

Univerza v Ljubljani Fakulteta za <mark>matematiko in fiziko</mark>

 $Oddelek\ za\ fiziko$ 

## 12. naloga: - - Spektralna analiza in filtriranje

Poročilo pri predmetu modelska analiza 12015/2016

 $\begin{array}{c} Avtor: \\ \text{Klemen RAHNE} \\ 28152028 \end{array}$ 

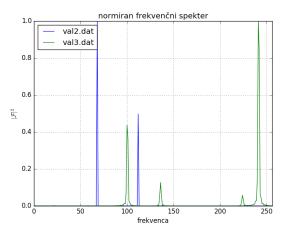
 $21.\ \mathrm{januar}\ 2016$ 

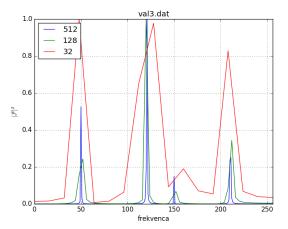
## 1 Frekvenčni sprekter

Iz datotek, dosegljivih na spletni strani moramo določiti frekvenčni speketer. To dosešemo s Fourierovo transformacijo:

$$\mathcal{F}_{k} = \frac{1}{N} \sum_{j=1}^{N} f_{j} e^{\frac{-ikj2\pi}{N}}$$
 (1.1)

kjer je  $f_k$  izmerjena funkcija.



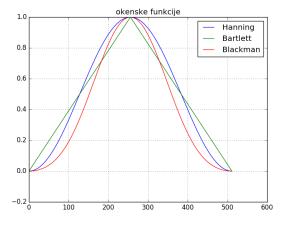


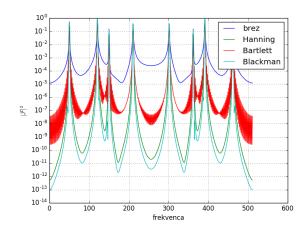
Slika 1.1: Na levi imamo normirana frekvenčna spektra iz datotek val2.dat in val3.dat. Na desni imamo primerjavo spektra iz datoteke val3.dat, pri različnih intervalih Fourierove transformacije. Opazimo, da se širina ostrega širina frekvenčnega vrha veča.

Pri diskretni Fourierovi transformaciji prihaja do dveh problemov: 1.) potujitev in 2.) puščanje. Puščanje odpravimo s ti. okenskimi funkcijami. Našo Fourierovo transformacijo modificiramo:

$$\mathcal{F}_{k} = \frac{1}{N} \sum_{j=1}^{N} w_{j} f_{j} e^{\frac{-ikj2\pi}{N}}$$
 (1.2)

kjer je  $w_k$  vrednost okenske funkcije. Okenske funkcije imajo v N/2 praviloma vrednost 1, ter nato vrednost pada proti 0.





Slika 1.2: Na levi imamo primere okenskih funkcij, ki smo jih uporabili na podatkih iz datoteke *val3.dat*-na desni. Opazimo, da s uporabo "najslabše" okenske funkcije (Bartlee-preprost trikotnik) izboljšamo frekvenčni spekter 2 velikostna razreda, s še boljšo okensko funkcijo tudi za 4 ali več velikostih razredov.

## 2 Wienerjev filter

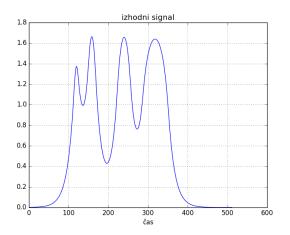
Za rekonstrukcijo vhodnega signala, ki se zaradi odzivne funkcije sistema in šuma spremeni:

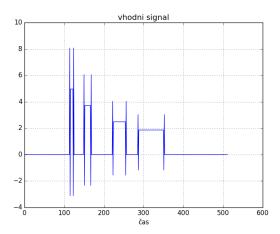
$$c(t) = u(t) \ast r(t) + n(t) = s(t) + n(t)$$

kjer je c(t) izmerjen signal, u(t) vhodni signal, ki ga ne pozanmo, r(t) odzivna funkcija sistema ter n(t) šum. N. Wiener je za izračun vhodnega signal u(t) predlagal, da se pred dekonvolucijo funkcijo  $\mathcal{U}(f) = \frac{\mathcal{C}(f)}{R(f)}$  pomnoži s funkcijo:

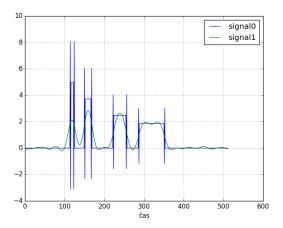
$$\Phi = \frac{|\mathcal{S}(f)|^2}{|\mathcal{S}(f)|^2 + |\mathcal{N}(f)|^2}$$
(2.1)

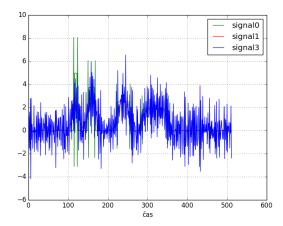
Pri tem so vse funkcije z veliko samo Fourierovo transformacijo funkcij s malo črko. Ker ne poznamo kašen je šum ga ocenimo.



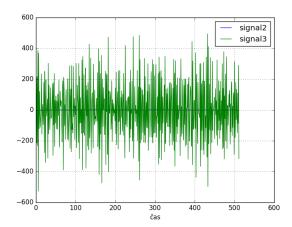


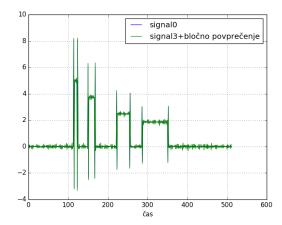
Slika 2.1: Na levi imamo naš izmerjeni signal, desni pa njena dekompozicija. Prenosna funkcija je  $r(t) = \frac{1}{2\tau}e^{-\frac{t}{\tau}}$ ,  $\tau = 16$ . Tu je  $\Phi = 1$ , saj tu ni šuma.





Slika 2.2: Na levi imamo primerjavo signala brez šuma s signalom, ki ima malo šuma. N desni imamo v treti krivulji še več šuma. Oblika še priblišno sledi krivulji brez šuma.





Slika 2.3: Na levi, zelena krivulja je rekonstrukcija iz datoteke signal3.dat. V izvorni datoteki, je že toliko šuma, da tudi Wienerjev filter ne prinese izboljšave. Zato smo poskusili s ti. bločno povprečenje. V izvorni datoteki smo povprečili podatke v blokih po 20 točk. S tem smo izgubili 20 točk, vendar smo začetnih in kočnih 10 točk, kar enačili s povprečjem prvih/zadnjih deset točk. Izboljšava je očtina, saj se oblika skoraj ujema s obliko, ko ni nič šuma.

## 3 Lincolnova slika

Oglejmo si kako izgledajo dekonvolirane slike iz datotek  $lincoln\_L30\_N00, 10, 20, 30$ :





Slika 3.1: Na levi je preprosta dekonvolucija slike brez šuma, na desni pa vsebuje nekaj šuma. Prenosna funkcija sistema je  $r(t)=\frac{1}{\tau}e^{-\frac{t}{\tau}},\, \tau=30$