

## Changement de coordonnées - Trigonométrie sphérique

Coord. origine	Coordonnées locales	Coordonnées horaires	Coordonnées équatoriales	Coordonnées écliptiques
Coordonnées locales	<del> </del>	$\sin\delta = \sin\varphi \cdot \cos z - \cos\varphi \cdot \sin z \cdot \cos\alpha$ $\cos\delta \cdot \sin H = \sin z \cdot \sin\alpha$ $\cos\delta \cdot \cos H = \cos\varphi \cdot \cos z + \sin\varphi \cdot \sin z \cdot \cos\alpha$	<del> </del>	<del> </del>
Coordonnées horaires	$\cos z = \sin\varphi \cdot \sin\delta + \cos\varphi \cdot \cos\delta \cdot \cos H$ $\sin z \cdot \sin\alpha = \cos\delta \cdot \sin H$ $\sin z \cdot \cos\alpha = -\cos\varphi \cdot \sin\delta + \sin\varphi \cdot \cos\delta \cdot \cos H$	<del> </del>	$\alpha = T - H$	<del> </del>
Coordonnées équatoriales	<del> </del>	$H = T - \alpha$	<del> </del>	$\sin b = \cos\varepsilon \cdot \sin\delta - \sin\varepsilon \cdot \cos\delta \cdot \sin\alpha$ $\cos b \cdot \cos l = \cos\delta \cdot \cos\alpha$ $\cos b \cdot \sin l = \sin\varepsilon \cdot \sin\delta + \cos\varepsilon \cdot \cos\delta \cdot \sin\alpha$
Coordonnées écliptiques	<del> </del>	<del> </del>	$\sin\delta = \cos\varepsilon \cdot \sin b + \sin\varepsilon \cdot \cos b \cdot \sin l$ $\cos\delta \cdot \cos\alpha = \cos b \cdot \cos l$ $\cos\delta \cdot \sin\alpha = -\sin\varepsilon \cdot \sin b + \cos\varepsilon \cdot \cos b \cdot \sin l$	<del> </del>

## Changement de coordonnées - Matrices de rotation

Coord. origine	Coordonnées locales	Coordonnées horaires	Coordonnées équatoriales	Coordonnées écliptiques
Coordonnées locales	<del> </del>	rotation Oy : $\varphi$ $\begin{bmatrix} \cos\varphi & 0 & -\sin\varphi \\ 0 & 1 & 0 \\ \sin\varphi & 0 & \cos\varphi \end{bmatrix}$	<del> </del>	<del> </del>
Coordonnées horaires	rotation Oy : $-\varphi$ $\begin{bmatrix} \cos\varphi & 0 & \sin\varphi \\ 0 & 1 & 0 \\ -\sin\varphi & 0 & \cos\varphi \end{bmatrix}$	<del> </del>	rotation Oz : $T$ $\begin{bmatrix} \cos T & \sin T & 0 \\ -\sin T & \cos T & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix}$	<del> </del>
Coordonnées équatoriales	<del> </del>	rotation Oz : $-T$ $\begin{bmatrix} \cos T & -\sin T & 0 \\ \sin T & \cos T & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix}$	<del> </del>	rotation Oy : $\varepsilon$ $\begin{bmatrix} \cos\varepsilon & 0 & -\sin\varepsilon \\ 0 & 1 & 0 \\ \sin\varepsilon & 0 & \cos\varepsilon \end{bmatrix}$
Coordonnées écliptiques	<del> </del>	<del> </del>	rotation Oy : $-\varepsilon$ $\begin{bmatrix} \cos\varepsilon & 0 & \sin\varepsilon \\ 0 & 1 & 0 \\ -\sin\varepsilon & 0 & \cos\varepsilon \end{bmatrix}$	<del> </del>

$\varphi$  Latitude du lieu     $\varepsilon$  Inclinaison de l'équateur sur l'écliptique     $T$  temps sidéral du lieu

- coordonnées équatoriales (  $\alpha, \delta$  )  $\Rightarrow$  coordonnées galactiques (  $l, b$  )

Avec un centre galactique situé à : 17h 45,7 min ; 29° 00' (coordonnées 1950) et le pôle galactique à 12h 51,4 min ; 27° 08' (coordonnées 1950) , on a une inclinaison  $i$  du plan galactique sur l'équateur de 62°86666.

Les décalages des origines des deux systèmes par rapport aux intersections des deux grands cercles - plan de l'équateur et plan galactique - font intervenir dans les formules, les angles  $\alpha'$  et  $l'$

$$\alpha' = \alpha + 77,1^\circ \quad l = l' + 29,0^\circ$$

Ces angles sont amenés à varier régulièrement à cause de la précession des équinoxes.

$$\begin{aligned} \sin b &= \cos i \cdot \sin \delta - \sin i \cdot \cos \delta \cdot \sin \alpha' \\ \cos b \cdot \cos l' &= \cos \delta \cdot \cos \alpha' \\ \cos b \cdot \sin l' &= \sin i \cdot \sin \delta + \cos i \cdot \cos \delta \cdot \sin \alpha' \end{aligned}$$

- coordonnées galactiques  $\Rightarrow$  coordonnées équatoriales

$$\begin{aligned} \sin \delta &= \cos i \cdot \sin b - \sin i \cdot \cos b \cdot \sin l' \\ \cos \delta \cdot \cos \alpha' &= \cos b \cdot \cos l' \\ \cos \delta \cdot \sin \alpha' &= -\sin i \cdot \sin b + \cos i \cdot \cos b \cdot \sin l' \end{aligned}$$