

## Lecture 5

## Fourier Transform

$f(t)$  – Function;  $F(\omega)$  – Fourier harmonic

$$F(\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} f(t) \exp(i\omega t) dt$$

$$f(t) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{+\infty} F(\omega) \exp(-i\omega t) d\omega$$

$F = F(\omega)$  : Spectral Distribution, Spectrum

## Fourier Transform

Time / Frequency

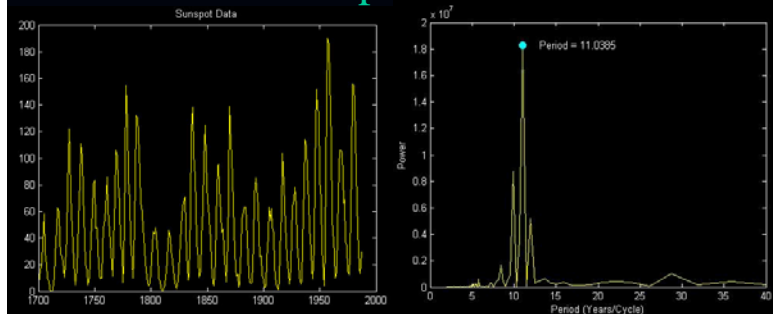
$$F(\omega) = \int_{-\infty}^{+\infty} f(t) \exp(i\omega t) dt$$

Co-ordinate / Wave-number

$$F(k) = \int_{-\infty}^{+\infty} f(x) \exp(ikx) dx$$

Temporal (Spatial) spectrum: **Spectral Analysis**

## Sunspot Data



Time series

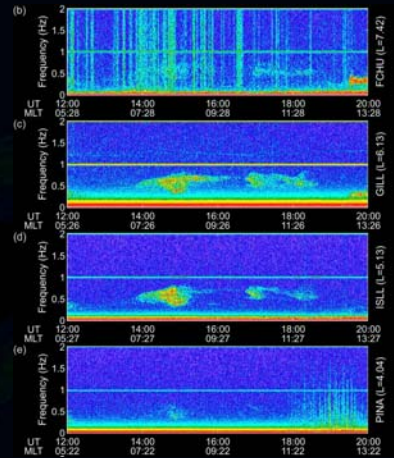
Spectrum

```
load sunspot.dat
Year = sunspot(:,1); Wolf = sunspot(:,2);
```

## Spectrogram

Time evolution  
of the temporal  
spectrum (frequencies)

*Solar wind pressure  
and magnetic field  
Fourier spectrograms  
(CARISMA)*



ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## FT: Properties

### Linear Superposition

$$f_1(t) + f_2(t) \rightarrow F_1(\omega) + F_2(\omega)$$

### Correlation

$$\int_{-\infty}^{+\infty} f_1(\tau) f_2(t - \tau) d\tau \rightarrow F_1(\omega) F_2(\omega)$$

### Convolution

$$\int_{-\infty}^{+\infty} f_1(\tau) f_2(t + \tau) d\tau \rightarrow F_1(\omega) F_2^*(\omega)$$

ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## Discrete Fourier Transform

Continuous:  $X = (-\infty \dots \infty)$

Discrete:  $X_k = (X_1 \dots X_N)$

$$X_k = \sum_{n=0}^{N-1} x_n \exp\left(-i2\pi \frac{k}{N} n\right)$$

$$x_n = \frac{1}{N} \sum_{k=0}^{N-1} X_k \exp\left(i2\pi \frac{k}{N} n\right)$$

$k = 0 \dots (N-1)$

**Discrete Spectrum**

ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## DFT constraints

### Length-Scales:

Domain Size:  $L = X_N - X_1$

Step Size:  $\Delta X = X_k - X_{k-1}$ ,  $\Delta X = L/(N-1)$

### Wave-Numbers:

Maximal wave-number:  $K = 2\pi / \Delta X$

Minimal wave-number:  $\Delta K = 2\pi / L$

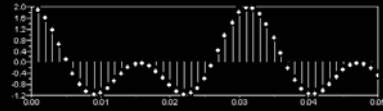
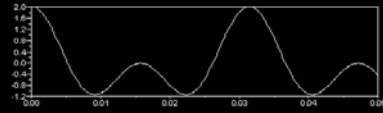
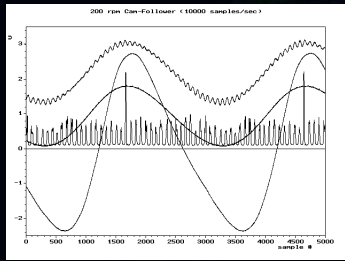
Number of Fourier Harmonics: N  
(sampling rate, resolution)

ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

# Sampling

Discretization:  
Sample continuous  
function

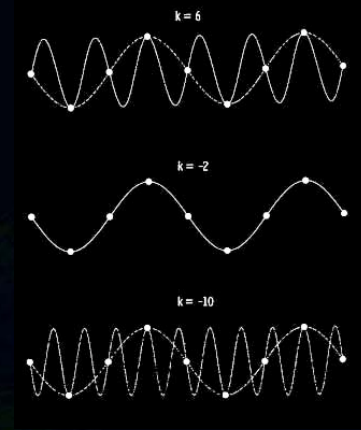


Nyquist critical frequency:

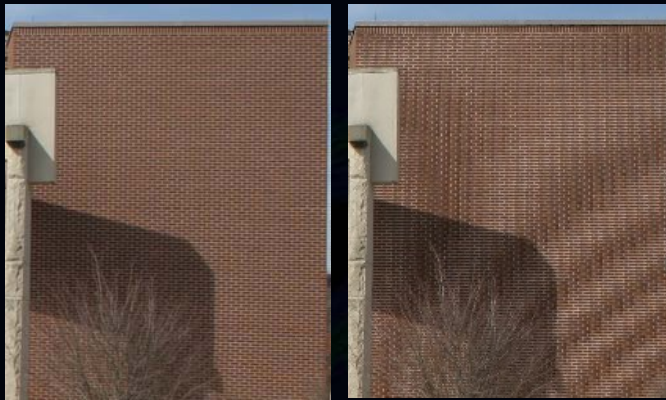
$$\omega_c = 1 / 2\Delta$$

$$\omega < \omega_c$$

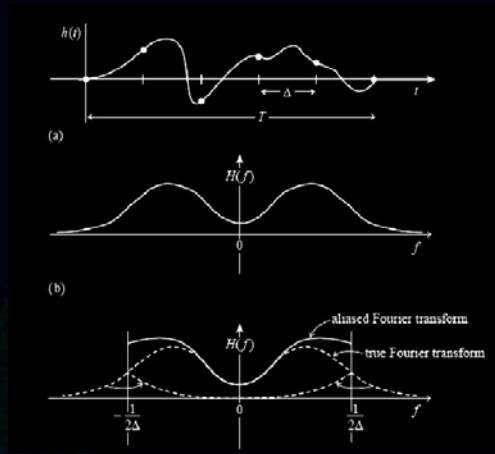
# Sampling



# Aliasing

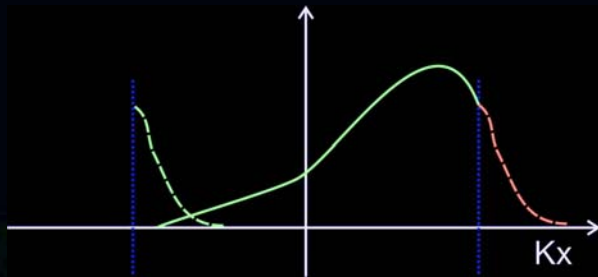


# Aliasing



## Aliasing

Aliasing defects to spectral power



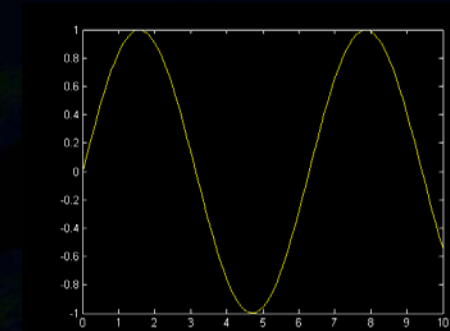
$$k_x \rightarrow -k_x$$

ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## Number of Harmonics

```
t = (0:0.1:10);  
y = sin(t);  
plot(t,y);
```

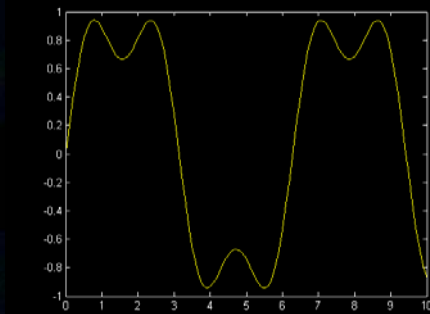


ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## Number of Harmonics

```
t = (0:0.1:10);  
y = sin(t) + sin(3*t)/3;  
plot(t,y);
```

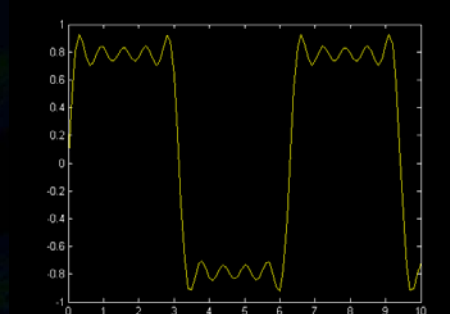


ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## Number of Harmonics

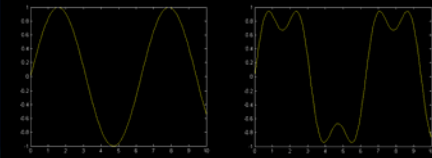
```
t = (0:0.1:10);  
y = sin(t) + sin(3*t)/3 + ...  
sin(5*t)/5 + sin(7*t)/7 + sin(9*t)/9;  
plot(t,y);
```



ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

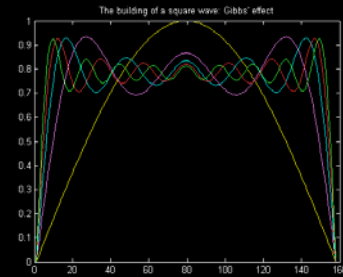
ალ. თევზაძე (2011)

## Gibbs Effect



$N = 1 \dots 9$

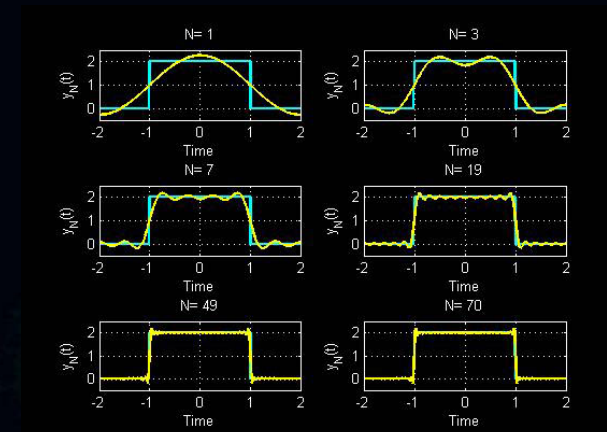
Density of the spectrum



ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## Gibbs Effect

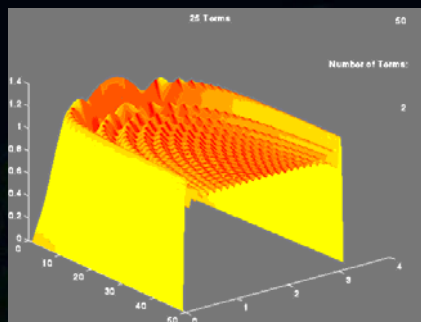


ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## Gibbs in 2D

$(X, Y) / (Kx, Ky)$



ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## Fast Fourier Transform

**DFT:**

$O(N^2)$  calculation process

**FFT Algorithm:**  $(N = 2^m)$

$O(N \log N)$  calculation process

(Cooley, Turkey 1960, ... Gauss 1805)

$N = 10^6$     FFT : 30sec

                  FT : 2 week

ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## PDE: Spectral Method

PDE: 
$$\frac{\partial}{\partial t} A(x, t) = c^2 \frac{\partial^2}{\partial x^2} A(x, t)$$

Fourier decomposition in SPACE: 
$$a(k, t) = \int_{-\infty}^{+\infty} A(x, t) \exp(ikx) dx$$

$$\int \left\{ \frac{d}{dt} a(k, t) + c^2 k^2 a(k, t) \right\} \exp(ikx) dx = 0$$

ODE solver:  $a = a(k, t)$

Inverse Fourier transform:  $A = A(x, t)$

ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## Spectral Simulations

Discretize PDE:

Sampling

DFT:

mostly FFT

1. Transform PDE to spectral ODE
2. Solve ODE (e.g., R-K)
3. Inverse transform to reconstruct solutions

ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## Spectral Method: Features

### Initial Value Problem

- Calculate initial values in k-space

### Boundary Value Problem

- Integrate boundaries into k-space

### Spatial Inhomogeneities

- Introduce numerical variables to homogenize
- Integrate during reconstruction

ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## Spectral Method: Problems

### 1. Shocks

Discontinuity:  $\Delta \rightarrow 0$

$$K_{cr} = 1/2\Delta \rightarrow \infty$$

$$K_{max} < K_{cr}$$

### 2. Complex Boundaries

Ill-known numerical instabilities;

### 3. Nonlinearities

ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამოცანების მოდელირება

ალ. თევზაძე (2011)

## Spectral Method: Variants

- Galerkin Method (finite element methods)
- Tau Method
- Pseudo-spectral Method

## Comparison

### Spectral Method:

Linear combination of continuous functions;  
Global approach;

### Finite Difference, Flux conservation:

Array of piecewise functions;  
Local approach;

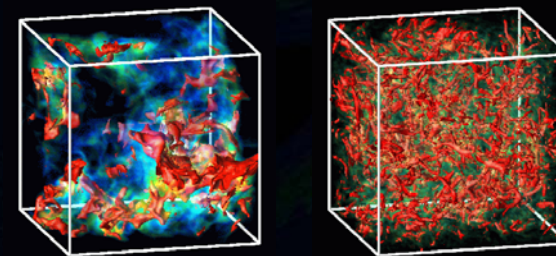
+ / -

- + (very) fast for smooth solutions
- + Exponential convergence
- + Best for turbulent spectrum
- Shocks
- Inhomogeneities
- Complex Boundaries
- Need for serial reconstruction (integration)

## Chaotic flows

Post-processing:

Partial Reconstruction at different length-scales



end

[www.tevza.org/home/course/modelling-II\\_2011](http://www.tevza.org/home/course/modelling-II_2011)

ასტროფიზიკის და პლანეტის ფიზიკის ამიჯანების მიმდევრობა

ალ. თევზაძე (2011)