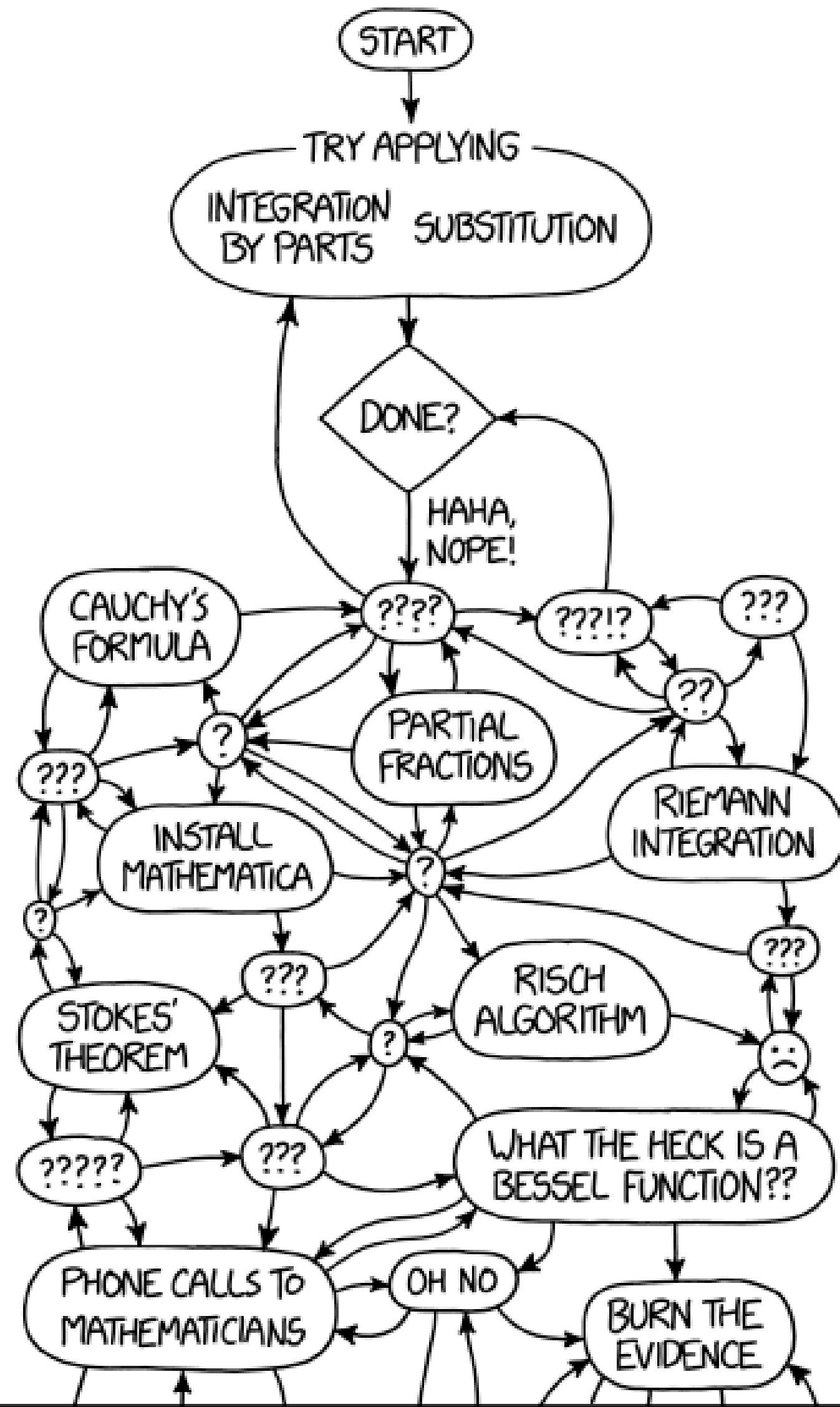
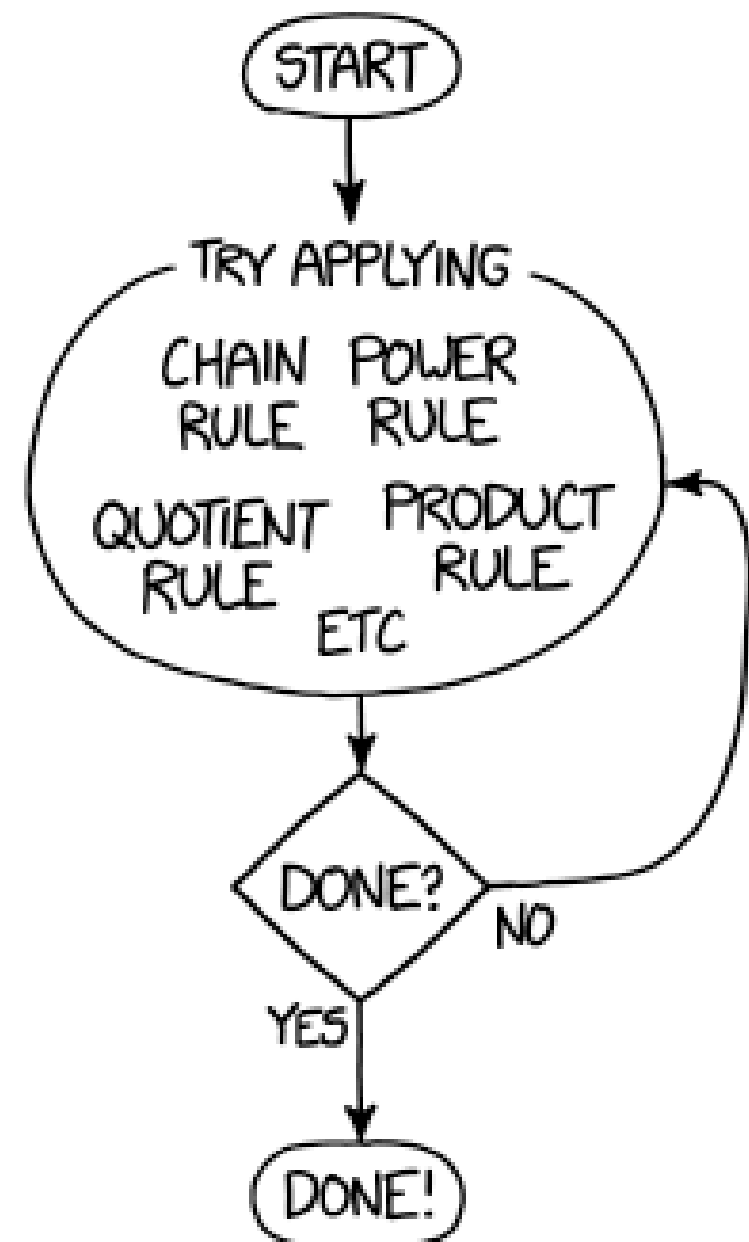


METODI COMPUTAZIONALI PER LA FISICA

Integrazione e Derivazione

S. Germani - stefano.germani@unipg.it

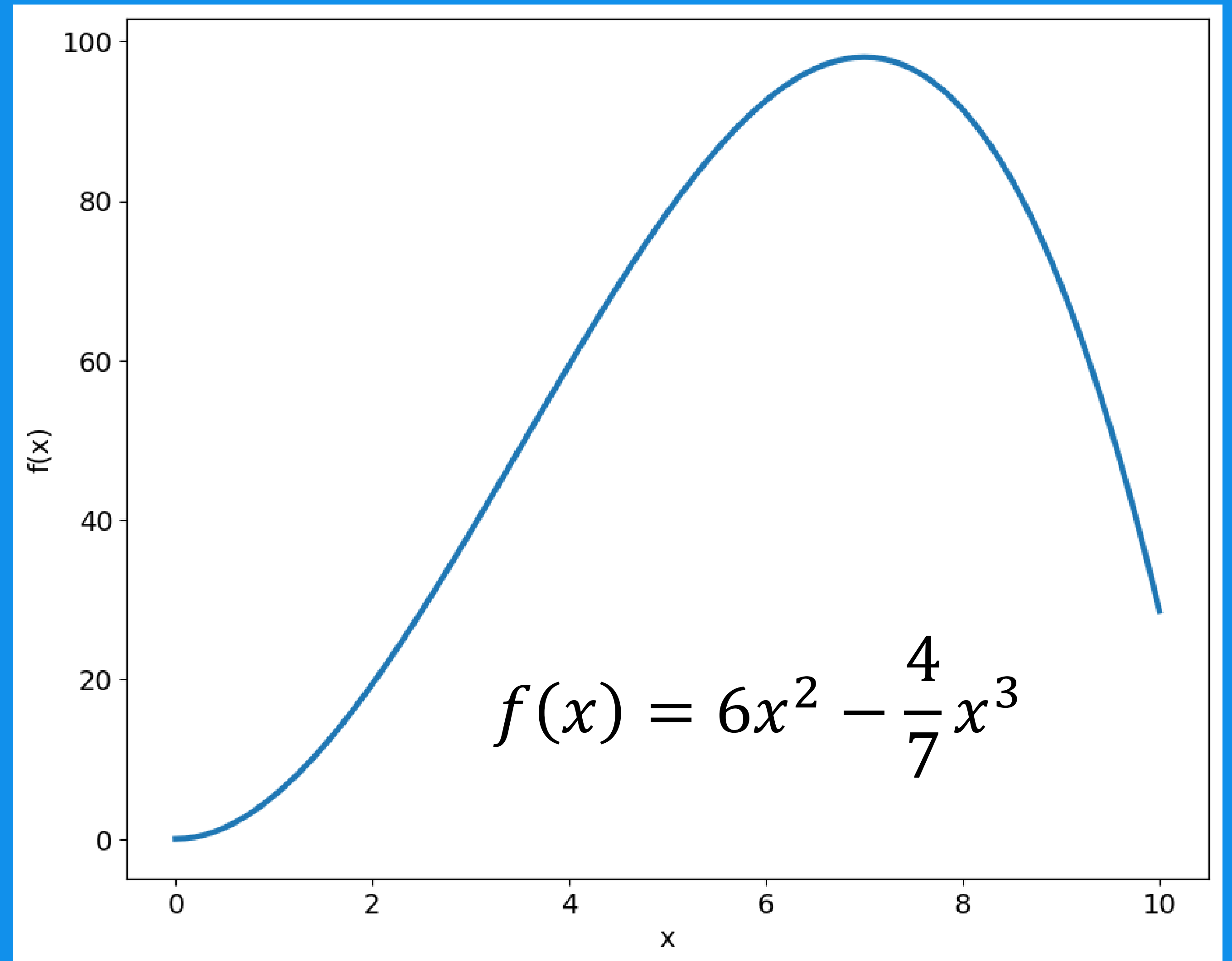
SOMMARIO



- Integrazione
 - Regola del Trapezio
 - Regola di Cavalieri-Simpson
- Derivazione
 - Differenza Centrale
 - Dati Rumorosi

