# Changements de coordonnées astronomiques par calcul matriciel d''après "connaissance des temps" édition 2018

# Fichier

coord.py

### **Auteur**

Marc COATANHAY

# Table des matières

Fichier	1
Auteur	1
rotation1(theta, U)	
rotation2(theta, U)	
rotation3(theta, U)	
vecteur(x, y, z)	
xyzdepolaire(psi, phi, r)	2

# rotation1(theta, U)

Transforme le vecteur U par une rotation d'angle theta autour de l'axe (Ox).

# Entrée:

- theta angle de rotation
- U = [[x]]
  - [y]
- [z]]

# Retour:

Vecteur image V

# rotation2(theta, U)

Transforme le vecteur U par une rotation d'angle theta autour de l'axe (Oy).

# Entrée :

- theta angle de rotation
- U = [[x]]
  - [y]
  - [z]]

### Retour:

Vecteur image V

# rotation3(theta, U)

Transforme le vecteur U par une rotation d'angle theta autour de l'axe (Oz).

# Entrée :

- theta angle de rotation
- U = [[x]]
  - [y]
- [z]]

### Retour:

Vecteur image V

# vecteur(x, y, z)

Compose un vecteur à trois dimensions avec les valeurs données.

# Entrée :

• x, y et z

### Retour:

Vecteur image V

# xyzdepolaire(psi, phi, r)

Calcul les coordonnées x, y et z à partir des coordonnées polaires psi, phi et r.

### Entrée:

• psi, phi et r

# Retour:

Vecteur image V