Exercise 1: Tracer une fonction

Ecrivez un programme qui trace la fonction $g(y) = e^{-y} sin(4y)$ pour $y \in [0,4]$ en utilisant une ligne continue rouge. Utilisez 500 intervalles pour évaluer les points dans [0,4]. Stockez toutes les coordonnées et les valeurs dans des tableaux. Placez le texte des graduations sur les axes et utilisez le titre "Onde sinusoïdale atténuée".

Solution. La programme qui trace la fonction g(y) est :

```
# Importer tout de matplotlib et numpy
from pylab import *

def g(y):
    return exp(-y)*sin(4*y)

y = np.linspace(0, 4, 501)
# définir un nouveau graphique
plt.figure()
# tracer la fonction g(y) avec ligne solide rouge
plt.plot(y, g(y), 'r-')
plt.xlabel('y'); plt.ylabel('g(y)')
plt.title('Onde sinusoïdale atténuée')
# sauvgarder le grahique (format PNG et PDF)
plt.savefig("fig_ex1.png"); plt.savefig("fig_ex1.pdf")
# Afficher le graphique
plt.show()
```

Exercise 2: Tracer deux fonctions

Comme Exercice 1, mais ajouter une courbe en pointillé noir pour la fonction $h(y) = e^{-\frac{3}{2}y} sin(4y)$. Inclure une légende pour chaque courbe (avec les noms g et h).

Solution. La programme qui trace la fonction g(y) avec une nouvelle fonction h(y) est :

```
# Importer tout de matplotlib et numpy
from pylab import *

def g(y):
    return exp(-y)*sin(4*y)

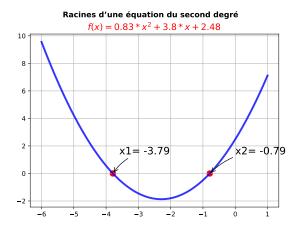
def h(y):
    return exp(-(3./2)*y)*sin(4*y)

y = np.linspace(0, 4, 501)
plt.figure()
plt.plot(y, g(y), 'r-', y, h(y), 'k--')
plt.xlabel('y'); plt.ylabel('g(y)')
plt.title('Onde sinusoïdale atténuée')
plt.legend(['g', 'h'])
```

```
plt.savefig("fig_ex2.png"); plt.savefig("fig_ex2.pdf")
plt.show()
```

Exercise 3 : Racines d'une équation du second degré

Dans l'"application de l'exercice 4 dans le TP3, nous avons montré la représentation graphique d'une équation du second degré $f(x) = 0.83x^2 + 3.8x + 2.48$ ainsi que ses racines réelles :



Reproduire ce graphique en utilisant la fonction EqSecondDegree(a,b,c) du script Python racines.py pour déterminer les valeurs des racines x1 et x2 de l'équation f(x).

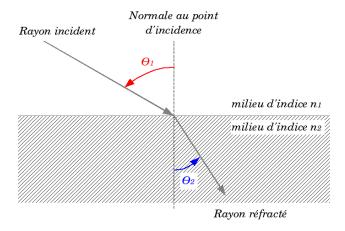
Solution. Le programme qui reproduit la figure en utilisant la fonction EqSecondDegree():

Exercise 4 : Loi de Snell-Descartes pour la réfraction

La loi de Snell-Descartes stipule que le rapport sinus de l'angle d'incidence sur le sinus de l'angle de réfraction est équivalent au rapport de la vitesse de phase dans le premier milieu à la vitesse de phase dans le deuxième milieu, ou équivalent à l'inverse du rapport des indices de réfraction.

$$\frac{\sin\theta_1}{\sin\theta_2} = \frac{v_1}{v_2} = \frac{n_2}{n_1}$$

Où θ_1 est l'angle d'incidence dans le premier milieu, θ_2 est l'angle de réfraction dans le deuxième milieu, tous les angles mesurés à partir de la normale de la frontière (dioptre), v_1 et v_2 sont respectivement les vitesses dans les deux milieux, et n_1 et n_2 sont les indices de réfraction du premier et du deuxième milieux, respectivement.

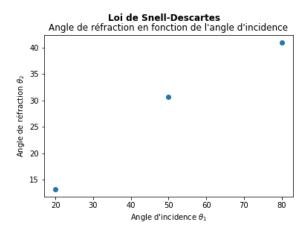


Objectif:

Ecrire un programme Python pour tracer angle de réfraction en fonction de l'angle d'incidence.

Algorithme:

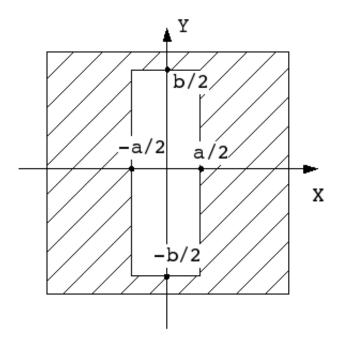
- Afficher : "Loi de Snell-Descartes pour la réfraction."
- Demender un nombre réel n1 : "Entrez l'indice de réfraction du premier milieu: "
- Demender un nombre réel n2 : "Entrez l'indice de réfraction du deuxième milieu: "
- choix = 'o' et compteur k = 0
- Tant que choix == 'o':
 - Stoker dans une liste theta1 un nombre réel theta1[k] : "Entrez l'angle d'incidence en degrés: "
 - Condition:si (n1*sin(theta1[k]))/n2 < -1 ou n1 * (n1*sin(theta1[k]))/n2 > 1 ·
 - Afficher: "Il y aura une réflexion totale pour l'angle d'incidence donné. Essayez d'autres valeurs."
 - Stoker dans une liste thetal un nombre réel thetal[k]: "Entrez l'angle d'incidence en degrés: "
 - Stoker dans la liste la valeur theta2[k]: arcsin(n1*sin(theta1[k])/n2
 - Afficher: "L'angle d'incidence est de theta1[k] degrés et l'angle de réfraction de theta2[k] degrés."
 - Entrer une nouvelle valeur de choix : "Voulez-vous entrer plus de valeurs (o / n)?: "
 - k+=1
- si choix == 'n':
 - Tracer le graphique de theta2 en fonction de theta1 (exemple pour 3 valeurs de theta1) :



Solution. Le code Python qui traduit l'algorithme précédent est :

```
from pylab import *
print("Loi de Snell-Descartes pour la réfraction.")
n1 = float(input("Entrez l'indice de réfraction du premier milieu: "))
n2 = float(input("Entrez l'indice de réfraction du deuxième milieu: "))
choix = "o"
k = 0
theta1, theta2 = [],[]
while choix == "o"
     theta1.append(float(input("Entrez l'angle d'incidence en degrés: ")))
if (n1*sin(deg2rad(theta1[k])))/n2 < -1 or n1 * (n1*sin(deg2rad(theta1[k])))/n2 > 1:
          print("Il y aura une réflexion totale pour l'angle d'incidence donné. Essayez d'autres valeu
theta1.append(float(input("Entrez l'angle d'incidence en degrés: ")))
     theta2.append(rad2deg(arcsin(n1*sin(deg2rad(theta1[k]))/n2)))
     print("L'angle d'incidence est de {:.2f} degrés et l'angle de réfraction de {:.2f} degrés.".forr choix = input("Voulez-vous entrer plus de valeurs (o / n)?: ")
while (choix!='o') and (choix!='n'):
           print("Entrée invalide. Tapez o ou n. ")
           choix = input("Voulez-vous entrer plus de valeurs (o / n)?: ")
     k +=1
if choix == "n":
     scatter(theta1, theta2)
     suptitle("Loi de Snell-Descartes", fontweight='bold')
     title("Angle de réfraction en fonction de l'angle d'incidence") xlabel("Angle d'incidence" + r" $\theta_1$") ylabel("Angle de réfraction" + r" $\theta_2$")
     savefig("snell.png")
     show()
```

Exercise 5: Diffraction par une ouverture rectangulaire

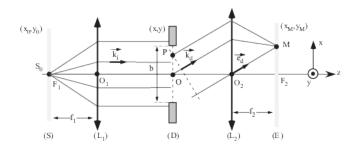


Une ouverture rectangulaire de côtés a et b correspond à une transmission t(X,Y) définie par :

$$\left\{ \begin{array}{ll} t(X,Y) = 1 & si \ |X| < a/2 \ et \ |Y| < b/2 \\ t(X,Y) = 0 & sinon \end{array} \right.$$

Le calcul de l'intensité diffractée par une telle ouverture, c'est-à-dire du carré du module de l'amplitude $\mathrm{E}(\mathrm{M}),$ donne :

$$I(x,y) = |E(x,y)|^2 = I_0 \operatorname{sinc}^2\left(\frac{\pi xa}{\lambda f_2}\right) \operatorname{sinc}^2\left(\frac{\pi yb}{\lambda f_2}\right)$$



les dimensions de la tache centrale sont :

```
-\Delta x = 2\lambda f_2/a
```

$--\Delta y = 2\lambda f_2/b$

Le programme Python:

- a) Écrire une fonction Intensity(X, Y, a = 0.2 * 1.E-3, b = 0.2 * 1.E-3, lambda_ = 630 * 1.E-9, qui affiche les dimensions de la tache centrale (Δx et Δy) et retourne la valeur de I(X,Y). Avec :
 - X et Y sont respectivement l'abscisse et l'ordonnée à l'écran.
 - a la largeur de la fente (par défaut = 0.2 mm)
 - b la hauteur de la fente (par défaut = 0.2 mm)
 - lambda_ la longueur d'onde de la lumière incidente (par défaut = 630 nm)
 - f2 la distance fente écran (par défaut = 10 m)

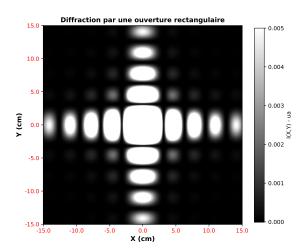
On considère que $I_0 = 1$ par convention.

Solution. la fonction Intensity() s'écrit :

```
from pylab import *

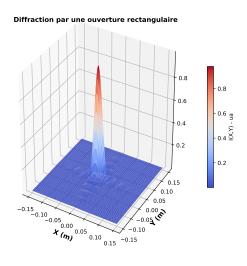
def Intensity(X, Y, a = 0.2 * 1.E-3, b = 0.2 * 1.E-3, lambda_ = 630 * 1.E-9, f2 = 10):
    # les dimensions de la tache centrale
    Dx = 1.E2 * (2 * lambda_ * f2) / a
    print("La largeur du maximum central le long (Ox) = {:.3f} cm".format(Dx))
    Dy = 1.E2 * (2 * lambda_ * f2) / b
    print("La largeur du maximum central le long (Oy) = {:.3f} cm".format(Dy))
    # Variables intermidières
    A = (pi * X * a)/(lambda_ * f2)
    B = (pi * Y * b)/(lambda_ * f2)
    return (sin(A)/A)**2 * (sin(B)/B)**2
```

b) Créez le graphique de diffraction suivant (à l'aide de la fonction imshow()) pour un écran de $30/30~\rm cm$:



Solution. La représentation graphique de la figure de diffraction en 2D :

 ${\bf c)}$ Créez le graphique 3D de diffraction suivant (voir la partie tracé de surfaces du cours) :



Solution. La représentation graphique de la figure de diffraction en 3D :

Exercise 6 : Tracer un graphique à partir d'un fichier (données satellitaires)

Les mesures de flux de rayons X du satellite GOES (Geostationary Operational Environmental Satellite) ont été effectuées depuis 1974. Le graphique à rayons

X GOES (flux de 1 à 8 angströms) faisant l'objet de cet exercice peut suivre l'activité solaire et les éruptions solaires. De grandes éruptions de rayons X solaires peuvent modifier l'ionosphère terrestre et bloquer les transmissions radio haute fréquence (HF) du côté de la Terre éclairé par le soleil.



SWPC (Space Weather Prediction Center) a utilisé ces données pour produire les ensembles et tracés de données de rayons X moyennés sur 1 minute et 5 minutes.

Le but de cet exercice est de tracer 24 heures, pour un intervalle de mesure d'une minute, des données solaires aux rayons X enregistrées par le satellite GOES. Dans le répertoire courant (répertoire de ce notebook Jupyter), nous avons un dossier data_GOES contenant 12 fichiers dont le nom est formaté comme suit YYYYMMDD_Gp_xr_1m.txt avec :

- YYYY est l'année de l'enregistrement des données
- MM estle mois de l'enregistrement des données
- **DD** est le jour de l'enregistrement des données
- **Gp** est la générartion du satellite GOES (GOES-15)
- 1m résolution de l'enregistrement des données

ls data_GOES/ # Afficher le contenu du dossier data_GOES

Soit par exemple le fichier $\mathtt{data_GOES/20120609_Gp_xr_1m.txt}$ suivant :

```
:Data_list: 20120609_Gp_xr_1m.txt
:Created: 2012 Jun 10 0010 UTC
# Prepared by the U.S. Dept. of Commerce, NOAA, Space Weather Prediction Center
```

```
# Please send comments and suggestions to SWPC.Webmaster@noaa.gov
# Label: Short = 0.05- 0.4 nanometer
 Label: Long = 0.1 - 0.8 nanometer
# Units: Short = Watts per meter squared
# Units: Long = Watts per meter squared
# Source: GOES-15
# Location: W135
# Missing data: -1.00e+05
          1-minute GOES-15 Solar X-ray Flux
                   Modified Seconds
 UTC Date
            Time
                    Julian of the
 YR MO DA
            HHMM
                     Day
                              Day
                                         Short
                                                      Long
                    56087
2012 06 09
             0000
                                0
                                       1.62e-08
                                                    7.81e-07
                                                    7.92e-07
2012 06 09
             0001
                    56087
                               60
                                       1.70e-08
2012 06 09
             0002
                    56087
                                       1.85e-08
                                                    8.21e-07
                              120
2012 06 09
                                       1.90e-08
                                                    8.41e-07
             0003
                    56087
                              180
2012 06 09
             0004
                    56087
                              240
                                       1.86e-08
                                                    8.50e-07
2012 06 09
             0005
                    56087
                              300
                                       1.98e-08
                                                    8.59e-07
. . . . . . . . . . . . .
                                       . . . . . . . .
             . . . .
                    . . . . .
                             . . . .
                                                    . . . . . . . .
2012 06 09
             2352
                    56087
                            85920
                                       5.48e-09
                                                    5.50e-07
2012 06 09
             2353
                    56087
                            85980
                                       3.94e-09
                                                    5.48e-07
2012 06 09
                                                    5.45e-07
             2354
                    56087
                            86040
                                       3.68e-09
2012 06 09
             2355
                    56087
                            86100
                                       3.91e-09
                                                    5.44e-07
2012 06 09
                                                    5.48e-07
             2356
                    56087
                            86160
                                       2.28e-09
2012 06 09
             2357
                    56087
                            86220
                                       5.71e-09
                                                    5.64e-07
2012 06 09
             2358
                    56087
                            86280
                                       1.15e-08
                                                    5.96e-07
2012 06 09
            2359
                    56087
                            86340
                                       1.62e-08
                                                    6.49e-07
```

Dans le même graphique, tracer les tableaux **Short X-ray** et **Long X-ray** en fonction de temps **Universal Time** (Heure de la journée GMT) :

a) Définir les tableaux Xray_s et Xray_L qui correspondent au 6^{éme} et au 7^{éme} colonnes dans le fichier (on compte les colonnes à partir de zéro). Utilisez la fonction numpy.loadtxt comme indiqué dans le cours3 (lecture de données) et précisez les numéros des colonnes avec l'argument usecols, utilisez le help (help(np.loadtxt)) dans le notebook.

Solution. Les tableaux Xray_s et Xray_L sont définis de la façon suivante :

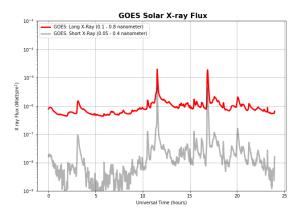
```
from pylab import *
NomFichier = "data_GOES/20120609_Gp_xr_1m.txt"
Xray_s,Xray_L = np.loadtxt(NomFichier, skiprows=18, usecols=[6,7],unpack=True)
```

b) Définir le tableau temps en utilisant la fonction numpy.arange() (voir cours3 : Utilisation de fonctions génératrices de tableaux et de matrices).

Solution. Le tableau temps s'écrit :

```
temps = np.arange(0.0, 24.0 , 24.0/len(Xray_L))
```

c) Tracer Xray_s et Xray_L en fonction de temps afin de reproduire le graphique suivant (voirs cours3 : Tracés logarithmiques) :



```
plt.figure(figsize=(10, 7))
plt.semilogy(temps, Xray_L,color='r',linewidth=3,label="GOES: Long X-Ray (0.1 - 0.8 nanometer)")
plt.semilogy(temps, Xray_s,color='k',linewidth=3,label="GOES: Short X-Ray (0.05 - 0.4 nanometer)", a
plt.title(" GOES Solar X-ray Flux", fontsize=16, weight="bold")
plt.ylabel("X ray Flux ($Watts/m^2$)"); plt.xlabel("Universal Time (hours)")
plt.legend(loc='upper left')
plt.ylim(1e-9, 1e-3)
plt.grid()
savefig("goes_plot.png")
plt.show()
```

Solution.

Exercise 7 : Fonctions spéciales (intégrales de Fresnel et spirale de Cornu)

Les intégrales de Fresnel ont été introduites par le physicien français Augustin Fresnel (1788-1827) lors de ses travaux sur les interférences lumineuses (voici un article intéressant à lire : Fresnel, des Mathématiques en Lumière).

Ces intégrales doivent être calculées numériquement à partir des développements en série des intégrales :

$$\int_0^x e^{-i\frac{\pi t^2}{2}} dt = \int_0^x \cos(t^2) dt - i \int_0^x \sin(t^2) dt = C(x) - iS(x)$$

Les fonctions de Fresnel sont des fonctions spéciales, définies par : Pour $x \geq \sqrt{\frac{8}{\pi}}$

$$C(x) = \frac{1}{2} + \cos\left(\frac{\pi x^2}{2}\right) gg1 + \sin\left(\frac{\pi x^2}{2}\right) ff1$$
$$S(x) = \frac{1}{2} - \cos\left(\frac{\pi x^2}{2}\right) ff1 + \sin\left(\frac{\pi x^2}{2}\right) gg1$$

et pour $0 \le x < \sqrt{\frac{8}{\pi}}$

$$C(x) = \cos\left(\frac{\pi x^2}{2}\right) gg^2 + \sin\left(\frac{\pi x^2}{2}\right) ff^2$$
$$S(x) = -\cos\left(\frac{\pi x^2}{2}\right) ff^2 + \sin\left(\frac{\pi x^2}{2}\right) gg^2$$

Où:

$$ff1 = \sum_{n=0}^{11} \frac{d_n}{x^{2n+1}} \left(\frac{8}{\pi}\right)^{n+1/2} gg1 = \sum_{n=0}^{11} \frac{c_n}{x^{2n+1}} \left(\frac{8}{\pi}\right)^{n+1/2}$$
$$ff2 = \sum_{n=0}^{11} b_n x^{2n+1} \left(\frac{\pi}{8}\right)^{n+1/2} gg2 = \sum_{n=0}^{11} a_n x^{2n+1} \left(\frac{\pi}{8}\right)^{n+1/2}$$

et a_n , b_n , c_n et d_n sont des coefficients tabulés (*J.Boersma Math Computation 14,380(1960)*) et donnés dans un fichier **coef.dat** dans le répertoire de ce notebook :

#			
# an	bn	cn	dn
#			
+1.595769140	-0.000000033	-0.000000000	+0.199471140
-0.000001702	+4.255387524	-0.024933975	+0.000000023
-6.808568854	-0.000092810	+0.000003936	-0.009351341
-0.000576361	-7.780020400	+0.005770956	+0.000023006
+6.920691902	-0.009520895	+0.000689892	+0.004851466
-0.016898657	+5.075161298	-0.009497136	+0.001903218
-3.050485660	-0.138341947	+0.011948809	-0.017122914
-0.075752419	-1.363729124	-0.006748873	+0.029064067
+0.850663781	-0.403349276	+0.000246420	-0.027928955
-0.025639041	+0.702222016	+0.002102967	+0.016497308
-0.150230960	-0.216195929	-0.001217930	-0.005598515
+0.034404779	+0.019547031	+0.000233939	+0.000838386

Écrire un programme Python qui calcule les fonctions de Fresnel C(x) et S(x) ainsi que leurs représentations graphiques :

a) Définir les fonctions ff1(x), gg1(x), ff2(x) et gg2(x). Chaque fonction renvoie la valeur de la somme qui lui correspond.

Solution. Les fonctions ff1(x), gg1(x), ff2(x) et gg2(x) sont les suivantes :

```
from pylab import *
def ff1(x):
    S = 0
    for i in range(12):
         fn = (8 / pi)**(i + 0.5) * dn[i]
S += fn * x**(-2 * i - 1)
    return S
def gg1(x):
    S = 0
    for i in range(12):
         gn = (8 / pi)**(i + 0.5) * cn[i]
S += gn * x**(-2 * i - 1)
    return S
def ff2(x):
    S = 0
    for i in range(12):
         fn = (pi'/8)**(i + 0.5) * bn[i]
         S += fn * x**(2 * i + 1)
    return S
def gg2(x):
    S = 0
    for i in range(12):
         gn = (pi/8)**(i + 0.5) * an[i]
S += gn * x**(2 * i + 1)
    return S
```

b) Définir les fonctions Python C(x) et S(x) qui renvoient respectivement les listes, les valeurs de C(x) et S(x), CF et SF (en utilisant une boucle for pour remplir les listes par exemple).

Solution. Les fonctions Python C(x) et S(x) sont les suivantes :

```
def C(x):
    CF=[]
    for i in range(len(x)):
        if x[i] \ge sqrt(8/pi):
             cf=0.5 + cos((pi*x[i]**2)/2)*gg1(x[i]) + sin((pi*x[i]**2)/2)*ff1(x[i])
             CF.append(cf)
        elif 0 <= x[i] < sqrt(8/pi):

cf = cos((pi*x[i]**2)/2)*gg2(x[i]) + sin((pi*x[i]**2)/2)*ff2(x[i])
             CF.append(cf)
    return CF
def S(x):
    SF=[]
    for i in range(len(x)):
        if x[i] >= sqrt(8/pi):
             sf = 0.5 - cos((pi*x[i]**2)/2)*ff1(x[i]) + sin((pi*x[i]**2)/2)*gg1(x[i])
             SF.append(sf)
        elif 0 \le x[i] \le sqrt(8/pi):
```

```
sf = -cos((pi*x[i]**2)/2)*ff2(x[i]) + sin((pi*x[i]**2)/2)*gg2(x[i])
SF.append(sf)
return SF
```

c) Créer des tableaux an, bn, cn et dn à partir du fichier coef.dat.

Solution. Les tableaux an, bn, cn et dn sont chargés à partir du fichier coef.dat à l'aide del a fonction numpy.loadtxt():

```
an, bn, cn, dn = loadtxt('coef.dat', comments='#', usecols=(0, 1, 2, 3), unpack=True)
```

d) Créer un tableau x. Utilisez 800 intervalles pour évaluer les points dans [0,10] (cas où $x \ge 0$).

Solution. Le tableau x s'écrit :

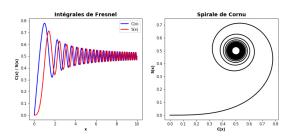
```
x = linspace(0,10, 500)
```

e) Transformer C(x) et S(x) en tableaux numpy, respectivement CF et SF.

Solution. Les listes C(x) et S(x) sont transformés en tableaux numpy à l'aide de la fonction numpy.array():

```
CF = array(C(x)); SF = array(S(x))
```

f) Tracer une grille de figures à 2 colonnes (voir Cours3 : Vues en grille) dont le graphique de gauche représente CF et SF en fonction de x et le graphique de droite représente une clothoïde (ou spirale de Cornu, ou Spirale de Fresnel..)'SF' en fonction de CF. La sortie de ce programme devrait être comme suit :



Solution. La représentation graphique des intégrales de Fresnel et du spirale de Cornu est donc :

```
plt.figure(figsize=(12,5))
subplot(1,2,1)
plt.plot(x, CF,'b', x, SF,'r', linewidth=2)
plt.xlabel("x", fontweight='bold'); plt.ylabel("C(x) / S(x)", fontweight='bold')
plt.title("Intégrales de Fresnel", fontsize=14, fontweight='bold')
plt.legend(["C(x)","S(x)"])
subplot(1,2,2)
plt.plot(CF, SF, linewidth = 2, color = 'k')
plt.xlabel("C(x)", fontweight='bold'); plt.ylabel("S(x)", fontweight='bold')
plt.title("Spirale de Cornu", fontsize=14, fontweight='bold')
plt.savefig("fresnel.png")
plt.show()
```