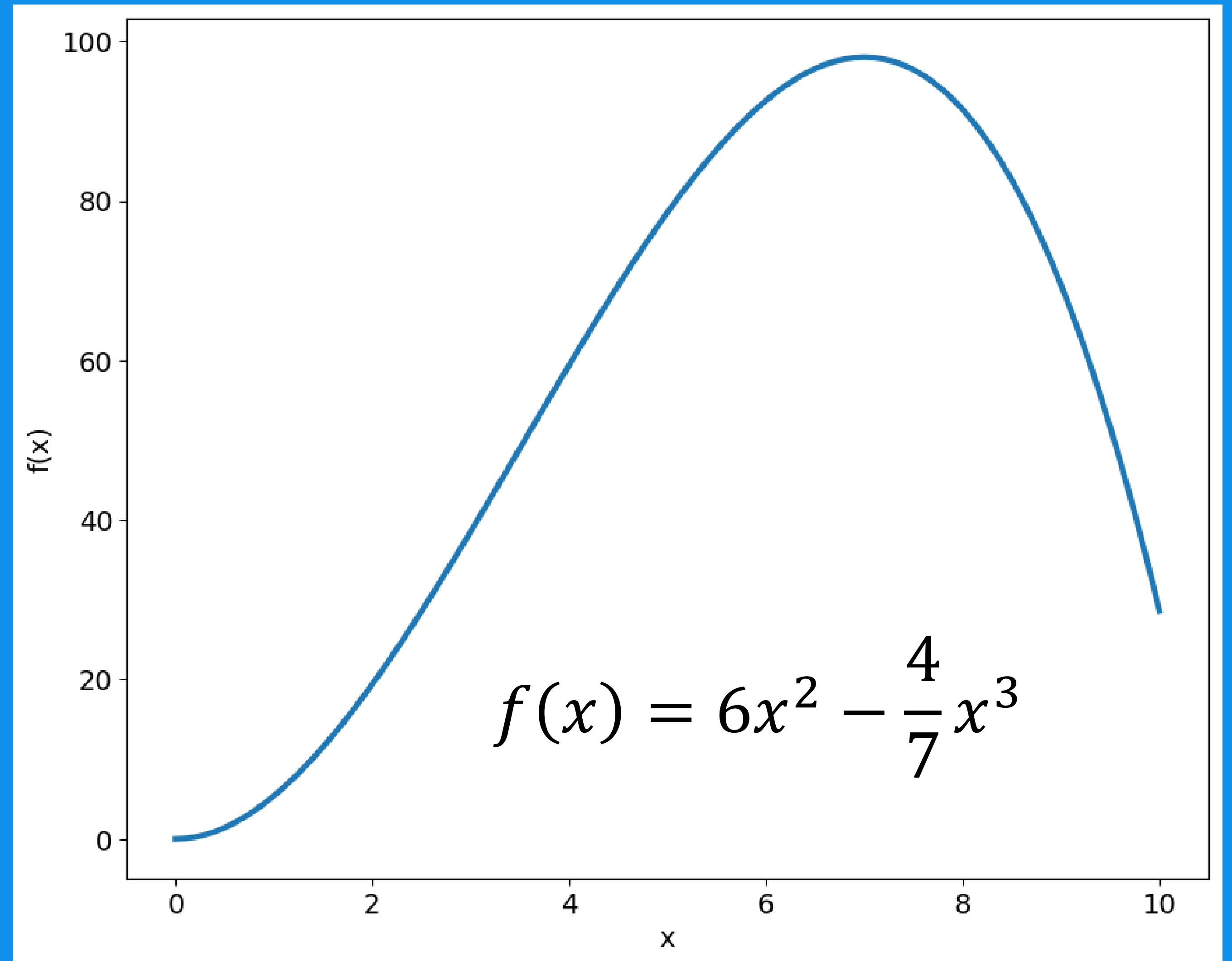
INTEGRAZIONE

Funzione di test



INTEGRAZIONE

Funzione di test



Integrale analitico

$$\int_0^{10} f(x) dx = 2x^3 - \frac{1}{7}x^4 \Big|_0^{10} = 571.4285714285716$$

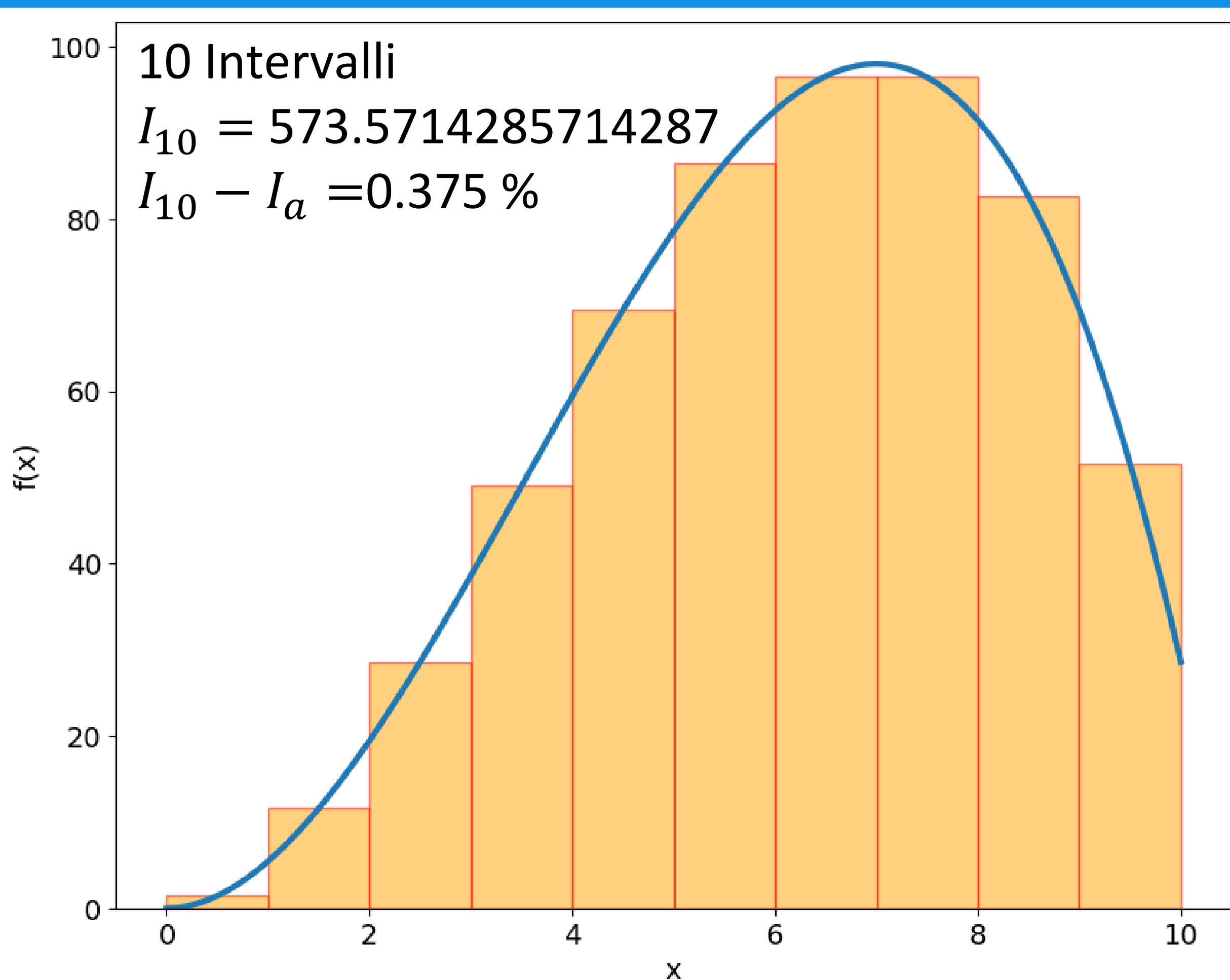
RETTANGOLO

Divido l'intervallo di integrazione in N sottointervalli

Prendo il valore al centro di ogni sottointervallo

RETTANGOLO

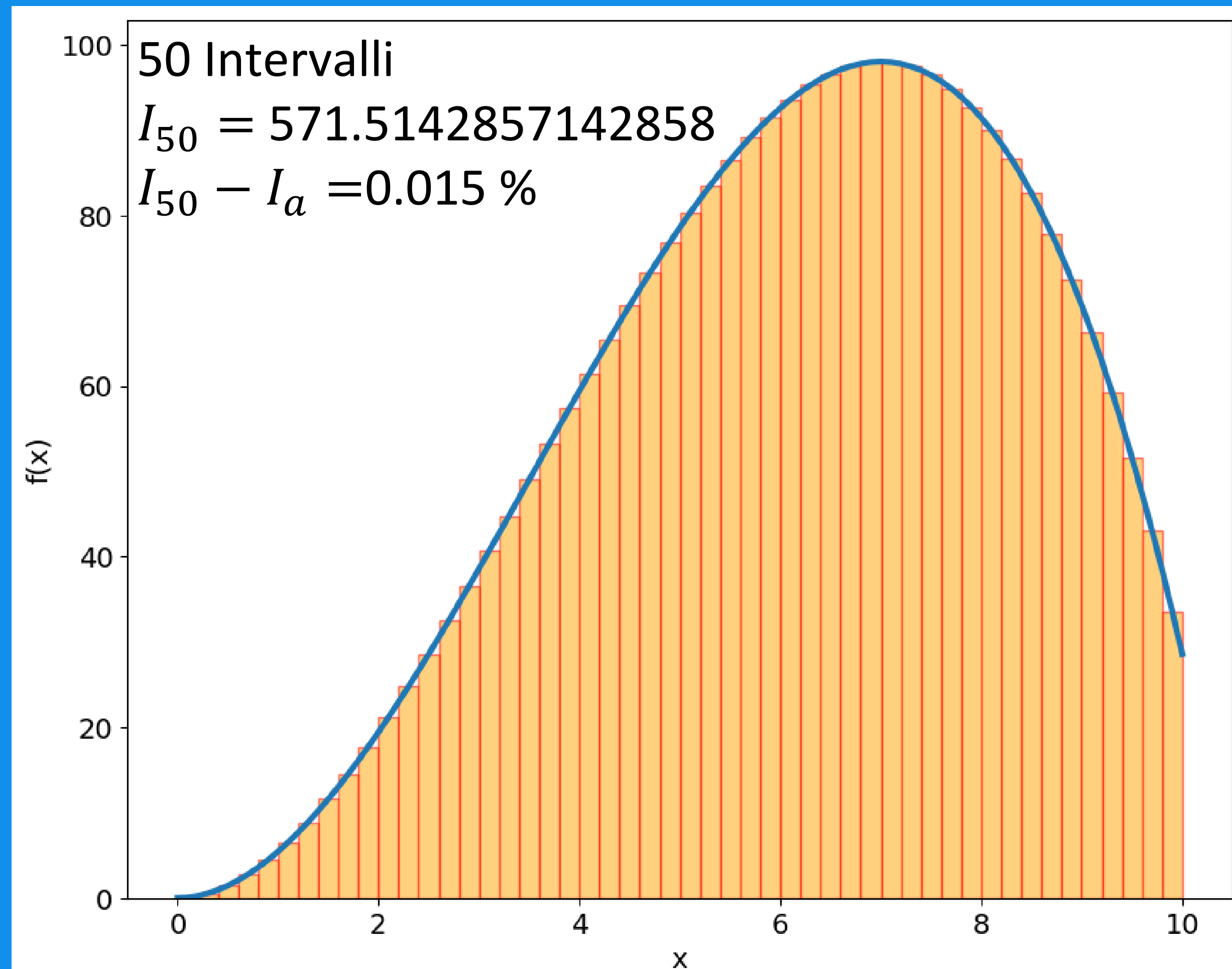
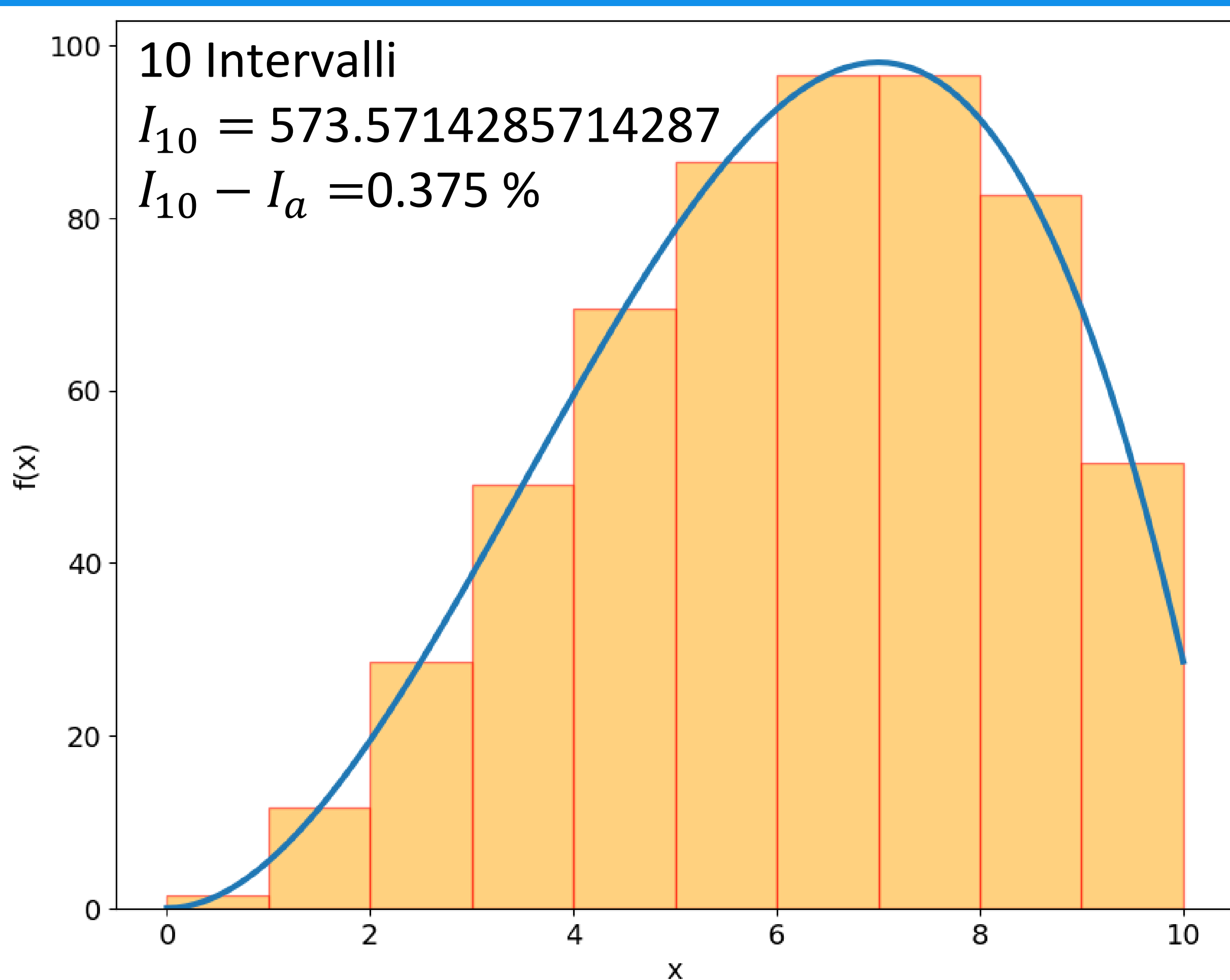
Divido l'intervallo di integrazione in N sottointervalli
Prendo il valore al centro di ogni sottointervallo



RETTANGOLO

Divido l'intervallo di integrazione in N sottointervalli

Prendo il valore al centro di ogni sottointervallo



REGOLA DEL TRAPEZIO

Divido l'intervallo di integrazione in N sottointervalli

$$h = \frac{b - a}{N}$$

In ogni sottointervallo approssimo la funzione ad una retta
(l'area sottostante corrisponde a quella di un trapezio)

$$A_k = \frac{1}{2} h [f(a + (k - 1)h) + f(a + kh)]$$

REGOLA DEL TRAPEZIO


Divido l'intervallo di integrazione in N sottointervalli

$$h = \frac{b - a}{N}$$

In ogni sottointervallo approssimo la funzione ad una retta
(l'area sottostante corrisponde a quella di un trapezio)

