaussiana.
- $P(j\omega) = \eta/2$ - densidade espectral de potência constante ao longo de grande faixas de frequências.
- $R(\tau) = \mathcal{TF}^{-1} \{P(j\omega)\} = (\eta/2)\delta(\tau)$

Propriedade:

$R(\tau \neq 0) = 0$, logo 2 amostras diferentes de um sinal de ruído branco gaussiano, são sempre:

- não correlacionadas \implies logo são estatisticamente independentes

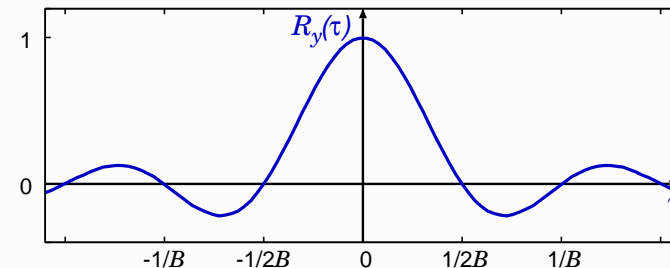
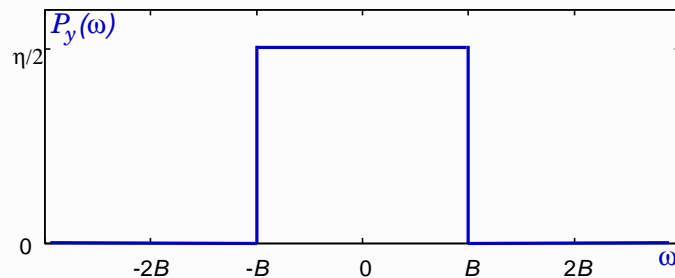
Sinais Aleatórios

Filtragem de Ruído Branco

Considerando:

- $h(t)$ - filtro passa baixo ideal com largura de banda B
- $x(t)$ - ruído branco

$$P_y(j\omega) = \frac{\eta}{2} \Pi\left(\frac{\omega}{2B}\right) \xleftrightarrow{\text{TF}} R_y(\tau) = \eta B \text{sinc}(2B\tau)$$



Sinais Aleatórios

Propriedade

Se a entrada de um sistema linear e invariante no tempo for um sinal aleatório gaussiano, então a saída será um sinal aleatório gaussiano.

- podem mudar as médias estatísticas, mas não muda o modelo de probabilidade.
- ruído branco filtrado origina sinal aleatório gaussiano, que não é ruído branco.

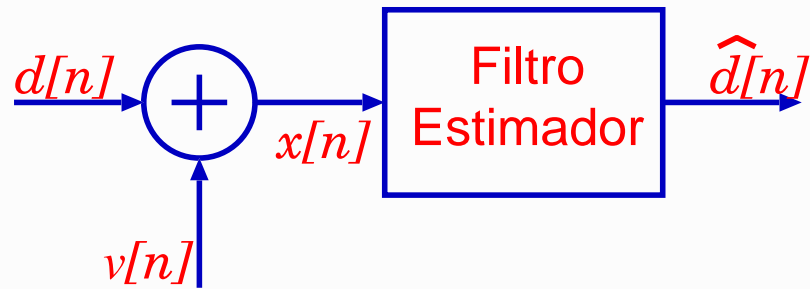
Relação Sinal Ruído - SNR

Considerando um sinal $d[n]$ corrompido com ruído branco gaussiano $v[n]$, em que resulta $x[n] = d[n] + v[n]$, define-se:

$$\text{SNR} = \frac{R_d[0]}{\sigma_v^2}$$

SNR - medida da potência do ruído relativamente à potência do sinal.

Estimação Linear - Filtragem Óptima



- $d[n]$ - Sinal
- $v[n]$ - Ruído
- $x[n]$ - Sinal corrompido com ruído
- $\hat{d}[n]$ - Sinal Estimado

Objectivo - Estimar um sinal aleatório que só está disponível corrompido com ruído.

Duas soluções:

- Filtro de Wiener - *Sinais Estacionários (WSS - Sentido Restrito)*
- Filtro de Kalman - *Sinais Não Estacionários*

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Problemas a considerar:

- **Filtragem** - Estimar $\hat{d}[n]$ quando o sinal está corrompido com ruído, $x[n] = d[n] + v[n]$ com um *filtro estimador* causal, ou seja, considerando o valor presente e passados de $x[n]$.
- **Suavização** - O mesmo problema, mas considerando todos os dados possíveis, sendo permitido que o *filtro estimador* não causal.
- **Predição** - Sinal é estimado em $n + k$ (futuro), usando dados observados até n .
- **Desconvolução** - Quando $x[n] = d[n] * g[n] + v[n]$, em que $g[n]$ é a resposta impulsiva de um SLIT.

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros **FIR** de Wiener

Filtro estimador - $w[n] \xleftrightarrow{Z} W(z)$

O filtro **FIR de Wiener** produz uma *estimativa do erro quadrático médio mínimo* do processo $d[n]$ filtrando o processo estatisticamente relacionado $x[n]$.

