$\label{eq:Tuteriel:Apprendical} \textbf{Tuteriel:Apprendical l'Astronomie avec} \\ \textbf{Python}$

Ahmed Ammar (ahmed.ammar@fst.utm.tn)

Faculté des Sciences, Université de Tunis El Manar et Société Astronomique de Tunisie.

2019

Table des matières

1	Introduction	2
2	Importation de module et poste d'observateur	2
3	Objets et leur localisation	2
4	Lecture de coordonnées	2
5	Coordonnées en degrés	3
6	Villes et à tout moment	3
7	Mouvement de la journée solaire - le début du programme	4
8	Mouvement du soleil du jour - solstice d'été	4
9	Mouvement du soleil du jour - solstice d'hiver	5
10	Mouvement du Soleil à la lumière du jour - dessin	5

1 Introduction

2 Importation de module et poste d'observateur

Le module PyEphem est disponible sous le nom ephem qui doit être modifié lors de l'importation en ep pour raccourcir la programmation.

```
from pylab import *
import ephem as ep
obs = ep.Observer()
obs.lon = "18.56406"
obs.lat = "53.09546"
obs.elevation = 133.61
```

Les fonctions et structures du module ephem sont appelées dans la fonction ep.method(). Tout d'abord, nous définissons la position de l'observateur (instrument d'observation). Pour ce faire, nous créons la structure appropriée (structure = ep.Observer ()) et remplissons ses champs (structure.pole = valeur).

3 Objets et leur localisation

Tous les objets astronomiques importants tels que le soleil, la lune, les planètes et leur lune peuvent être créés par la structure de fonction = ep.nomObjet().

```
# Objet
lune = ep.Moon()
```

Après avoir créé l'objet, nous pouvons calculer son emplacement actuel en fournissant des informations sur l'observateur, situées dans la structure obs précédemment créée.

```
lune.compute(obs)
```

Comme vous pouvez le constater, vous pouvez définir plusieurs observateurs différents et compter les coordonnées de l'objet sélectionné pour différents endroits de la Terre. Cela peut être utile lors de la planification de campagnes d'observation menées par différents observatoires.

4 Lecture de coordonnées

Les coordonnées calculées sont lues à partir des champs de structure d'objet.

```
# coordonnées calculées
print("Position actuelle de la Lune")
print(" ------ ")
```

```
# nous affichons l'ascension droite et la déclinaison
print("RA : ", lune.ra)
print("Dec : ", lune.dec)
# nous affichons l'azimut et l'élévation
print("------")
print("Az : ", lune.az)
print ("El : " , lune.alt)
```

Les valeurs calculées sont données au format *heures : minutes : secondes* ou *degrés : minutes : secondes d'arc* pour l'heure actuelle UT sur époque 2000.

5 Coordonnées en degrés

Toutes les coordonnées calculées par les procédures du module PyEph sont données en **radians**. lorsque nous voulons écrire leur valeur, par exemple, les radians sont automatiquement convertis au format approprié (heures, minutes, secondes dans le cas d'une ascension droite ou degrés, minutes, secondes d'arc pour d'autres coordonnées).

Si vous souhaitez utiliser des coordonnées calculées sur un graphique, il est utile de les convertir en degrés à l'aide de la fonction degrés.

```
# coordonnées azimutales en degrés sous forme d'un nombre réel
print("-----"")
print("Az (deg): ", degrees(lune.az))
print("El (deg): ", degrees(lune.alt))
```

Azimut et élévation en degrés :

```
Az (deg): 207.85208210454263
El (deg): 55.334644372169485
```

6 Villes et à tout moment

Si nous ne connaissons pas la position exacte de l'observateur et que, simultanément, nous n'avons besoin que des valeurs estimées des coordonnées, par exemple. pour évaluer si un objet donné est visible, nous pouvons utiliser l'une des 122 villes dont les positions ont été enregistrées dans le module PyEphem.

```
# OBSERVATEUR
obs = ep.city("Paris")
print("longitude : ", obs.lon)
print ("latitude : ", obs.lat)
```

Nous pouvons attribuer n'importe quelle date et heure à chaque observateur :

```
# PROPRE DATE ET HEURE TU
obs.date = "2019/01/13 10:00:00"
```

Il faut seulement se rappeler que les chiffres de la date sont séparés par le signe / et l'heure par deux points.

7 Mouvement de la journée solaire - le début du programme

```
# IMPORTATION
from pylab import *
import ephem as ep
# OBSERVATEUR
obs = ep.city("Warsaw")
# OBJET
soleil = ep.Sun()
# TEMPS
tm = linspace(0 , 24 , 25)
# POLOGNE PAYS POLONAIS
pt = subplot(111 , polar= True )
```

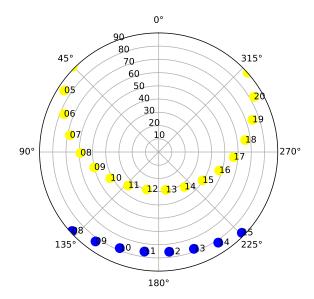
8 Mouvement du soleil du jour - solstice d'été

```
# FEUILLE PRINCIPALE
for t in tm :
    # changement de temps
    obs.date = "2014/06/21 %02 d :00:00 "%t
    # on calcule les coordonnées
    sun.compute(obs)
# coordonnées azimutales - azimut en radians
    az = float(repr(sun.az))
    el = degrees(float(repr(sun.alt)))
# graphique - on change l'élévation par une distance zénithale
    pt.plot([az], [90 - el], ls =" ", marker= " o ", c =" yellow ", \
    markersize = 10)
# heure locale UTC +2 heures en été
if el > 0:
    pt.text (az, 90 - el, " %02 d "%(t+2), fontsize =10, \
    ha = 'left' , va = 'center')
```

9 Mouvement du soleil du jour - solstice d'hiver

```
# TRANSFERT HIVERNAL - nous répétons les calculs "en décembre"
obs.date = "2014/12/22 %02d:00:00" % t
soleil.compute(obs)
az = float(repr(soleil.az))
el = degrees(float(repr(soleil.alt)))
pt.plot([az], [90 - el], ls ="", marker= "o", c ="blue", \
markersize =10)
# heure locale UTC +1 heures en hiver
if el > 0:
    pt.text (az, 90 - el, "%02d"%(t+1), fontsize =10, \
    ha = 'left', va = 'center')
#nous limitons la distance zénithale à 90 degrés - horizon
plt.set_rmax(90.0)
# nous plaçons le nord en haut du graphique
plt.set_theta_zero_location("N")
plt.savefig("figs/mvtSoleil.pdf"); plt.savefig ("figs/mvtSoleil.png")
plt.show ()
```

10 Mouvement du Soleil à la lumière du jour - dessin



Le programme vaut également la peine d'ajouter une nouvelle ville, par exemple. obs = ep.city("Cairo")