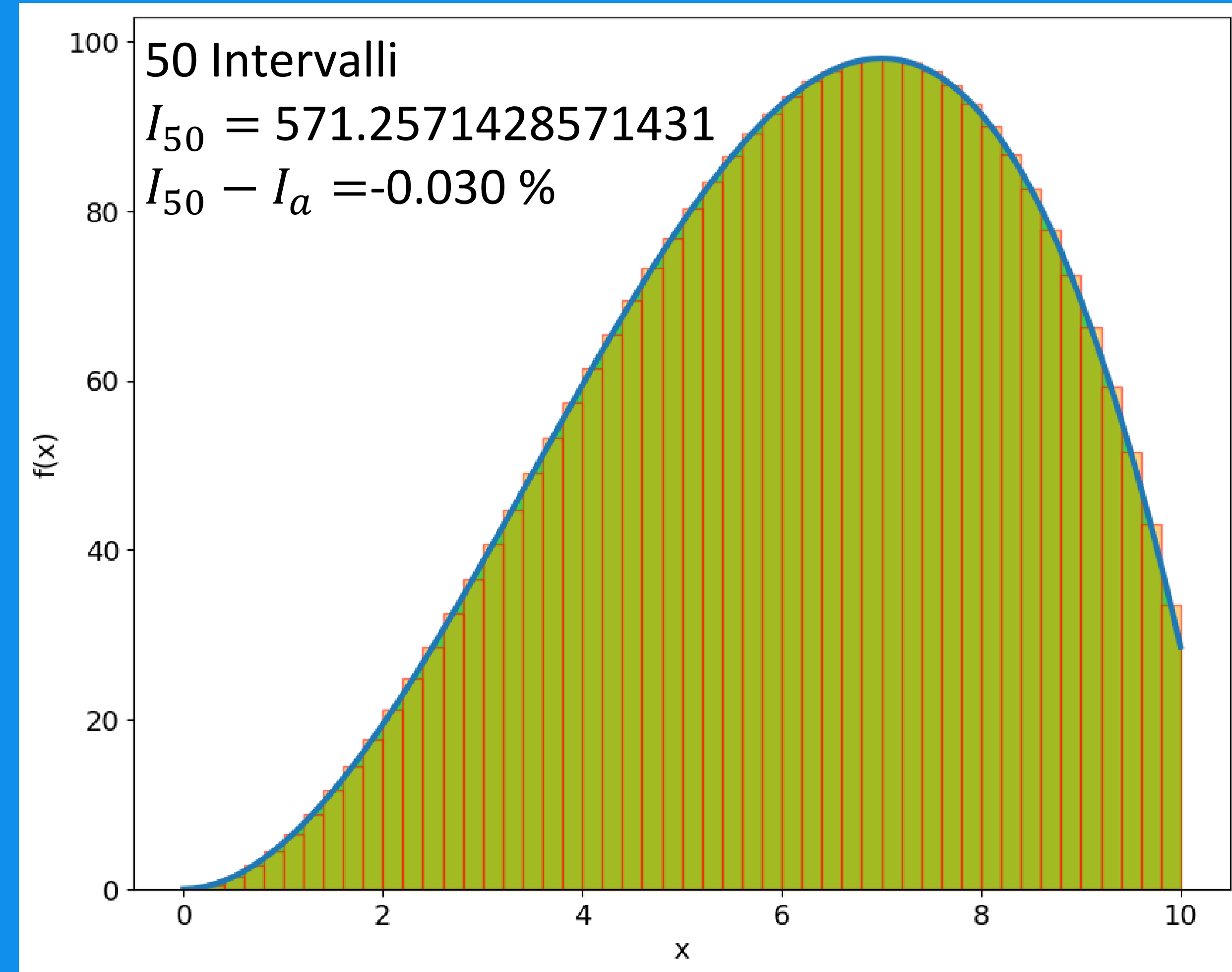
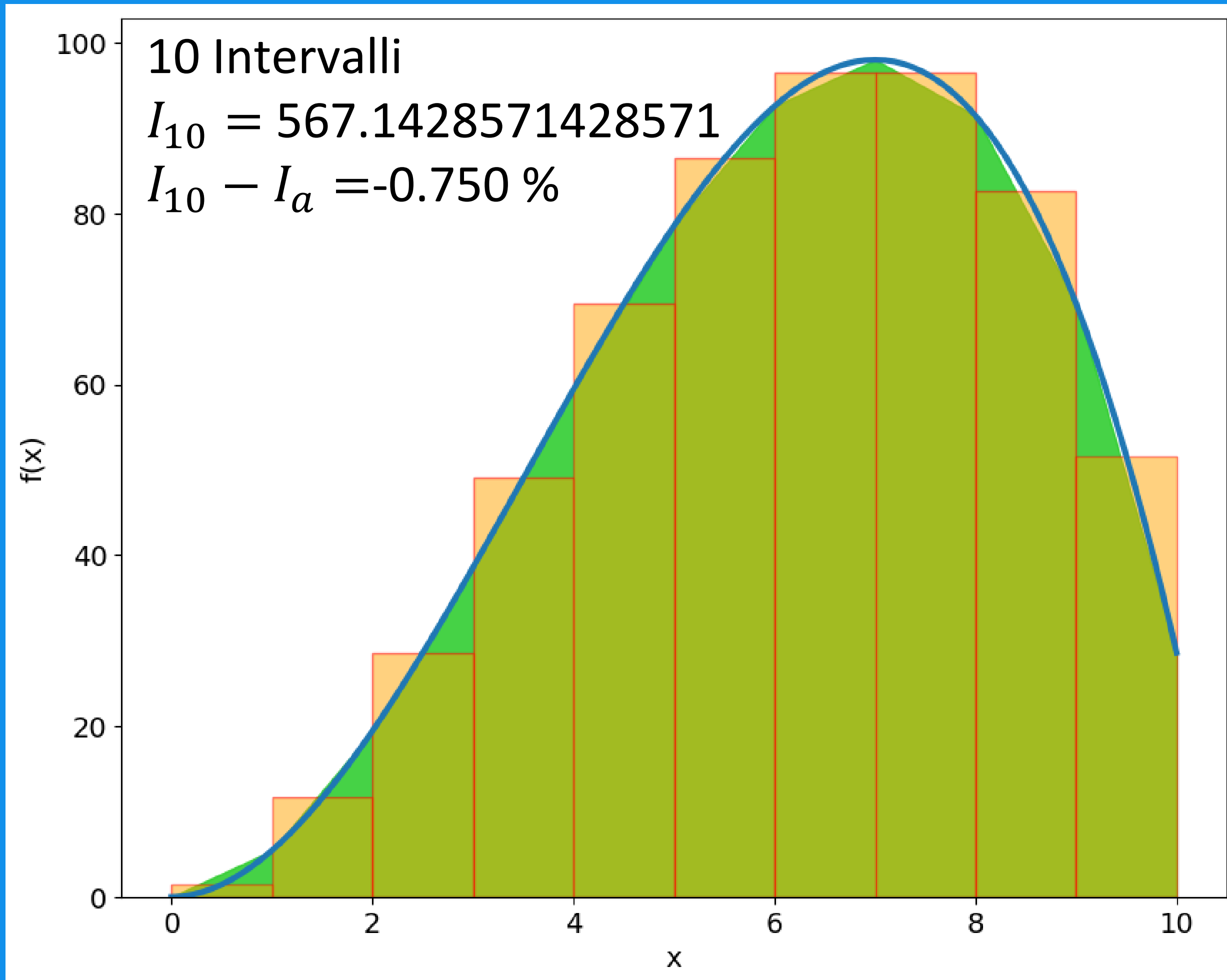
$$A_k = \frac{1}{2} h [f(a + (k - 1)h) + f(a + kh)]$$

$$\begin{aligned} I_T(a, b) &= \sum_{k=1}^N A_k = \frac{1}{2} h \sum_{k=1}^N f(a + (k - 1)h) + f(a + kh) \\ &= h \left[\frac{1}{2} f(a) + f(a + h) + f(a + 2h) + \dots + \frac{1}{2} f(b) \right] \\ &= h \left[\frac{1}{2} f(a) + \frac{1}{2} f(b) + \sum_{k=1}^{N-1} f(a + kh) \right] \end{aligned}$$



L'integrale totale
corrisponde alla somma
delle aree dei trapezi

REGOLA DEL TRAPEZIO



REGOLA DI CAVALIERI-SIMPSON

Divido l'intervallo di integrazione in N sottointervalli

$$h = \frac{b - a}{N}$$

In ogni punto approssimo la funzione con un polinomio di secondo grado utilizzando il punto precedente e successivo per ricavarne i parametri

$$f(x) \sim Ax^2 + Bx + C$$

REGOLA DI CAVALIERI-SIMPSON

Divido l'intervallo di integrazione in N sottointervalli

$$h = \frac{b - a}{N}$$

In ogni punto approssimo la funzione con un polinomio di secondo grado utilizzando il punto precedente e successivo per ricavarne i parametri

$$f(x) \sim Ax^2 + Bx + C$$

$$f(-h) = Ah^2 - Bh + C$$

$$x = -h, 0, h$$

$$f(0) = C$$

$$f(h) = Ah^2 + Bh + C$$

REGOLA DI CAVALIERI-SIMPSON

Divido l'intervallo di integrazione in N sottointervalli

$$h = \frac{b - a}{N}$$

In ogni punto approssimo la funzione con un polinomio di secondo grado utilizzando il punto precedente e successivo per ricavarne i parametri

$$f(x) \sim Ax^2 + Bx + C$$

$$x = -h, 0, h$$

$$f(-h) = Ah^2 - Bh + C$$

$$f(0) = C$$

$$f(h) = Ah^2 + Bh + C$$

$$\begin{aligned} A &= \frac{1}{h^2} \left[\frac{1}{2} f(-h) - f(0) + \frac{1}{2} f(h) \right] \\ B &= \frac{1}{2h} [f(h) - f(-h)] \\ C &= f(0) \end{aligned}$$

REGOLA DI CAVALIERI-SIMPSON

$$A = \frac{1}{h^2} \left[\frac{1}{2} f(-h) - f(0) + \frac{1}{2} f(h) \right]$$

$$B = \frac{1}{2h} [f(h) - f(-h)]$$

$$C = f(0)$$

REGOLA DI CAVALIERI-SIMPSON

$$\int_{-h}^h (Ax^2 + Bx + C)dx = \frac{2}{3}Ah^3 + 2Ch = \frac{1}{3}h [f(-h) + 4f(0) + f(h)]$$

$$A = \frac{1}{h^2} \left[\frac{1}{2}f(-h) - f(0) + \frac{1}{2}f(h) \right]$$

$$B = \frac{1}{2h} [f(h) - f(-h)]$$

$$C = f(0)$$

REGOLA DI CAVALIERI-SIMPSON

$$\int_{-h}^h (Ax^2 + Bx + C)dx = \frac{2}{3}Ah^3 + 2Ch = \frac{1}{3}h [f(-h) + 4f(0) + f(h)]$$

$$A = \frac{1}{h^2} \left[\frac{1}{2}f(-h) - f(0) + \frac{1}{2}f(h) \right]$$
$$B = \frac{1}{2h} [f(h) - f(-h)]$$
$$C = f(0)$$

$$\begin{aligned} \int_a^b f(x) &\simeq \frac{1}{3}h [f(a) + 4f(a+h) + f(a+2h)] \\ &+ \frac{1}{3}h [f(a+2h) + 4f(a+3h) + f(a+4h)] + \dots \\ &+ \frac{1}{3}h [f(a+(N-2)h) + 4f(a+(N-1)h) + f(b)] \end{aligned}$$

REGOLA DI CAVALIERI-SIMPSON

$$\int_{-h}^h (Ax^2 + Bx + C)dx = \frac{2}{3}Ah^3 + 2Ch = \frac{1}{3}h [f(-h) + 4f(0) + f(h)]$$

$$A = \frac{1}{h^2} \left[\frac{1}{2}f(-h) - f(0) + \frac{1}{2}f(h) \right]$$

$$B = \frac{1}{2h} [f(h) - f(-h)]$$

$$C = f(0)$$

$$\begin{aligned} \int_a^b f(x) &\simeq \frac{1}{3}h [f(a) + 4f(a+h) + f(a+2h)] \\ &+ \frac{1}{3}h [f(a+2h) + 4f(a+3h) + f(a+4h)] + \dots \\ &+ \frac{1}{3}h [f(a+(N-2)h) + 4f(a+(N-1)h) + f(b)] \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \int_a^b f(x) &\simeq \frac{1}{3}h [f(a) + 4f(a+h) + 2f(a+2h) + 4f(a+3h) + \dots + f(b)] \\ &= \frac{1}{3}h \left[f(a) + f(b) + 4 \sum_{k \text{ disp.}}^{N-1} f(a+kh) + 2 \sum_{k \text{ pari}}^{N-2} f(a+kh) \right] \end{aligned}$$

REGOLA DI CAVALIERI-SIMPSON

$$\int_{-h}^h (Ax^2 + Bx + C)dx = \frac{2}{3}Ah^3 + 2Ch = \frac{1}{3}h [f(-h) + 4f(0) + f(h)]$$