Assume-se que os processos $x[n]$ e $d[n]$ são estacionários em sentido restrito com:

- autocorrelação de $x[n]$ - $R_x[k]$
- autocorrelação de $d[n]$ - $R_d[k]$
- correlação cruzada: $R_{dx}[k]$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros **FIR** de Wiener

N - comprimento do filtro **FIR de Wiener**

$$W(z) = \sum_{k=0}^{N-1} w[k]z^{-k}$$

A estimativa do filtro à saída é dada pela convolução:

$$\hat{d}[n] = \sum_{l=0}^{N-1} w[l]x[n-l]$$

O filtro **FIR de Wiener** leva a coeficientes $w[n]$ que minimiza o erro quadrático médio, ou seja:

$$\xi = E \left\{ |e[n]|^2 \right\} = E \left\{ \left| d[n] - \hat{d}[n] \right|^2 \right\} \Rightarrow \frac{\partial \xi}{\partial w[m]} = 0$$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros **FIR** de Wiener

Manipulando matematicamente, obtemos (*Princípio da ortogonalidade*):

$$\frac{\partial \xi}{\partial w[m]} = 0 \Rightarrow E \{e[n]x^*[n-m]\} = 0, \quad m = 0, 1, \dots, N-1$$

Considerando

$$e[n] = d[n] - \hat{d}[n] = d[n] - \sum_{l=0}^{N-1} w[l]x[n-l]$$

Resulta

$$E \{d[n]x^*[n-m]\} - \sum_{l=0}^{N-1} w[l]E \{x[n-l]x^*[n-m]\} = 0$$

Ou seja:

$$\sum_{l=0}^{N-1} w[l]R_x[m-l] = R_{dx}[m], \quad m = 0, 1, \dots, N-1$$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros FIR de Wiener

Considerando que $R_x[k] = R_x^*[-k]$ resulta um sistema de equações na forma matricial (*Equações de Winer-Hopf*):

$$\mathbf{R}_x \mathbf{w} = \mathbf{R}_{dx} \Leftrightarrow \mathbf{w} = \mathbf{R}_x^{-1} \mathbf{R}_{dx}$$

$$\mathbf{R}_x = \begin{bmatrix} R_x[0] & R_x^*[1] & \dots & R_x^*[N-1] \\ R_x[1] & R_x[0] & \dots & R_x^*[N-2] \\ R_x[2] & R_x[1] & \dots & R_x^*[N-3] \\ \cdot & \cdot & \cdot & \cdot \\ \cdot & \cdot & \cdot & \cdot \\ \cdot & \cdot & \cdot & \cdot \\ R_x[N-1] & R_x[N-2] & \dots & R_x[0] \end{bmatrix} \quad \mathbf{w} = \begin{bmatrix} w[0] \\ w[1] \\ w[2] \\ \cdot \\ \cdot \\ \cdot \\ w[N-1] \end{bmatrix} \quad \mathbf{R}_{dx} = \begin{bmatrix} R_{dx}[0] \\ R_{dx}[1] \\ R_{dx}[2] \\ \cdot \\ \cdot \\ \cdot \\ R_{dx}[N-1] \end{bmatrix}$$

\mathbf{R}_x - Matriz de autocorrelação, Hermitiana e de "Toeplitz"

\mathbf{w} - vector dos coeficientes do filtro

\mathbf{R}_{dx} - vector de correlação cruzada entre o sinal desejado $d[n]$ e o sinal observado $x[n]$.

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros **FIR** de Wiener

Equações de Wiener-Hopf para o filtro **FIR de Wiener**

$$\textit{Equações de Wiener-Hopf} \quad \sum_{l=0}^{N-1} w[l] R_x[m-l] = R_{dx}[m], \quad m = 0, 1, \dots, N-1$$