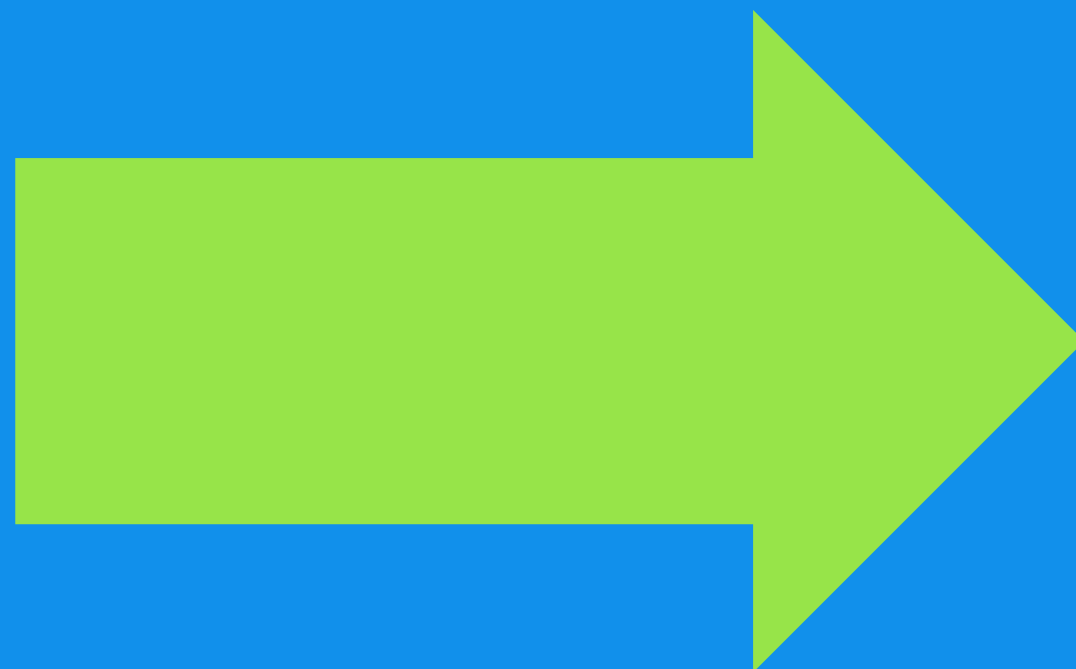
$$A = \frac{1}{h^2} \left[\frac{1}{2}f(-h) - f(0) + \frac{1}{2}f(h) \right]$$

$$B = \frac{1}{2h} [f(h) - f(-h)]$$

$$C = f(0)$$

$$\begin{aligned} \int_a^b f(x) &\simeq \frac{1}{3}h [f(a) + 4f(a+h) + f(a+2h)] \\ &+ \frac{1}{3}h [f(a+2h) + 4f(a+3h) + f(a+4h)] + \dots \\ &+ \frac{1}{3}h [f(a+(N-2)h) + 4f(a+(N-1)h) + f(b)] \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \int_a^b f(x) &\simeq \frac{1}{3}h [f(a) + 4f(a+h) + 2f(a+2h) + 4f(a+3h) + \dots + f(b)] \\ &= \frac{1}{3}h \left[f(a) + f(b) + 4 \sum_{k \text{ disp.}}^{N-1} f(a+kh) + 2 \sum_{k \text{ pari}}^{N-2} f(a+kh) \right] \end{aligned}$$



$$\int_a^b f(x) \simeq \frac{1}{3}h \left[f(a) + f(b) + 4 \sum_{k=1}^{N/2} f(a+(2k-1)h) + 2 \sum_{k=1}^{N/2-1} f(a+2kh) \right]$$

REGOLA DI CAVALIERI-SIMPSON

Integrale analitico:

$$I_a = 571.4285714285716$$

10 Intervalli

$$I_{10} = 571.4285714285713$$

$$I_{10} - I_a = -4 \cdot 10^{-14} \%$$

50 Intervalli

$$I_{50} = 571.4285714285716$$

$$I_{50} - I_a = 0.0 \text{ (inferiore a precisione di rappresentazione)}$$

CODICE - SCIPY

Codice: nel notebook jupyter della lezione è disponibile il codice per effettuare i calcoli degli esempi precedenti

CODICE - SCIPY

Codice: nel notebook jupyter della lezione è disponibile il codice per effettuare i calcoli degli esempi precedenti

I principali metodi di integrazione numerica sono messi a disposizione dal modulo *SciPy*

```
import numpy as np  
from scipy import integrate
```

CODICE - SCIPY

Codice: nel notebook jupyter della lezione è disponibile il codice per effettuare i calcoli degli esempi precedenti

I principali metodi di integrazione numerica sono messi a disposizione dal modulo *SciPy*

```
import numpy as np
from scipy import integrate
```

```
# Esempio di funzione da integrare
def f1(x):
    return 6*x**2 - 4/7*x**3
```

```
#Integrale rettangoli - 50 bin
x_integral_50 = np.arange(0, 10+0.2, 0.2)
```

```
# scipy simpson and trapezoid 50 bins
scipy_trapezio_50bin = integrate.trapezoid(f1(x_integral_50), dx=0.2)
scipy_simpson_50bin = integrate.simpson(f1(x_integral_50), dx=0.2)
```

CODICE - SCIPY

Codice: nel notebook jupyter della lezione è disponibile il codice per effettuare i calcoli degli esempi precedenti

I principali metodi di integrazione numerica sono messi a disposizione dal modulo *SciPy*

```
import numpy as np
from scipy import integrate
```

```
# Esempio di funzione da integrare
def f1(x):
    return 6*x**2 - 4/7*x**3
```

```
#Integrale rettangoli - 50 bin
x_integral_50 = np.arange(0, 10+0.2, 0.2)
```

```
# scipy simpson and trapezoid 50 bins
scipy_trapezio_50bin = integrate.trapezoid(f1(x_integral_50), dx=0.2)
scipy_simpson_50bin = integrate.simpson(f1(x_integral_50), dx=0.2)
```

Integrale analitico: 571.4285714285716

Scipy Trapezio 50 bin: 571.257142857143

Scipy Simpson 50 bin: 571.4285714285716

ESEMPIO – LIMITE DIFFRAZIONE TELESCOPIO

La risoluzione limite di un telescopio è dettata dalla diffrazione nel sistema ottico

ESEMPIO – LIMITE DIFFRAZIONE TELESCOPIO

La risoluzione limite di un telescopio è dettata dalla diffrazione nel sistema ottico

Assumendo Diametro (D) e distanza focale (f) pari ad 1, l'intensità di luce dell'immagine corrisponde a:

$$I(r) = \left(\frac{J_1(kr)}{kr} \right)^2$$

r è la distanza sul piano focale dal centro di diffrazione,

λ è la lunghezza d'onda della luce considerata,

$$k = \frac{2\pi}{\lambda},$$

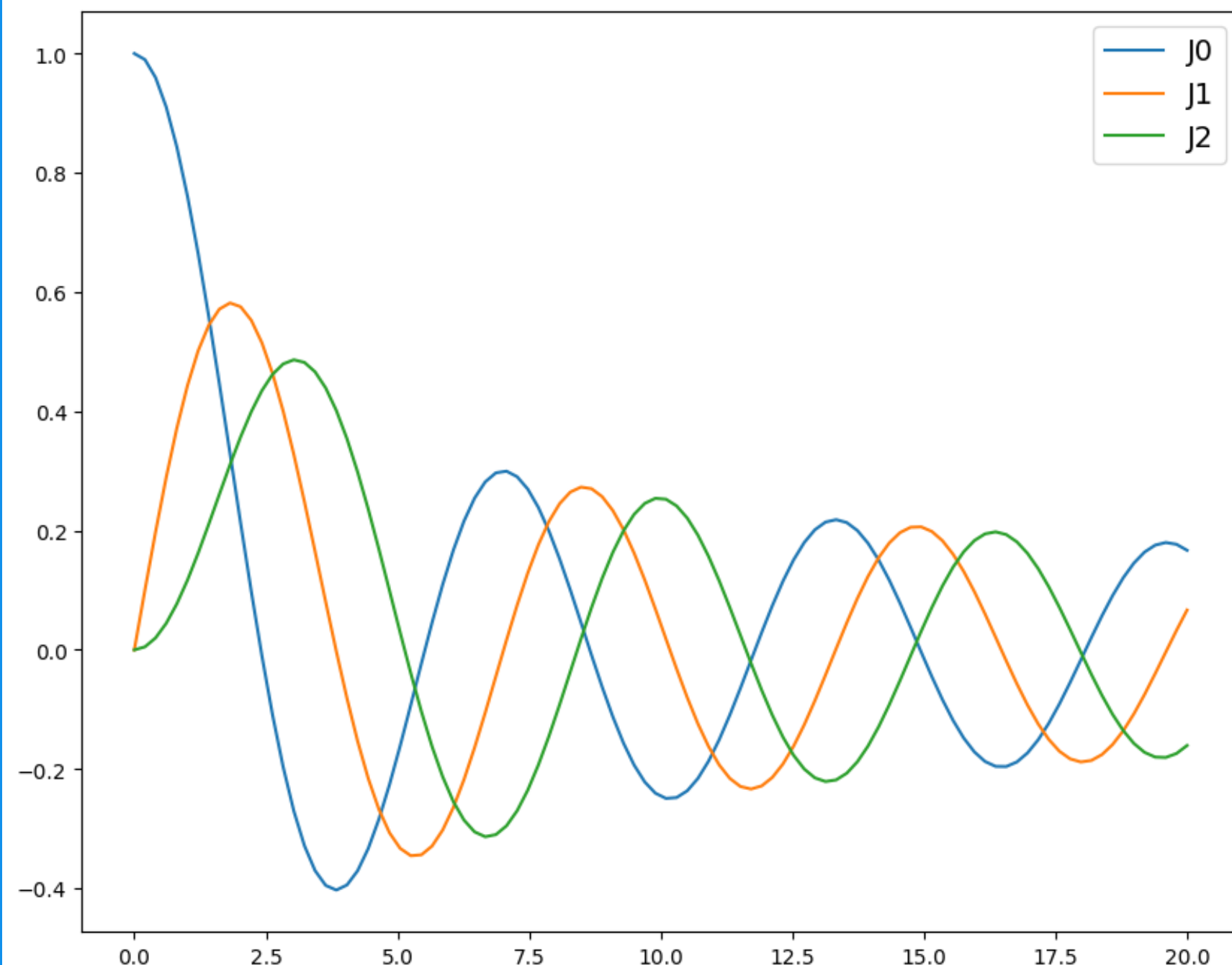
$J_q(x)$ è una funzione di Bessel.

ESEMPIO – LIMITE DIFFRAZIONE TELESCOPIO

La risoluzione limite di un telescopio è dettata dalla diffrazione nel sistema ottico

Assumendo Diametro (D) e distanza focale (f) pari ad 1, l'intensità di luce dell'immagine corrisponde a:

$$I(r) = \left(\frac{J_1(kr)}{kr} \right)^2$$



r è la distanza sul piano focale dal centro di diffrazione,

λ è la lunghezza d'onda della luce considerata,

$$k = \frac{2\pi}{\lambda},$$

$J_q(x)$ è una funzione di Bessel.

$$J_m(x) = \frac{1}{\pi} \int_0^\pi \cos(m\theta - x \sin(\theta)) d\theta$$

ESEMPIO – LIMITE DIFFRAZIONE TELESCOPIO

```
# function J(m,x)
def bessel(m,x):
    """
    Bessel function J(m,x)
    m : non negative integer
    x >=0
    """
    theta = np.arange(1001)*math.pi/1000
    if np.isscalar(x):
        ftheta = np.cos(m*theta - x * np.sin(theta))
        return integrate.simpson(ftheta, theta)/math.pi
    else:
        bv = np.empty(0)
        for xv in x:
            ftheta = np.cos(m*theta - xv * np.sin(theta))
            bv = np.append(bv, integrate.simpson(ftheta, theta)/math.pi)
        return bv
```

$$J_m(x) = \frac{1}{\pi} \int_0^{\pi} \cos(m\theta - x \sin(\theta)) d\theta$$

ESEMPIO – LIMITE DIFFRAZIONE TELESCOPIO

```
# function J(m,x)
def bessel(m,x):
    """
    Bessel function J(m,x)
    m : non negative integer
    x >=0
    """
    theta = np.arange(1001)*math.pi/1000
    if np.isscalar(x):
        ftheta = np.cos(m*theta - x * np.sin(theta))
        return integrate.simpson(ftheta, theta)/math.pi
    else:
        bv = np.empty(0)
        for xv in x:
            ftheta = np.cos(m*theta - xv * np.sin(theta))
            bv = np.append(bv, integrate.simpson(ftheta, theta)/math.pi)
        return bv
```

$$J_m(x) = \frac{1}{\pi} \int_0^{\pi} \cos(m\theta - x \sin(\theta)) d\theta$$

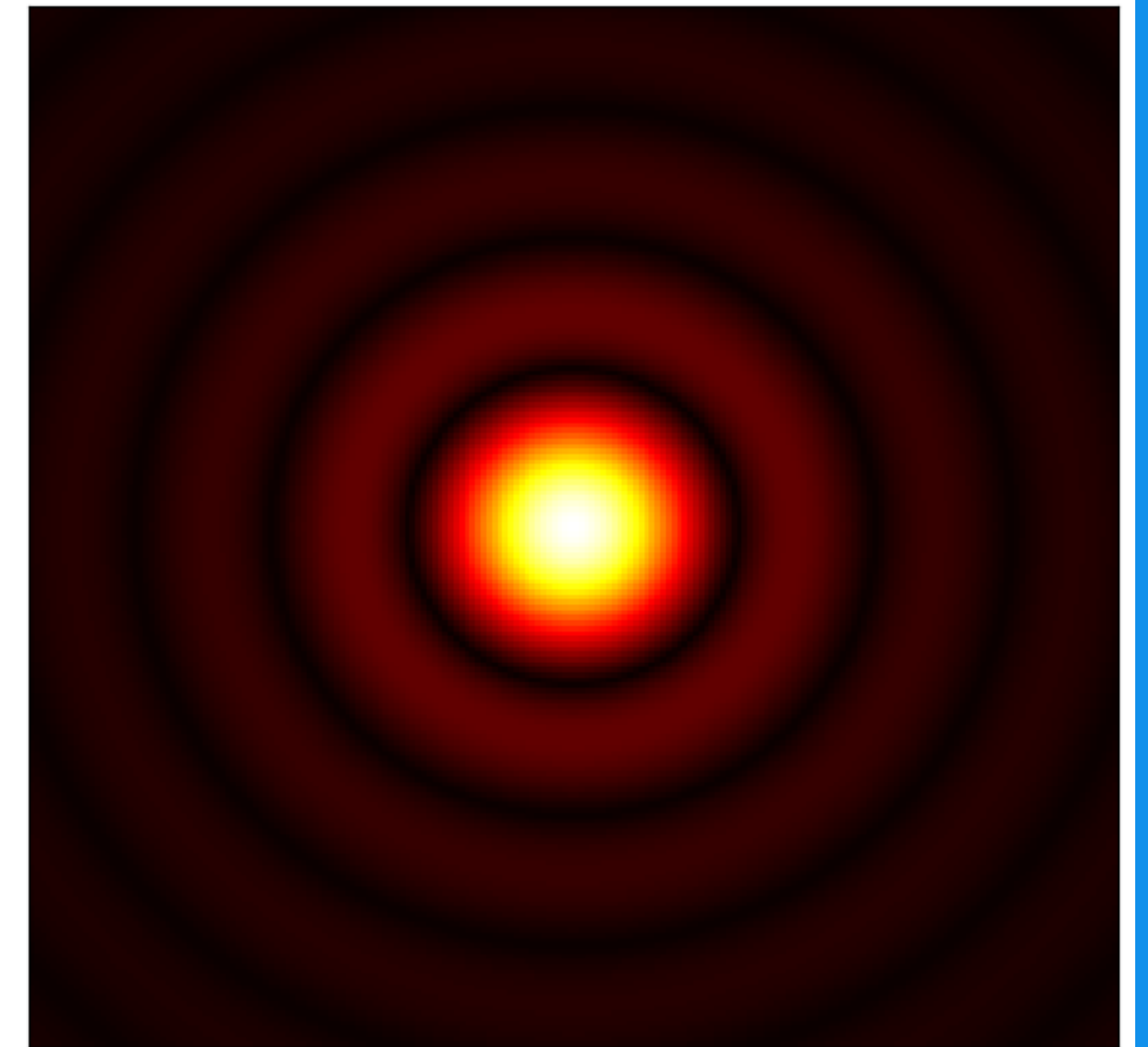
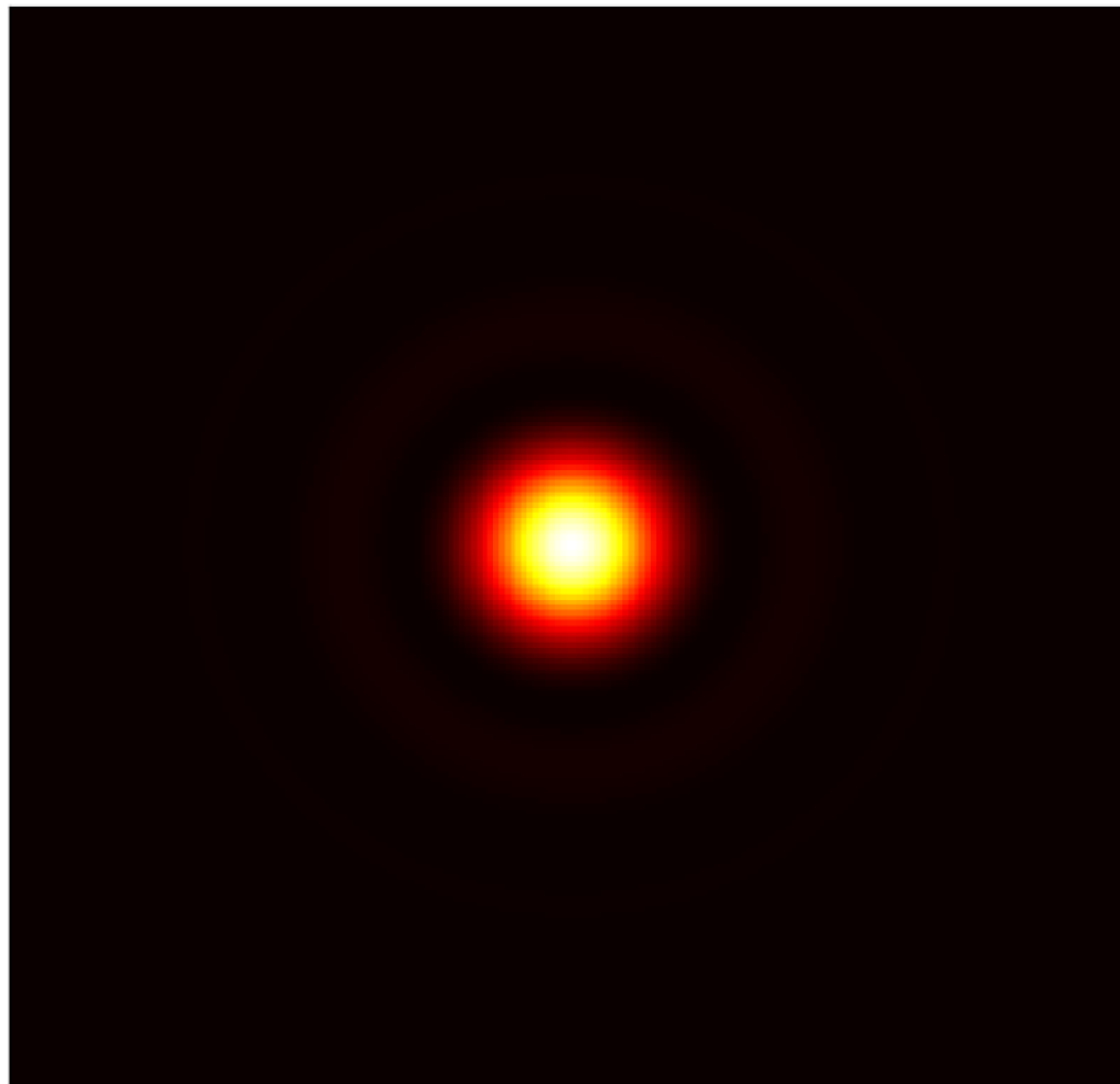
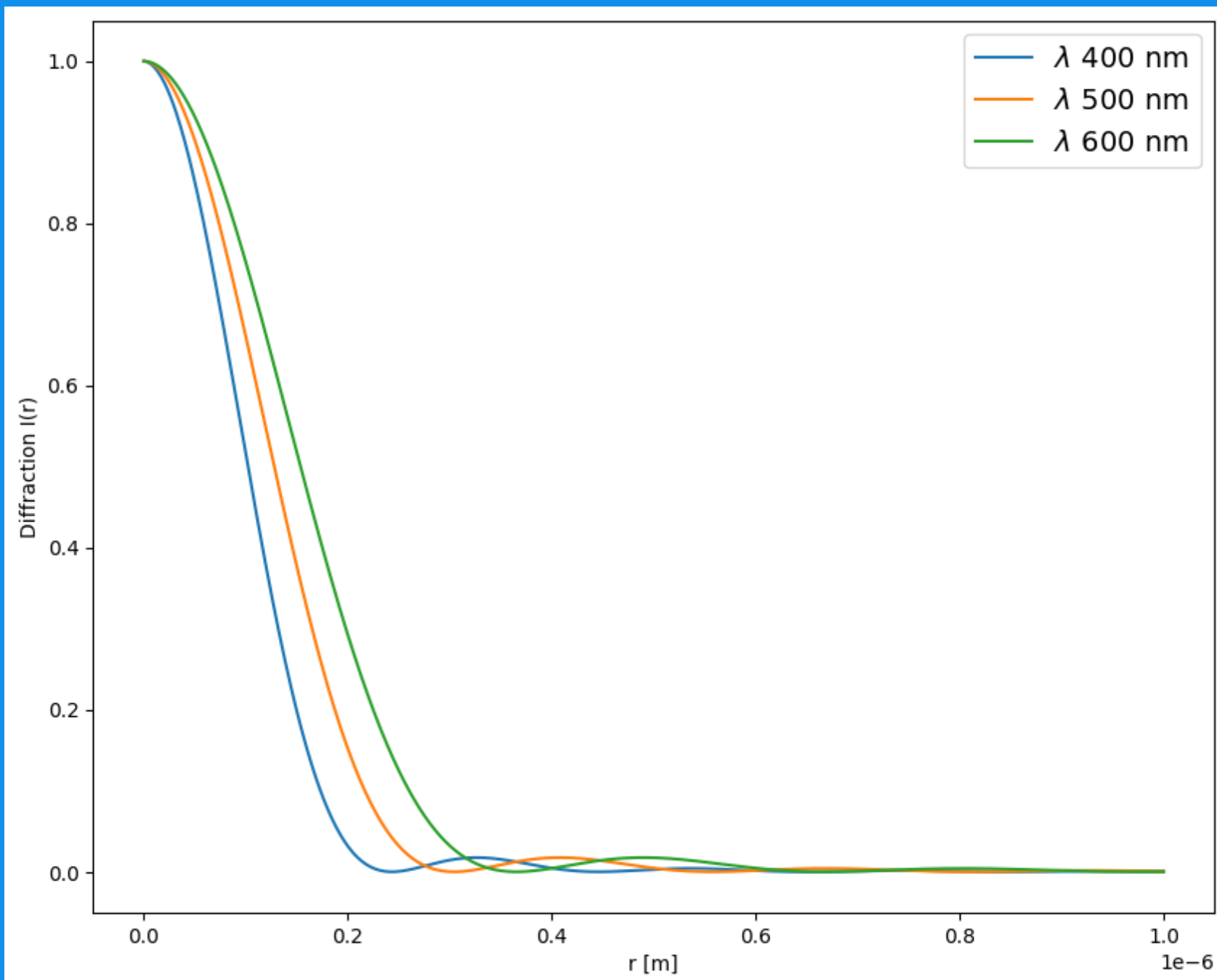
```
# function I(r,lambdat)
def I(r, lambdat):
    """
    Diffraction image intensity I(r, lamda)

    r      : distance from the diffraction image centre
    lambda : light wavelength
    """
    k = 2*math.pi/lambdat
    return (bessel(1, k*r)/(k*r))**2
```