$$\textit{Correlações} \quad R_x = E \{x[n]x^*[n-m]\}$$

$$R_{dx} = E \{d[n]x^*[n-m]\}$$

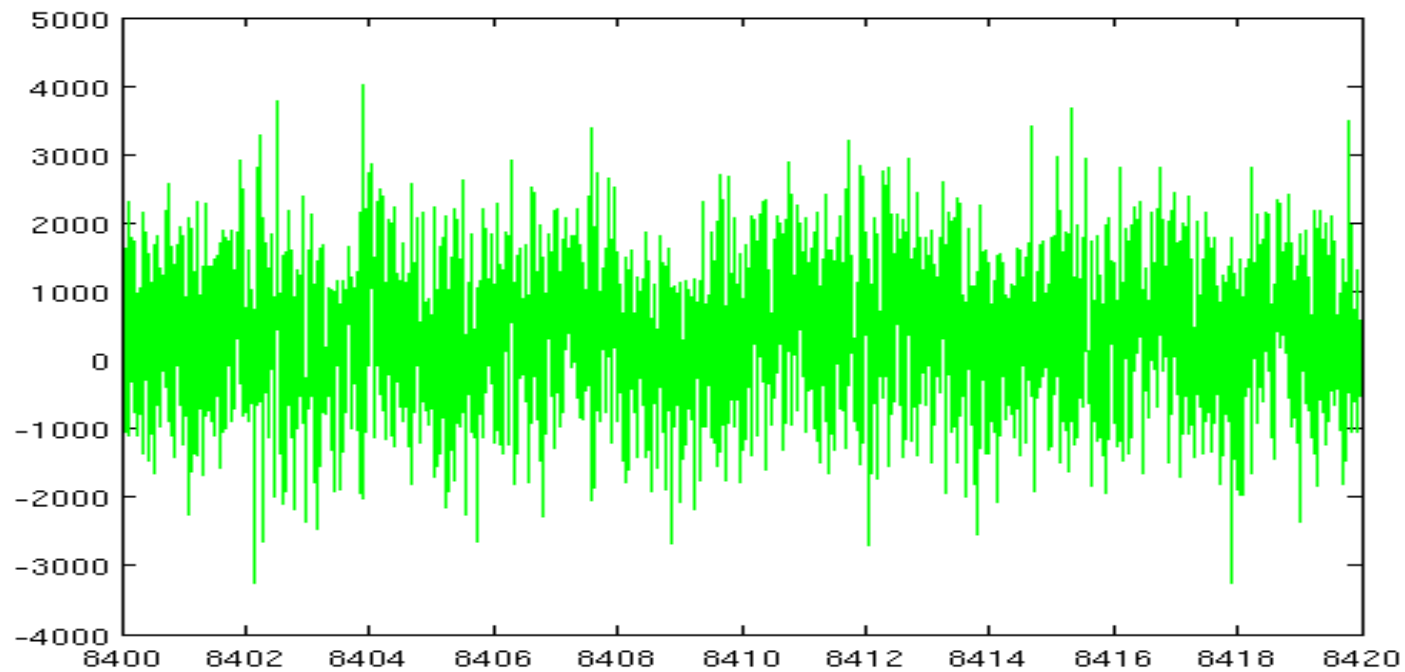
$$\textit{Mínimo Erro} \quad \xi_{min} = R_d(0) - \sum_{l=0}^{N-1} w[l] R_{dx}^*[l]$$

$$\mathbf{w} = \mathbf{R}_x^{-1} \mathbf{R}_{dx} \quad \Rightarrow \quad \xi_{min} = R_d(0) - \mathbf{R}_{dx}^H \mathbf{R}_x^{-1} \mathbf{R}_{dx}$$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Exemplo de Estimação com Filtro **FIR** de Wiener