$$I(r) = \left(\frac{J_1(kr)}{kr} \right)^2$$

ESEMPIO – LIMITE DIFFRAZIONE TELESCOPIO

$$I(r) = \left(\frac{J_1(kr)}{kr} \right)^2$$



ESEMPIO – LIMITE DIFFRAZIONE TELESCOPIO

HBBLE VS JWST

Hubble

James Webb

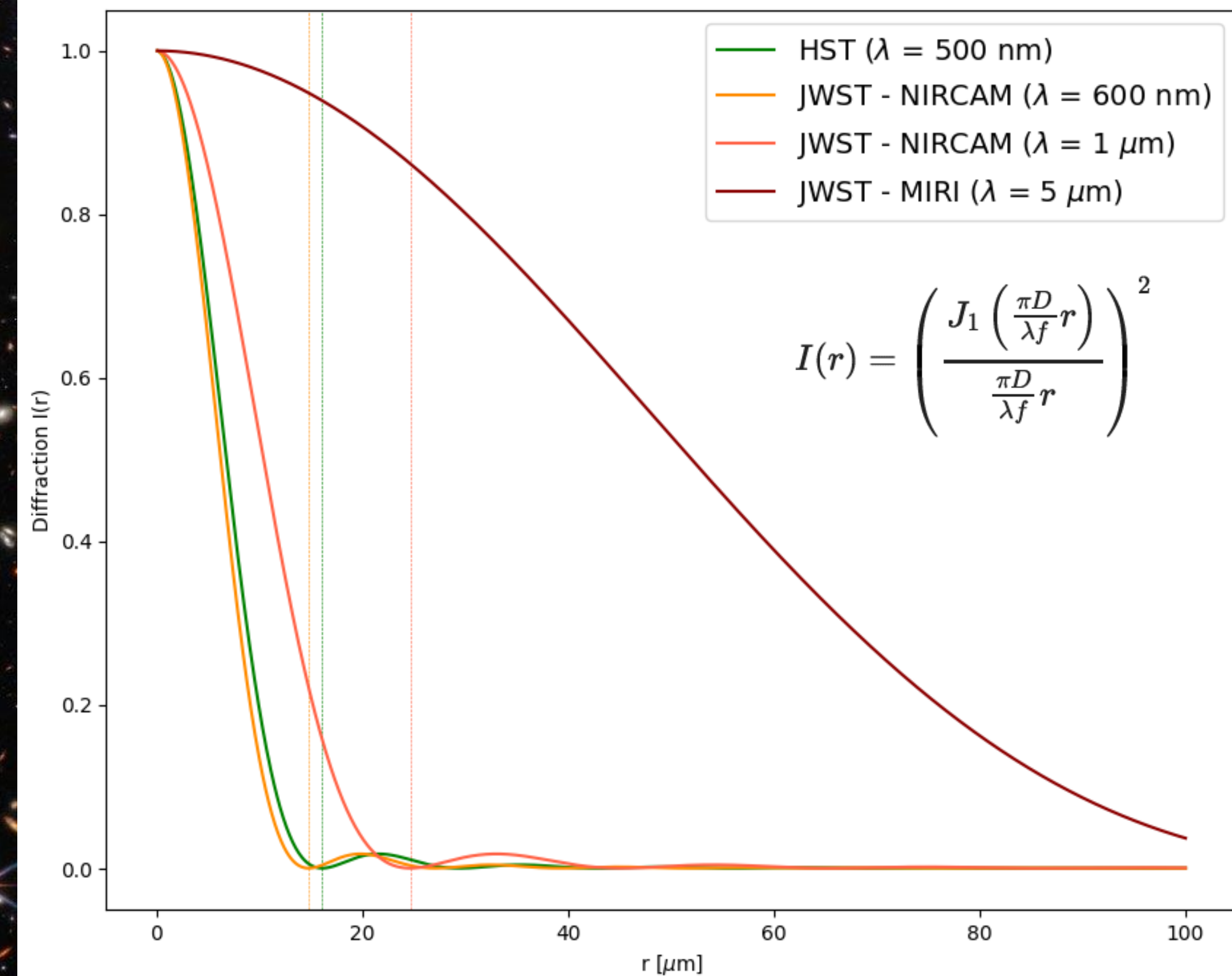
ESEMPIO – LIMITE DIFFRAZIONE TELESCOPIO

HBBLE VS JWST

```
# Immagine di diffrazione per diversi diametri e lunghezze focali
def Id(r, lambdat, D, f):
    """
    Diffraction image intensity for a telescope of diameter D: I(r, lamdat, D)
    r      : distance from the diffraction image centre
    lambdat : light wavelength
    D      : telescope diameter
    f      : telescope focal length
    """
    kh = math.pi/lambdat * D/f
    return (bessel(1, kh*r)/(kh*r))**2
```

Hubble

James Webb



ERRORE INTEGRAZIONE

L'errore di integrazione è principalmente legato all' Errore di Approssimazione.

ERRORE INTEGRAZIONE

L'errore di integrazione è principalmente legato all' Errore di Approssimazione.

Utilizzando uno sviluppo in serie di Taylor (vedi notebook della lezione) si può stimare l'errore introdotto con la regola di Cavalieri-Simpson per la funzione $f(x)$:

$$h = \frac{b - a}{N}$$

$$\epsilon = \frac{1}{90} h^4 [f'''(a) - f'''(b)]$$

L'errore diminuisce con h
(Inversamente proporzionale
al numero di suddivisioni N)

ERRORE INTEGRAZIONE

L'errore di integrazione è principalmente legato all' Errore di Approssimazione.

Utilizzando uno sviluppo in serie di Taylor (vedi notebook della lezione) si può stimare l'errore introdotto con la regola di Cavalieri-Simpson per la funzione $f(x)$:

$$h = \frac{b - a}{N}$$

$$\epsilon = \frac{1}{90} h^4 [f'''(a) - f'''(b)]$$

L'errore diminuisce con h
(Inversamente proporzionale
al numero di suddivisioni N)

Errore minimo per h pari a minimo valore rappresentabile C (precisione numerica)

ERRORE INTEGRAZIONE

L'errore di integrazione è principalmente legato all' Errore di Approssimazione.