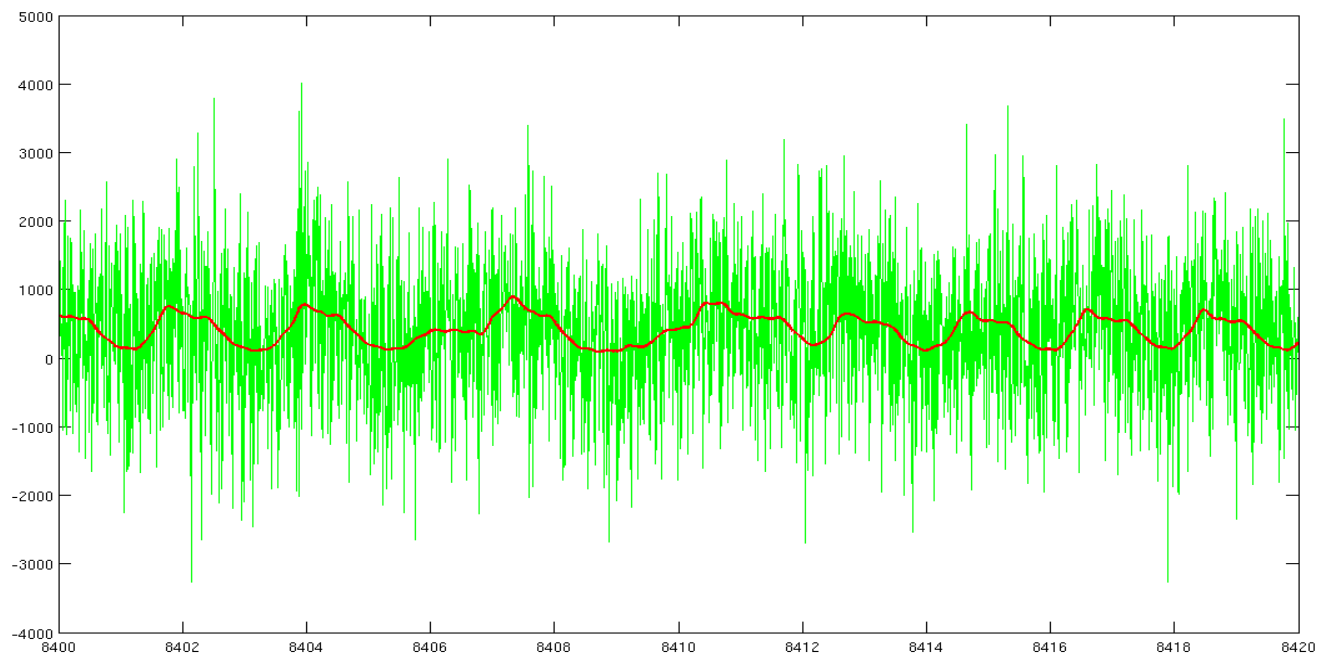
Sinal corrompido $x[n]$



Estimação Linear - Filtragem Óptima

Exemplo de Estimação com Filtro FIR de Wiener

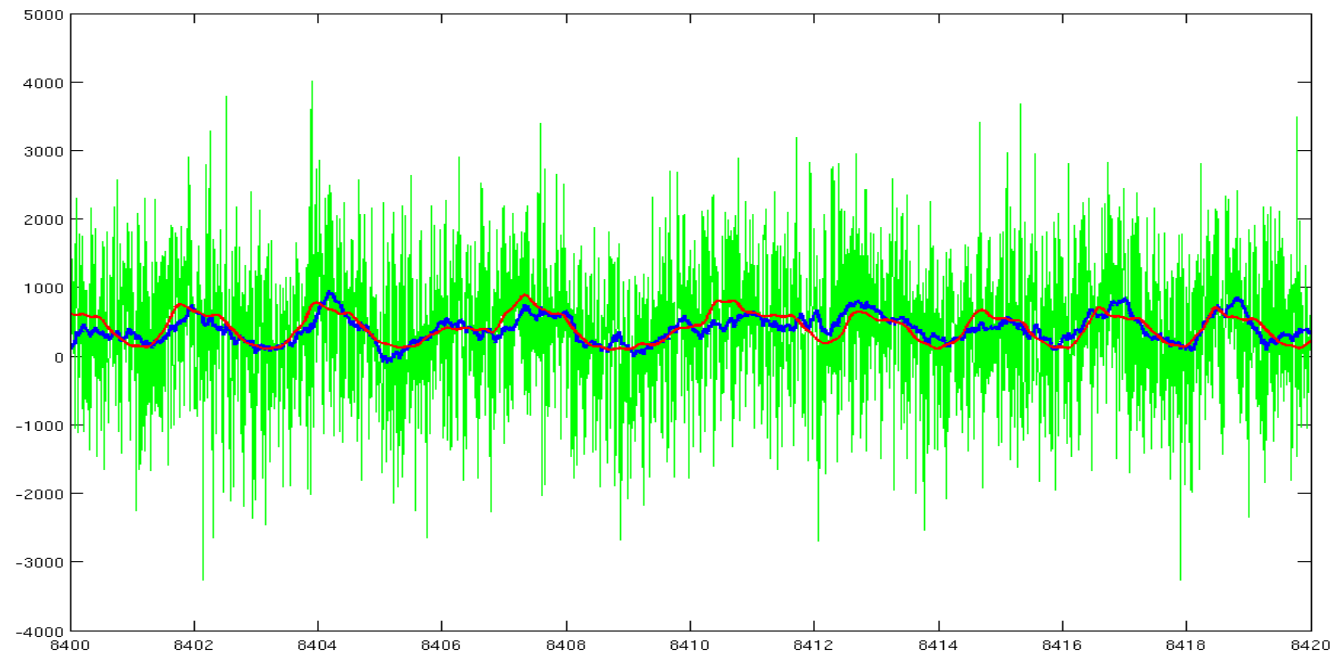
Sinal corrompido $x[n]$ e sinal original $d[n]$.



Estimação Linear - Filtragem Óptima

Exemplo de Estimação com Filtro FIR de Wiener

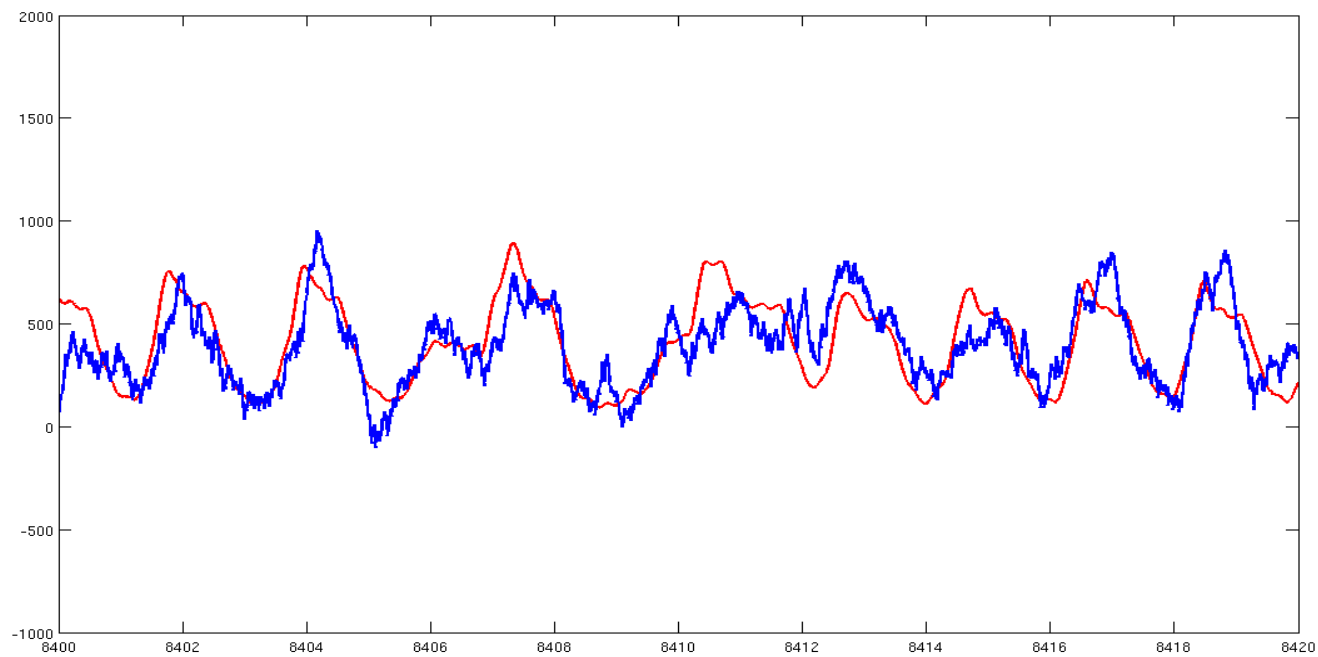
Sinal corrompido $x[n]$, sinal original $d[n]$ e sinal estimado $\hat{d}[n]$



Estimação Linear - Filtragem Óptima

Exemplo de Estimação com Filtro FIR de Wiener

Sinal original $d[n]$ e sinal estimado $\hat{d}[n]$



Estimação Linear - Filtragem Óptima

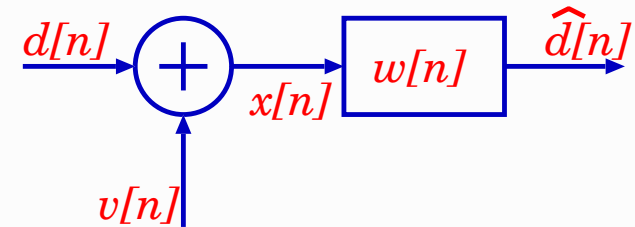
Filtros FIR de Wiener - Filtragem

Sinal $d[n]$ corrompido com ruído $v[n]$, resultando em:

$$x[n] = d[n] + v[n]$$

Exemplos de aplicação:

- recuperação de sinais adquiridos em ambientes ruidosos
- enriquecimento da qualidade de imagem
- restauração de gravações antigas



Consideramos o ruído e o sinal não correlacionados. Logo $R_{dv}[k] = E \{d[n]v^*[n - k]\} = 0$. Então:

$$R_{dx}[k] = E \{d[n]x^*[n - k]\} = E \{d[n]d^*[n - k]\} + E \{d[n]v^*[n - k]\} = R_d[k]$$

$$R_x[k] = E \{x[n + k]x^*[n]\} = E \{[d[n + k] + v[n + k]] [d[n] + v[n]]^*\} = R_d[k] + R_v[k]$$

Equação de Wiener-Hopf
(ruído e sinal não correlacionados)

$$[\mathbf{R}_d + \mathbf{R}_v] \mathbf{w} = \mathbf{R}_d$$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros FIR de Wiener - Exemplo de Filtragem

Consideremos um processo estacionário $d[n]$ com autocorrelação $R_d[k] = \alpha^{|k|}$. $|\alpha| < 1$

corrompido com ruído branco não correlacionado com variância σ_v^2 , tal que $x[n] = d[n] + v[n]$.

Pretende-se desenhar um filtro FIR de Wiener de primeira ordem (comprimento 2) para reduzir o efeito do ruído e obter a melhor estimativa de $d[n]$.

Logo, o filtro será dado por: $W(z) = w[0] + w[1]z^{-1}$ $N = 2$

sendo a equação de Wiener-Hopf dada por:
$$\begin{bmatrix} R_x[0] & R_x[1] \\ R_x[1] & R_x[0] \end{bmatrix} \begin{bmatrix} w[0] \\ w[1] \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} R_{dx}[0] \\ R_{dx}[1] \end{bmatrix}$$

resulta

$$W(z) = \frac{1}{(1 + \sigma_v^2)^2 - \alpha^2} [(1 + \sigma_v^2 - \alpha^2 + \alpha\sigma_v^2 z^{-1})]$$

Estimação Linear - Filtragem Ótima

Filtros FIR de Wiener - Exemplo de Filtragem

Considerando $\alpha = 0.8$ e $\sigma_v^2 = 1$ obtemos:

SNR sem o filtro:

$$\text{SNR} = \frac{R_d[0]}{\sigma_v^2} = \frac{\alpha^0}{\sigma_v^2} = 1$$

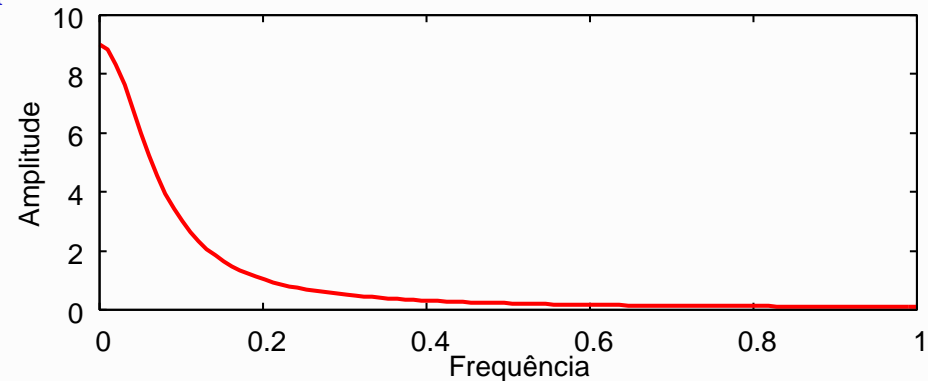
SNR com o filtro:

$$\text{SNR} = \frac{E \left\{ |w[n] * d[n]|^2 \right\}}{E \left\{ |w[n] * v[n]|^2 \right\}}$$

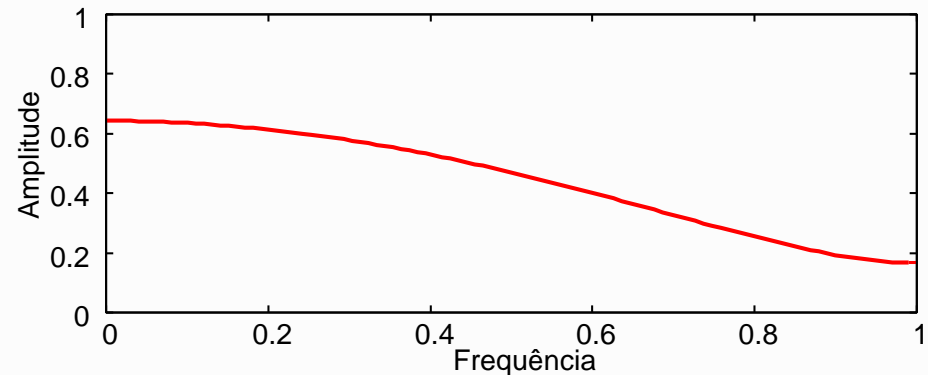
$$\text{SNR} = \frac{\mathbf{w}^T \mathbf{R}_d \mathbf{w}}{\mathbf{w}^T \mathbf{R}_v \mathbf{w}} = \frac{0.37748}{0.2206}$$

Logo a SNR será dada por:

$$\text{SNR}_{dB} = 10 \log_{10} \frac{0.37748}{0.2206} = 2.302 dB$$



Amplitude do espectro de potência do processo $d[k]$.



Resposta em Amplitude do filtro de Wiener

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros de Wiener - Predicção

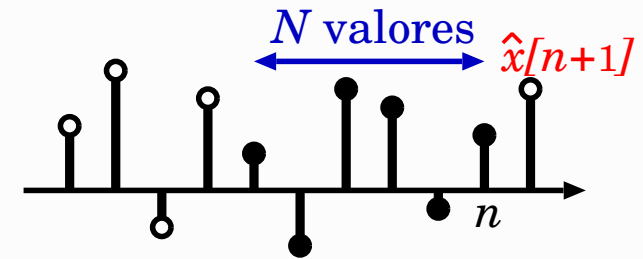
Neste caso o objectivo é estimar o sinal em $n + 1$, $x[n + 1]$:

$$\hat{x}[n + 1] = \sum_{k=0}^{N-1} w[k]x[n - k]$$

Se considerarmos $d[n] = x[n + 1]$ temos uma situação idêntica à anterior.

Sendo

$$R_{dx}[k] = E \{d[n]x^*[n - k]\} = E \{x[n + 1]x^*[n - k]\} = R_x[k + 1]$$



Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros de Wiener - Predicção

As equações de Wiener-Hopf resultantes são dadas por:

$$\begin{bmatrix} R_x[0] & R_x^*[1] & \dots & R_x^*[N-1] \\ R_x[1] & R_x[0] & \dots & R_x^*[N-2] \\ R_x[2] & R_x[1] & \dots & R_x^*[N-3] \\ \cdot & \cdot & & \cdot \\ \cdot & \cdot & & \cdot \\ \cdot & \cdot & & \cdot \\ R_x[N-1] & R_x[N-2] & \dots & R_x[0] \end{bmatrix} \begin{bmatrix} w[0] \\ w[1] \\ w[2] \\ \cdot \\ \cdot \\ \cdot \\ w[N-1] \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} R_{dx}[1] \\ R_{dx}[2] \\ R_{dx}[3] \\ \cdot \\ \cdot \\ \cdot \\ R_{dx}[N] \end{bmatrix}$$

Sendo o erro quadrático médio dado por:

$$\xi_{min} = R_x(0) - \sum_{k=0}^{N-1} w[k] R_x^*[k+1]$$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros de Wiener - Exemplo de Predicção

Consideremos um processo estacionário $x[n]$ com autocorrelação $R_x[k] = \alpha^{|k|}$.

O preditor de primeira ordem (comprimento 2) é da forma:

$$\hat{x}[n+1] = w[0]x[n] + w[1]x[n-1]$$

Resultando nas **equações de Wiener-Hopf**:

$$\begin{bmatrix} 1 & \alpha \\ \alpha & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} w[0] \\ w[1] \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \alpha \\ \alpha^2 \end{bmatrix}$$

O preditor de primeira ordem é dado por: $\hat{x}[n+1] = \alpha x[n]$

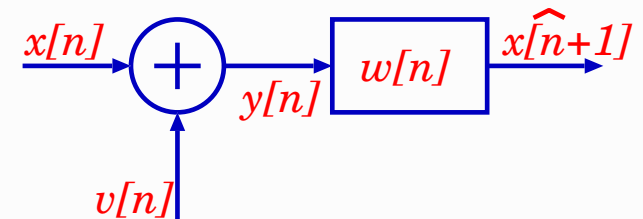
Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros de Wiener - Predicção no ruído

Neste caso o objectivo é estimar o sinal em $n + 1$, $x[n + 1]$, quando ele se encontra corrompido com ruído:

Sendo assim

$$\hat{x}[n + 1] = \sum_{k=0}^{N-1} w[k]y[n - k]$$



Sendo a **equação de Wiener-Hopf** dada por:

$$\mathbf{R}_y \mathbf{w} = \mathbf{R}_{dy}$$

com $\mathbf{R}_y = \mathbf{R}_x + \mathbf{R}_v$ caso o sinal e o ruído sejam não correlacionados.

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros de Wiener - **Predicção de amostra** $n + m$

Equações de Wiener-Hopf:

$$\begin{bmatrix} R_x[0] & R_x^*[1] & \dots & R_x^*[N-1] \\ R_x[1] & R_x[0] & \dots & R_x^*[N-2] \\ R_x[2] & R_x[1] & \dots & R_x^*[N-3] \\ \cdot & \cdot & & \cdot \\ \cdot & \cdot & & \cdot \\ \cdot & \cdot & & \cdot \\ R_x[N-1] & R_x[N-2] & \dots & R_x[0] \end{bmatrix} \begin{bmatrix} w[0] \\ w[1] \\ w[2] \\ \cdot \\ \cdot \\ \cdot \\ w[N-1] \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} R_{dx}[m] \\ R_{dx}[m+1] \\ R_{dx}[m+2] \\ \cdot \\ \cdot \\ \cdot \\ R_{dx}[m+N-1] \end{bmatrix}$$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros de Wiener IIR

Consideramos o filtro IIR de Wiener com função impulsiva $h[n]$ com função de transferência dada por:

$$H(z) = \sum_{k=-\infty}^{+\infty} h[k]z^{-k}$$

$H(z)$ é tal que minimiza o erro quadrático médio:

$$\xi = E \left\{ |e[n]|^2 \right\}, \quad \text{com } e[n] = d[n] - \hat{d}[n] = d[n] - \sum_{l=-\infty}^{+\infty} h[l]x[n-l]$$

O mínimo do erro quadrático médio implica:

$$\frac{\partial \xi}{\partial h[m]} = 0 \Rightarrow E \{ e[n]x^*[n-m] \} = 0; \quad -\infty < m < +\infty$$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros de Wiener IIR

Combinando as duas últimas expressões:

$$\sum_{l=-\infty}^{+\infty} h[l]R_x[m-l] = R_{dx}[k]; \quad -\infty < m < +\infty$$

Que é equivalente a:

$$h[m] * R_x[m] = R_{dx}[m]$$

Que resulta no domínio da frequência no filtro não causal

$$H(e^{j\Omega}) = \frac{P_{dx}(e^{j\Omega})}{P_x(e^{j\Omega})}$$

Neste caso, o erro quadrático médio mínimo é dado por:

$$\xi_{min} = R_d(0) - \sum_{l=-\infty}^{+\infty} h[l]R_{dx}^*(l) = R_d(0) - \frac{1}{2\pi} \int_{-\pi}^{\pi} H(e^{j\Omega}) P_{dx}(e^{j\Omega}) d\Omega$$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtros de Wiener IIR Causal

Aproximação semelhante, só que consideramos a resposta impulsiva nula para $n < 0$

$$\hat{d}[n] = x[n] * h[n] = \sum_{k=0}^{+\infty} h[k]x[n-k] \Rightarrow \sum_{l=0}^{+\infty} h[l]R_x[k-l] = R_{dx}[k]$$

Função de Transferência

$$H(z) = \frac{1}{\sigma_0^2 Q(z)} \frac{P_{dx}(z)}{Q^*(1/z^*)}$$

Em que $Q(z)$ resulta da factorização espectral de

$$P_x(z) = \sigma_0^2 Q(z)Q^*(1/z^*)$$

Erro Mínimo

$$\xi_{min} = R_d(0) - \sum_{l=0}^{+\infty} h[l]R_{dx}^*(l) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\pi}^{\pi} (P_d(e^{j\Omega}) - H(e^{j\Omega})P_{dx}(e^{j\Omega})) d\Omega$$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtro de Kalman Discreto

Filtro de Wiener requer sinais $d[n]$ e $x[n]$
WSS

Os **filtros de Kalman** são aplicados a sinais não estacionários.

Equação de Estado

$$\mathbf{d}[n] = \mathbf{A}[n-1] \mathbf{d}[n-1] + \mathbf{w}[n]$$

Equação de Observação

$$\mathbf{d}[n] = \mathbf{A}[n-1] \mathbf{d}[n-1] + \mathbf{w}[n]$$

Inicialização

$$\hat{\mathbf{d}}[0|0] = E \{ \mathbf{d}[0] \}$$

$$\mathbf{P}[0|0] = E \{ \mathbf{d}[0] \mathbf{d}^H[0] \}$$

Cálculo

Para $n = 1, 2, \dots$, calcular

$$\hat{\mathbf{d}}[n|n-1] = \mathbf{A}[n-1] \hat{\mathbf{d}}[n-1|n-1]$$

$$\mathbf{P}[n|n-1] = \mathbf{A}[n-1] \mathbf{P}[n-1|n-1] \mathbf{A}^H[n-1] + \mathbf{Q}_w[n]$$

$$\mathbf{K}[n] = \mathbf{P}[n|n-1] \mathbf{C}^H[n]$$

$$[\mathbf{C}[n] \mathbf{P}[n|n-1] \mathbf{C}^H[n] + \mathbf{Q}_v[n]]^{-1}$$

$$\hat{\mathbf{d}}[n|n] = \hat{\mathbf{d}}[n|n-1] + \mathbf{K}[n] [\mathbf{x}[n] - \mathbf{C}[n] \hat{\mathbf{d}}[n|n-1]]$$

$$\mathbf{P}[n|n] = [\mathbf{I} - \mathbf{K}[n] \mathbf{C}[n]] \mathbf{P}[n|n-1]$$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtro de Kalman Discreto - Exemplo

Estimação de um valor constante corrompido por ruído branco não correlacionado de média nula.

Nesse caso a equação de estado é dada por: $d[n] = d[n - 1]$

Sendo observado: $x[n] = d[n] + v[n]$

Logo: $\mathbf{A}[n] = 1$, $\mathbf{C}[n] = 1$, $\mathbf{Q}_w[n] = 0$ e $\mathbf{Q}_v[n] = \sigma_v^2$

Como $x[n]$ é um escalar, a covariância do erro também é escalar, $P[n|n] = E \{e^2[n|n]\}$, com $e[n|n] = d[n] - \hat{d}[n|n]$

Aplicando as equações:

$$P[n - 1] = P[n|n - 1] = P[n - 1|n - 1], k[n] = P[n - 1] [P[n - 1] + \sigma_v^2]^{-1}$$

$$P[n] = [1 - K[n]] P[n - 1] = \frac{P[n - 1]\sigma_v^2}{P[n - 1] + \sigma_v^2} \Leftrightarrow P[n] = \frac{P[0]\sigma_v^2}{n P[0] + \sigma_v^2}$$

$$k[n] = \frac{P[n - 1]}{P[n - 1] + \sigma_v^2} = \frac{P[0]}{n P[0] + \sigma_v^2}$$

Estimação Linear - Filtragem Óptima

Filtro de Kalman Discreto - Exemplo

Obtemos então para o filtro de Kalman:

$$\hat{d}[n] = \hat{d}[n-1] + \frac{P[0]}{n P[0] + \sigma_v^2} [x[n] - \hat{d}[n-1]]$$

Nota:

Supor que $\hat{d}[0] = 0$ e que $P[0] \rightarrow \infty$, ou seja, não há qualquer informação à priori sobre d . Então:

$$k[n] = \frac{1}{n} \Rightarrow \hat{d}[n] = \frac{n-1}{n} \hat{d}[n-1] + \frac{1}{n} x[n] = \frac{1}{n} \sum_{k=1}^n x[k]$$

Ou seja, a média.