Utilizzando uno sviluppo in serie di Taylor (vedi notebook della lezione) si può stimare l'errore introdotto con la regola di Cavalieri-Simpson per la funzione $f(x)$:

$$h = \frac{b - a}{N}$$

$$\epsilon = \frac{1}{90} h^4 [f'''(a) - f'''(b)]$$

L'errore diminuisce con h
(Inversamente proporzionale
al numero di suddivisioni N)

Errore minimo per h pari a minimo valore rappresentabile C (precisione numerica)

In python $C \sim 10^{-16}$

$$N \simeq (b - a) \sqrt[4]{\frac{f'''(a) - f'''(b)}{90 \int_a^b f(x) dx}} C^{-1/4}$$

$$N \cong 10^4$$

DERIVAZIONE

Definizione Derivata

$$\frac{df}{dx} = \lim_{h \rightarrow 0} \frac{f(x+h) - f(x)}{h}$$

Può capitare di dover calcolare la derivata di una serie di dati senza conoscerne l'andamento funzionale

DERIVAZIONE

Definizione Derivata

$$\frac{df}{dx} = \lim_{h \rightarrow 0} \frac{f(x+h) - f(x)}{h}$$

Può capitare di dover calcolare la derivata di una serie di dati senza conoscerne l'andamento funzionale

Due Possibili Approssimazioni

$$\frac{df}{dx} \simeq \frac{f(x+h) - f(x)}{h}$$

$$\frac{df}{dx} \simeq \frac{f(x) - f(x-h)}{h}$$

DERIVAZIONE

Definizione Derivata

$$\frac{df}{dx} = \lim_{h \rightarrow 0} \frac{f(x+h) - f(x)}{h}$$

Può capitare di dover calcolare la derivata di una serie di dati senza conoscerne l'andamento funzionale

Due Possibili Approssimazioni

$$\frac{df}{dx} \simeq \frac{f(x+h) - f(x)}{h}$$

$$\frac{df}{dx} \simeq \frac{f(x) - f(x-h)}{h}$$

Errore Approssimazione
(python) $\sim 10^{-8}$

DERIVAZIONE - DIFFERENZA CENTRALE

Si ottiene una approssimazione utilizzando la differenza centrale.

Differenza Centrale

$$\frac{df}{dx} \simeq \frac{f(x + \frac{h}{2}) - f(x - \frac{h}{2})}{h}$$

DERIVAZIONE - DIFFERENZA CENTRALE

Si ottiene una approssimazione utilizzando la differenza centrale.

Differenza Centrale

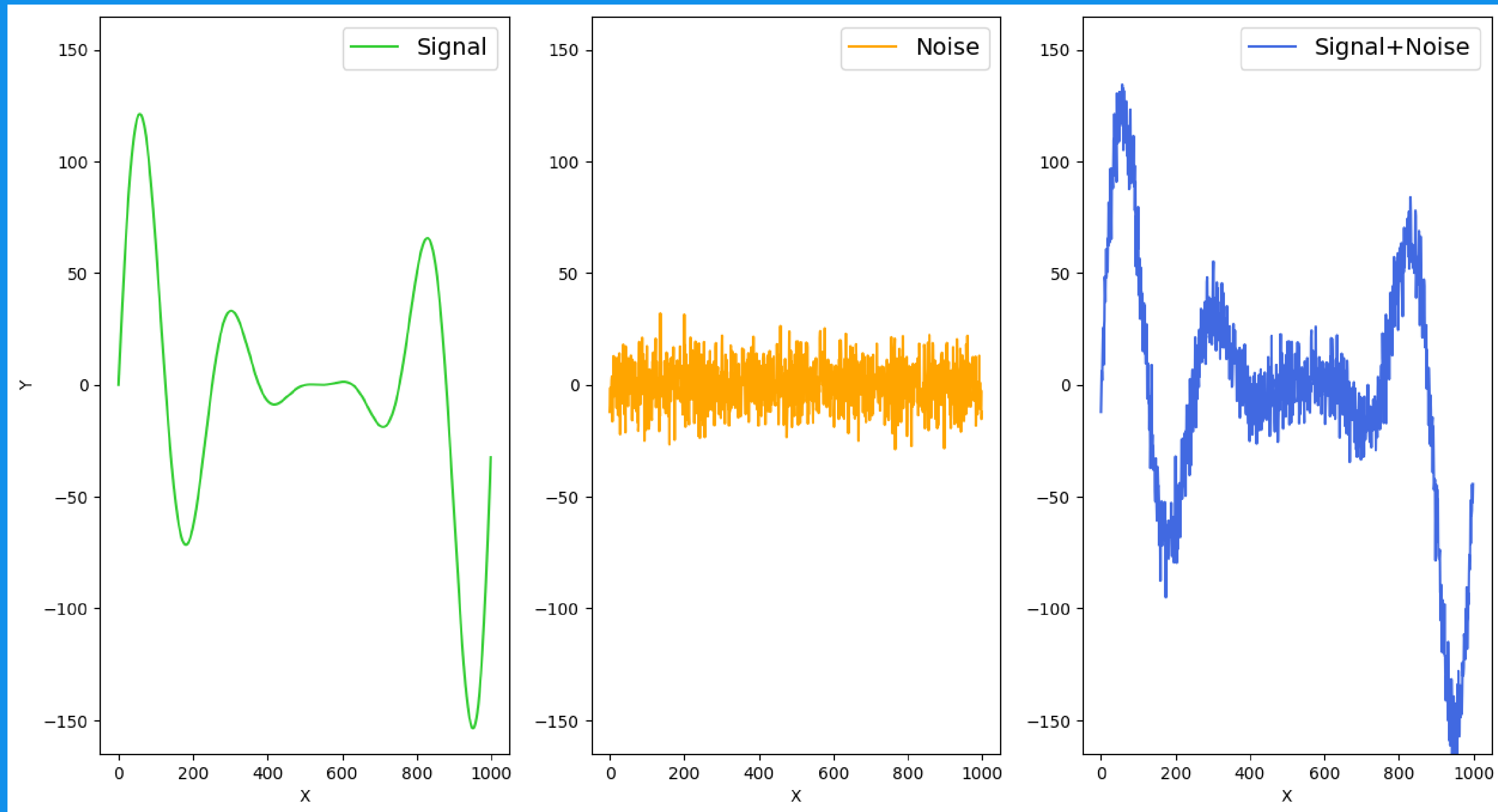
$$\frac{df}{dx} \simeq \frac{f(x + \frac{h}{2}) - f(x - \frac{h}{2})}{h}$$

$$\epsilon = \sqrt[3]{\frac{9}{8}C^2[f(x)]^2|f'''(x)|}$$

Errore Approssimazione (python) $\sim 10^{-10}$

DERIVATA DATI RUMOROSI

In molti casi sperimentali la serie di dati ottenuta può essere soggetta a rumore



DERIVATA DATI RUMOROSI

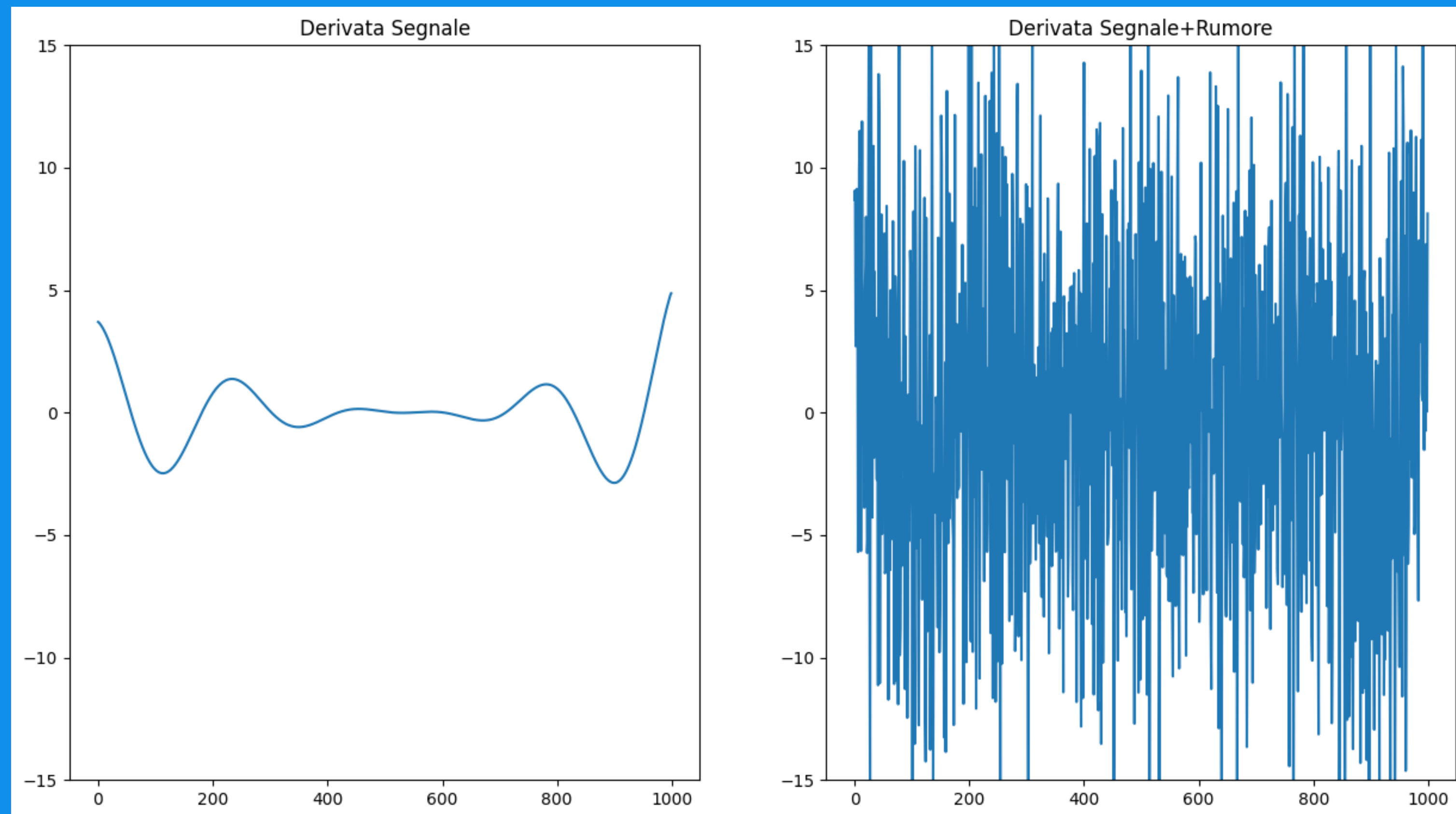
Differenza
Centrale

$$f'(i) = \frac{f(i+1) - f(i-1)}{x(i+1) - x(i-1)}.$$

DERIVATA DATI RUMOROSI

Differenza
Centrale

$$f'(i) = \frac{f(i+1) - f(i-1)}{x(i+1) - x(i-1)}.$$



DERIVATA DATI RUMOROSI

Aumentare la distanza fra i punti utilizzati per la differenza centrale può portare benefici:

