

Tema N° 1

Cambios del Sistema de Coordenadas. Transformación de Coordenadas

1.1- Cambios del Sistema de Coordenadas

Consideremos dos sistemas de coordenadas, uno denominado $S=(0, X, Y, Z)$, al que llamaremos *Viejo Sistema*, y otro denominado $T=(C, U, V, W)$, al que llamaremos *Nuevo Sistema*, [Figura 1.1a].

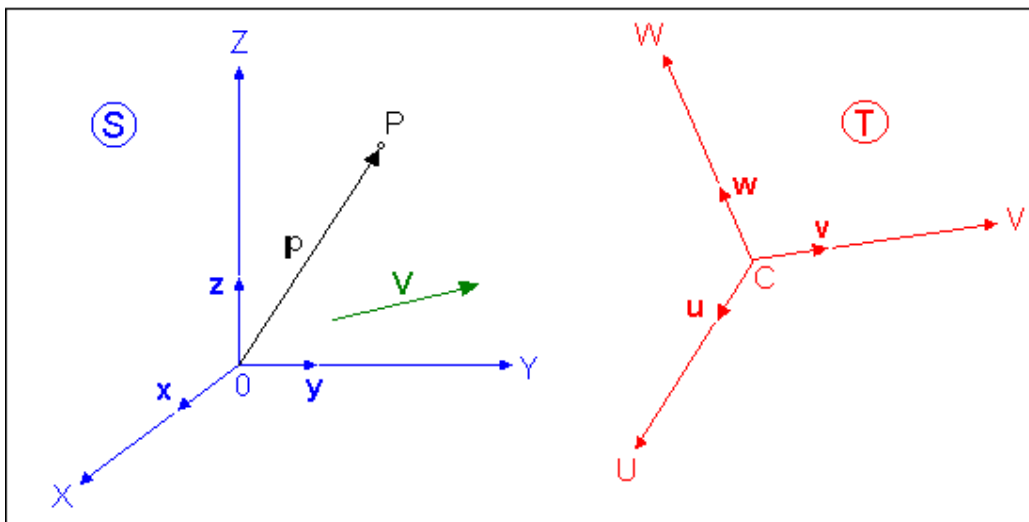


Figura 1.1a: Cambio de un viejo sistema (S) a un nuevo sistema (T)

En el viejo sistema S tenemos:

$0 = (0,0,0)$, coordenadas del punto origen

$\mathbf{x} = \{1,0,0\}$ s , componentes del 1° vector unitario

$\mathbf{y} = \{0,1,0\}$ s , componentes del 2° vector unitario

$\mathbf{z} = \{0,0,1\}$ s , componentes del 3° vector unitario

$\mathbf{P} = \{x,y,z\}$ s , coordenadas del punto P = componentes del vector de posición \mathbf{p}

$\mathbf{V} = \{\Delta x, \Delta y, \Delta z\}$ s componentes del vector \mathbf{v}

En el nuevo sistema será:

$P = \{u, v, w\}_T$, coordenadas del punto P = componentes del vector de posición
de P = CP

$V = \{\Delta u, \Delta v, \Delta w\}_T$, componentes del vector v

Vamos a suponer que se tiene localizado el viejo sistema S en el nuevo sistema T

$0 = \{u_0, v_0, w_0\}_T$ coordenadas del origen de S en T

$x = \{x_1, x_2, x_3\}_T$ componentes del 1° versor de S en T

$y = \{y_1, y_2, y_3\}_T$ componentes del 2° versor de S en T

$z = \{z_1, z_2, z_3\}_T$ componentes del 3° versor de S en T

Todo vector puede expresarse como combinación lineal de los vectores unidad:

$$V = \Delta x \mathbf{x} + \Delta y \mathbf{y} + \Delta z \mathbf{z} = \Delta u \mathbf{u} + \Delta v \mathbf{v} + \Delta w \mathbf{w}$$

$$\mathbf{x} \text{ en T será : } \mathbf{x} = x_1 \mathbf{u} + x_2 \mathbf{v} + x_3 \mathbf{w}$$

$$\mathbf{y} \text{ en T será : } \mathbf{y} = y_1 \mathbf{u} + y_2 \mathbf{v} + y_3 \mathbf{w}$$

$$\mathbf{z} \text{ en T será : } \mathbf{z} = z_1 \mathbf{u} + z_2 \mathbf{v} + z_3 \mathbf{w}$$

Multiplicando cada una de las expresiones anteriores por Δx , Δy , Δz respectivamente, sumando y sacando factor común, tendremos:

$$V = (x_1 \Delta x + y_1 \Delta y + z_1 \Delta z)\mathbf{u} + (x_2 \Delta x + y_2 \Delta y + z_2 \Delta z)\mathbf{v} + (x_3 \Delta x + y_3 \Delta y + z_3 \Delta z)\mathbf{w}$$

Comparando con lo obtenido anteriormente: $V = \Delta u \mathbf{u} + \Delta v \mathbf{v} + \Delta z \mathbf{z}$ tendremos:

$$\Delta u = x_1 \Delta x + y_1 \Delta y + z_1 \Delta z$$

$$\Delta v = x_2 \Delta x + y_2 \Delta y + z_2 \Delta z$$

$$\Delta w = x_3 \Delta x + y_3 \Delta y + z_3 \Delta z$$

Definiendo:

$$\Delta U = \begin{bmatrix} \Delta u \\ \Delta v \\ \Delta w \end{bmatrix}, \quad M = \begin{bmatrix} x1 & y1 & z1 \\ x2 & y2 & z2 \\ x3 & y3 & z3 \end{bmatrix}, \quad \Delta X = \begin{bmatrix} \Delta x \\ \Delta y \\ \Delta z \end{bmatrix}$$

$$\Delta U = M \Delta X$$

$$\begin{matrix} \Delta U = \begin{bmatrix} \Delta u \\ \Delta v \\ \Delta w \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} x1 & y1 & z1 \\ x2 & y2 & z2 \\ x3 & y3 & z3 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \Delta x \\ \Delta y \\ \Delta z \end{bmatrix} \\ \mathbf{V}_T \quad \quad \mathbf{x}_T \quad \mathbf{y}_T \quad \mathbf{z}_T \quad \quad \mathbf{V}_S \end{matrix} \quad (1)$$

La ecuación (1) nos da el pasaje de S a T .Se llama *Ley de Variación de las Componentes* para el paso de S a T, independiente de la posición del origen 0 respecto a T.

Para obtener la *Ley de variación de las Coordenadas de los Puntos* aplicamos la ley de variación de las componentes al vector **p** de P en S.

$$0P = \mathbf{p} = \{x,y,z\}_S = \{u-u_0, v-v_0, w-w_0\}_T$$

Aplicando (1) :

$$\begin{matrix} \begin{bmatrix} u \\ v \\ w \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} u_0 \\ v_0 \\ w_0 \end{bmatrix} + \begin{bmatrix} x1 & y1 & z1 \\ x2 & y2 & z2 \\ x3 & y3 & z3 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} x \\ y \\ z \end{bmatrix} \\ \mathbf{P}_T \quad \quad \mathbf{0}_T \quad \quad \mathbf{x}_T \quad \mathbf{y}_T \quad \mathbf{z}_T \quad \quad \mathbf{P}_S \end{matrix}$$

Definiendo las matrices:

$$U = \begin{bmatrix} u \\ v \\ w \end{bmatrix}, \quad U_0 = \begin{bmatrix} u_0 \\ v_0 \\ w_0 \end{bmatrix}$$

$$U = U_0 + M X$$

1.2- Transformación Inversa

Será cuestión ahora de considerar a T como el viejo sistema y a S como el nuevo sistema.

Para $S \rightarrow T$ teníamos:

$$M = \begin{bmatrix} x1 & y1 & z1 \\ x2 & y2 & z2 \\ x3 & y3 & z3 \end{bmatrix}, \quad \Delta U = M \Delta X$$

$$\mathbf{x}_T \quad \mathbf{y}_T \quad \mathbf{z}_T \quad \mathbf{V}_T \quad \mathbf{V}_S$$

Ahora para $T \rightarrow S$ tendremos :

$$M' = \begin{bmatrix} u1 & v1 & w1 \\ u2 & v2 & w2 \\ u3 & v3 & w3 \end{bmatrix}, \quad \Delta X = M' \Delta U$$

$$\mathbf{u}_S \quad \mathbf{v}_S \quad \mathbf{w}_S \quad \mathbf{V}_S \quad \mathbf{V}_T$$

Donde M y M' son inversas, $M' = M^{-1}$

Para la ley de variación de las coordenadas de los puntos teníamos en $S \rightarrow T$:

$$U = U_0 + M X \quad (2)$$

$$\mathbf{P}_T \quad \mathbf{0}_T \quad \mathbf{P}_S$$

con :

$$U_0 = \begin{bmatrix} u_0 \\ v_0 \\ w_0 \end{bmatrix}$$

$$\mathbf{0}_T$$

Ahora tendremos para $T \rightarrow S$:

$$\begin{matrix} X & = & X_c & + & M' & U & & (3) \\ P_s & P_c & & & & & P_T \end{matrix}$$

Reemplazando (2) en (3):

$$X = X_c + M'(U_o + M X)$$

$$X = X_c + M'U_o + M'M X, \quad M'M = \text{Identidad } I$$

$$X = X_c + M'U_o + X$$

$$X - X = 0 = X_c + M'U_o$$

$$X_c = -M'U_o = -M^{-1} U_o$$

En consecuencia, como conozco la matriz M y la matriz U_o (es decir las coordenadas del origen S en T), conozco también X_c (es decir las coordenadas del origen de T en S).

La matriz que gobierna la transformación en un sistema cartesiano es ortonormal, lo que significa que su inversa no es mas que su transpuesta $M^{-1} = M^t$. Las filas y columnas de esta matriz conservan la longitud del vector y el ángulo, es decir que no se produce distorsión.

Como las columnas de M^{-1} son los vectores unidad de T en S, entonces también las filas de M son los vectores unidad de T en S.

$$M = \begin{bmatrix} x_1 & y_1 & z_1 \\ x_2 & y_2 & z_2 \\ x_3 & y_3 & z_3 \end{bmatrix} \begin{matrix} \mathbf{u}_S \\ \mathbf{v}_S \\ \mathbf{w}_S \end{matrix}$$

$\mathbf{x}_T \quad \mathbf{y}_T \quad \mathbf{z}_T$

1.3- Traslación y Rotación de Sistemas

a) Traslación

La traslación de sistemas cartesianos implica un cambio de origen sin cambiar la orientación de los ejes, [Figura 1.3a], es decir que: $\mathbf{x} = \mathbf{u}$, $\mathbf{y} = \mathbf{v}$, $\mathbf{z} = \mathbf{w}$

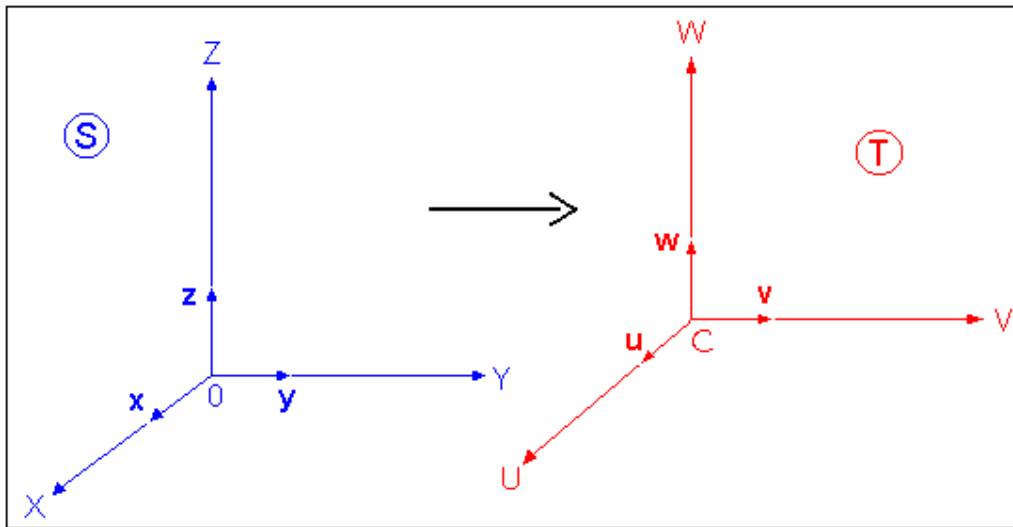


Figura 1.3 a: Traslación entre sistemas de coordenadas

En la matriz de traslación M:

$$M = \begin{bmatrix} x1 & y1 & z1 \\ x2 & y2 & z2 \\ x3 & y3 & z3 \end{bmatrix} \begin{matrix} \mathbf{us} \\ \mathbf{vs} \\ \mathbf{ws} \end{matrix}$$

$\mathbf{x}_T \quad \mathbf{y}_T \quad \mathbf{z}_T$

Como : $\mathbf{u} = \{1,0,0\}_T$, $\mathbf{x} = \{1,0,0\}_S$

$\mathbf{v} = \{0,1,0\}_T$, $\mathbf{y} = \{0,1,0\}_S$

$\mathbf{w} = \{0,0,1\}_T$, $\mathbf{z} = \{0,0,1\}_S$

La matriz M será :

$$M = \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix} = I$$

La ley de variación de las componentes de los vectores: $\Delta U = M \Delta X \rightarrow \Delta U = \Delta X$

o sea :
$$\begin{bmatrix} \Delta u \\ \Delta v \\ \Delta w \end{bmatrix} = I \begin{bmatrix} \Delta x \\ \Delta y \\ \Delta z \end{bmatrix}, \quad \text{de donde : } \Delta u = \Delta x, \Delta v = \Delta y, \Delta w = \Delta z$$

Entonces, la traslación lo único que produce es un rebautizo de las componentes del vector **V**, las que en el viejo sistema S se llamaban $\Delta x, \Delta y, \Delta z$, ahora en el nuevo sistema T se llaman $\Delta u, \Delta v, \Delta w$.

Para la ley de variación de las coordenadas de los puntos:

$$U = U_o + M X, \quad \text{con} \quad M = I$$

tendremos:

$$U = U_o + X, \quad \text{o sea} \quad \begin{aligned} u &= u_o + x \\ v &= v_o + y \\ w &= w_o + z \end{aligned}$$

donde: (u,v,w) son las coordenadas de P en T

(u_o,v_o,w_o) son las coordenadas de O en T

(x,y,z) son las coordenadas de P en S

b) Rotación

La rotación es un cambio de orientación de los ejes sin cambio en el origen,

[Figura 1.3b].

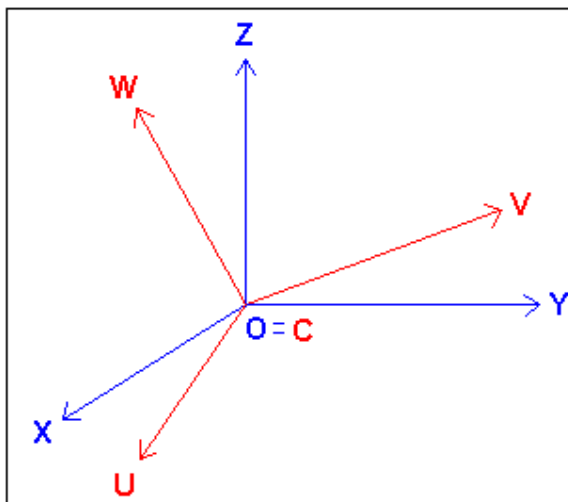


Figura 1.3b: Rotación del sistema

El origen $O = C$, lo que implica que: $u_o = 0, v_o = 0, w_o = 0$, por lo que las coordenadas de O en T son nulas.

Como la variación de las componentes de los vectores no depende de la posición del origen C del nuevo sistema, se tiene: $\Delta U = M \Delta X$.

Pero en la ley de variación de las coordenadas de los puntos: $U = U_0 + M X$.

Si $U_0 = 0$, tenemos $U = M X$, de donde $\mathbf{u} = x_1 \mathbf{x} + y_1 \mathbf{y} + z_1 \mathbf{z}$

$$\mathbf{v} = x_2 \mathbf{x} + y_2 \mathbf{y} + z_2 \mathbf{z}$$

$$\mathbf{w} = x_3 \mathbf{x} + y_3 \mathbf{y} + z_3 \mathbf{z}$$

1.4- Esquema de Ángulos Directores y de Cosenos Directores

$$M = \begin{bmatrix} x_1 & y_1 & z_1 \\ x_2 & y_2 & z_2 \\ x_3 & y_3 & z_3 \end{bmatrix} \begin{matrix} \mathbf{us} \\ \mathbf{vs} \\ \mathbf{ws} \end{matrix}, \quad \Delta U = M \Delta X$$

$$\mathbf{x}_T \quad \mathbf{y}_T \quad \mathbf{z}_T$$

Las componentes de un vector respecto de un eje se calculan como el coseno del módulo del ángulo no orientado que el vector forma con el eje.

$$\begin{aligned} x_1 &= \cos |\mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{u}| & y_1 &= \cos |\mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{u}| & z_1 &= \cos |\mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{u}| \\ x_2 &= \cos |\mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{v}| & , & & y_2 &= \cos |\mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{v}| & , & & z_2 &= \cos |\mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{v}| \\ x_3 &= \cos |\mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{w}| & y_3 &= \cos |\mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{w}| & z_3 &= \cos |\mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{w}| \end{aligned}$$

$$M = \begin{bmatrix} \cos |\mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{u}| & \cos |\mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{u}| & \cos |\mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{u}| \\ \cos |\mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{v}| & \cos |\mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{v}| & \cos |\mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{v}| \\ \cos |\mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{w}| & \cos |\mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{w}| & \cos |\mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{w}| \end{bmatrix}$$

En todo problema se puede armar un cuadro de *Ángulos Directores* y de *Cosenos Directores*, que son los ángulos que forman entre sí los ejes de los sistemas, [Tabla 1].

Tabla 1: Esquema de ángulos directores y Cosenos directores

Ángulo	\mathbf{x}	\mathbf{y}	\mathbf{z}	Coseno	\mathbf{x}	\mathbf{y}	\mathbf{z}
\mathbf{u}	$ \mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{u} $	$ \mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{u} $	$ \mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{u} $	\mathbf{u}	$\cos \mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{u} $	$\cos \mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{u} $	$\cos \mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{u} $
\mathbf{v}	$ \mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{v} $	$ \mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{v} $	$ \mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{v} $	\mathbf{v}	$\cos \mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{v} $	$\cos \mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{v} $	$\cos \mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{v} $
\mathbf{w}	$ \mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{w} $	$ \mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{w} $	$ \mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{w} $	\mathbf{w}	$\cos \mathbf{x}^{\wedge} \mathbf{w} $	$\cos \mathbf{y}^{\wedge} \mathbf{w} $	$\cos \mathbf{z}^{\wedge} \mathbf{w} $

1.4.1- Rotación alrededor del primer eje X

Sea el sistema $S = (O, X, Y, Z)$ directo, sobre cuyo eje X realizamos una rotación θ del mismo sentido que la del sistema, es decir que será positiva $[+\theta]$, [Figura 1.4a]

ángulo	x	y	z
u	0	90°	90°
v	90	θ	$90 - \theta$
w	90°	$90 + \theta$	θ

coseno	x	y	z
u	1	0	0
v	0	$\cos \theta$	$\sin \theta$
w	0	$-\sin \theta$	$\cos \theta$

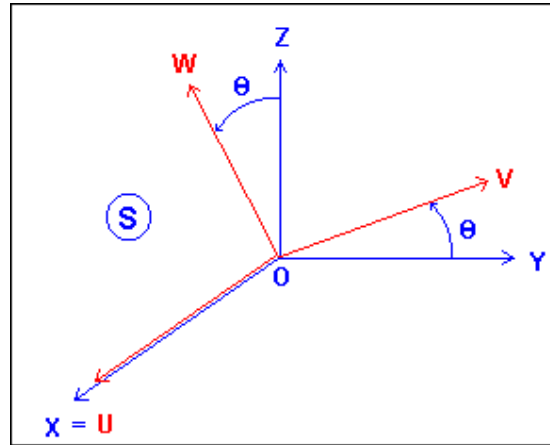


Figura 1.4a: Rotación alrededor del eje X

La ecuación de transformación será:

$$\begin{bmatrix} \Delta u \\ \Delta v \\ \Delta w \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos \theta & \sin \theta \\ 0 & -\sin \theta & \cos \theta \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \Delta x \\ \Delta y \\ \Delta z \end{bmatrix}$$

1.4.2- Rotación alrededor del segundo eje Y

Consideremos un sistema $S = (O, X, Y, Z)$ directo y sobre cuyo eje Y realizamos una rotación θ del mismo sentido que el del sistema, positiva $[+\theta]$, [Figura 1.b]

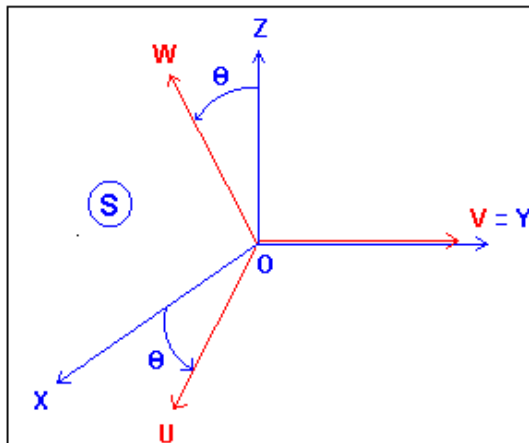


Figura 1.4b: Rotación alrededor del eje Y

ángulo	x	y	z
u	θ	90°	$90 + \theta$
v	90	0	90
w	$90 - \theta$	90	θ

coseno	x	y	z
u	$\cos \theta$	0	$-\sin \theta$
v	0	1	0
w	$\sin \theta$	0	$\cos \theta$

La ecuación de transformación será:

$$\begin{bmatrix} \Delta u \\ \Delta v \\ \Delta w \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \cos \theta & 0 & -\sin \theta \\ 0 & 1 & 0 \\ \sin \theta & 0 & \cos \theta \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \Delta x \\ \Delta y \\ \Delta z \end{bmatrix}$$

1.4.3- Rotación alrededor del tercer eje Z

Consideremos el sistema S = (O, X, Y, Z) directo y sobre cuyo eje Z realizamos una rotación θ del mismo sentido que el del sistema, o sea que será positiva $[+\theta]$, [Figura 1.4c].

ángulo	x	y	z
u	θ	$90^\circ - \theta$	90°
v	$90^\circ + \theta$	θ	90°
w	90°	90°	0

coseno	x	y	z
u	$\cos \theta$	$\sin \theta$	0
v	$-\sin \theta$	$\cos \theta$	0
w	0	0	1

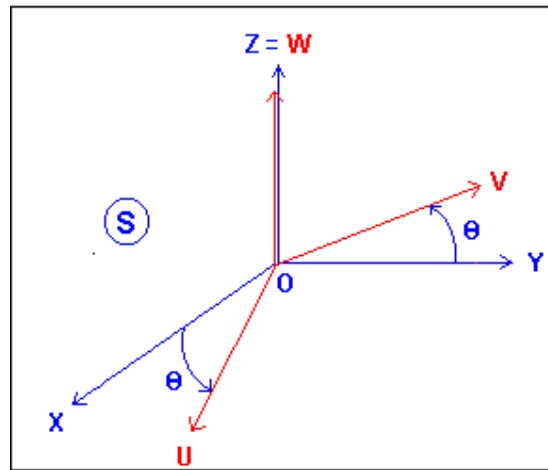


Figura 1.4c: Rotación alrededor del eje Z

La ecuación de transformación será :

$$\begin{bmatrix} \Delta u \\ \Delta v \\ \Delta w \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \cos \theta & \sin \theta & 0 \\ -\sin \theta & \cos \theta & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \Delta x \\ \Delta y \\ \Delta z \end{bmatrix}$$

1.5- Transformación de Coordenadas

Para realizar transformaciones de coordenadas se utilizan matrices de rotación, de tal manera que si tenemos un punto en el sistema (x,y,z), después de aplicar rotación a dicho sistema las nuevas coordenadas del punto serán (u,v,w)

Estas matrices, según el eje donde se produce la rotación, son las siguientes:

$$R_x = \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos \theta & \sin \theta \\ 0 & -\sin \theta & \cos \theta \end{bmatrix}, \quad R_y = \begin{bmatrix} \cos \theta & 0 & -\sin \theta \\ 0 & 1 & 0 \\ \sin \theta & 0 & \cos \theta \end{bmatrix}, \quad R_z = \begin{bmatrix} \cos \theta & \sin \theta & 0 \\ -\sin \theta & \cos \theta & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix}$$

La rotación es positiva si es en sentido contrario a las agujas del reloj. Para cambiar el sentido de rotación, debemos tener en cuenta que $\theta = -\theta$, por lo tanto el $\sin \theta = -\sin \theta$.

Al trabajar con coordenadas astronómicas usualmente debemos pasar de coordenadas cartesianas a esféricas, [Figura 1.5a]:

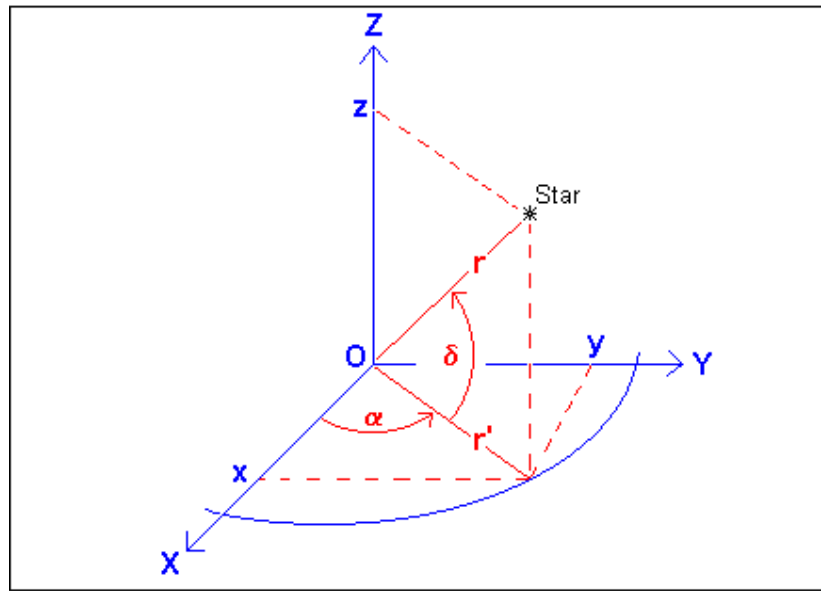


Figura 1.5a: Pasaje de coordenadas cartesianas a esféricas

De la figura anterior podemos ver que:

$$z = r \sin \delta$$

$$r' = r \cos \delta$$

$$x = r' \cos \alpha = r \cos \delta \cos \alpha$$

$$y = r' \sin \alpha = r \cos \delta \sin \alpha$$

Por lo que la matriz de transformación será:

$$\begin{bmatrix} x \\ y \\ z \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} r \cos \delta \cos \alpha \\ r \cos \delta \sin \alpha \\ r \sin \delta \end{bmatrix}$$

Como los vectores tienen norma igual a uno, entonces $r = 1$.

1.5.1- Transformación de Coordenadas Ecuatoriales Celestes a Eclípticas

En esta transformación debe llevarse el ecuador hacia la eclíptica girando un ángulo $\epsilon = 23^\circ 27'$ (oblicuidad de la eclíptica) sobre el eje X, [Figura 1.5b].

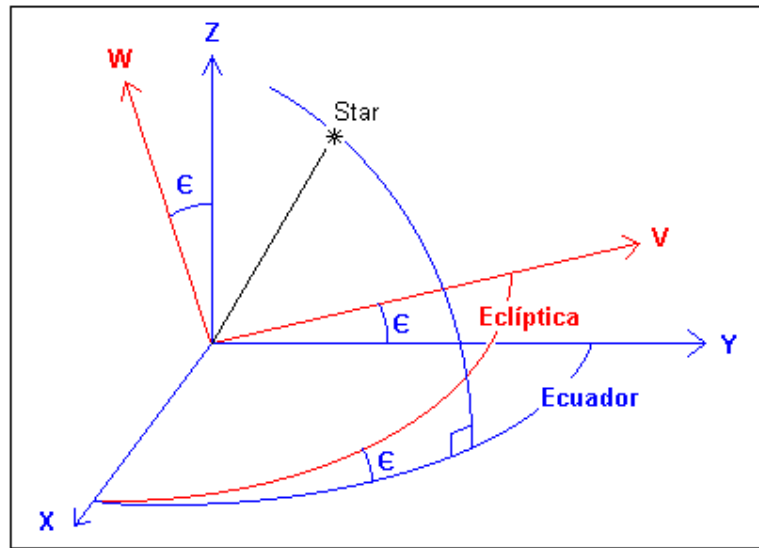


Figura 1.5b: Rotación [ϵ] del ecuador sobre la eclíptica

Definiendo:

L, B = Longitud y Latitud Eclípticas

α, δ = Ascensión Recta y Declinación

La transformación se realiza del siguiente modo:

$$\begin{bmatrix} \cos L \cos B \\ \sin L \cos B \\ \sin B \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos \epsilon & \sin \epsilon \\ 0 & -\sin \epsilon & \cos \epsilon \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \cos \alpha \cos \delta \\ \sin \alpha \cos \delta \\ \sin \delta \end{bmatrix}$$

$$X = \cos L \cos B = \cos \alpha \cos \delta$$

$$Y = \sin L \cos B = \cos \epsilon \sin \alpha \cos \delta + \sin \epsilon \sin \delta$$

$$Z = \sin B = -\sin \epsilon \sin \alpha \cos \delta + \cos \epsilon \sin \delta$$

$$B = \sin^{-1} Z \text{ o mejor usar } B = \operatorname{tg}^{-1} (Z / (X^2 + Y^2)^{1/2})$$

$$L = \operatorname{tg}^{-1} (Y / X)$$

Si se desea llevar de coordenadas eclípticas a ecuatoriales se debe tener en cuenta que $\epsilon = -\epsilon$, o bien utilizando la inversa (transpuesta) de la matriz rotación.

1.5.2- Transformación de Coordenadas Ecuatoriales Celestes a Galácticas

Sea la [Figura 1.5c], donde se indican los siguientes elementos:

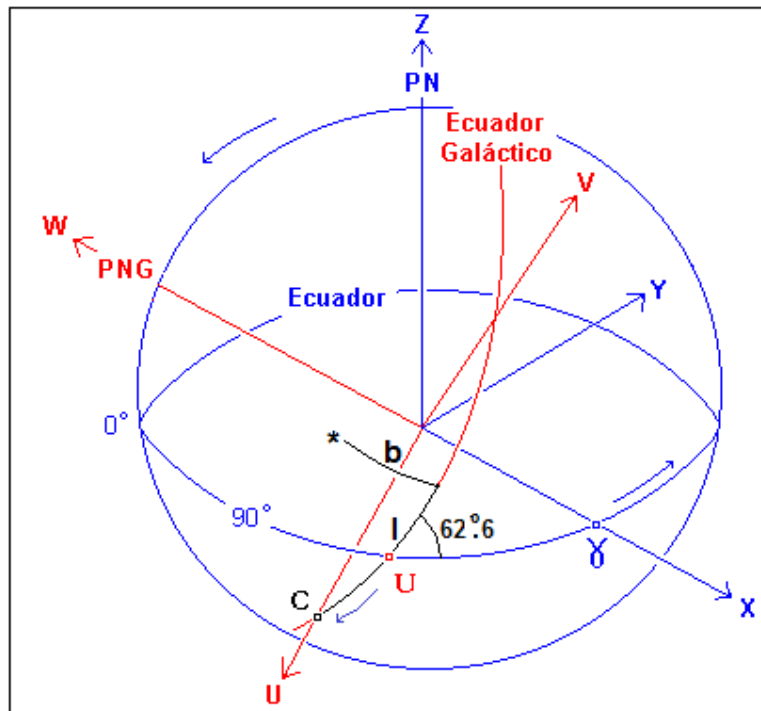


Figura 1.5c: Elementos del sistema de coordenadas galáctico

b, l = latitud y longitud galácticas

C = coordenadas del centro galáctico

U = intersección del ecuador celeste con el ecuador galáctico con un ángulo
de $66^{\circ} 33' 38''.552$

$$\alpha_{PG} = 12^h 51^m 26^s.2754$$

$$\delta_{PG} = 27^{\circ} 07' 41''.705$$

$$UC = l_0 = 32^{\circ} 55' 54''.905$$

$$\alpha_{CG} = 17^h 45^m 37^s.199$$

$$\delta_{CG} = -28^{\circ} 56' 10''.219$$

Estas precisiones (J2000.0) son ficticias ya que solo se asegura el minuto, pero a fin de conservar la precisión de los cálculos se usan completamente.

Los vectores de posición son :

$$\begin{bmatrix} \cos l & \cos b \\ \sin l & \cos b \\ \sin b \end{bmatrix}, \quad \begin{bmatrix} \cos \alpha & \cos \delta \\ \sin \alpha & \cos \delta \\ \sin \delta \end{bmatrix}$$

Aplicamos:

(1) Una rotación sobre el eje Z de $\alpha_0 + 90^{\circ} = 18^h 51^m$ en sentido antihorario.

Llevo el punto vernal (γ) a coincidir con U .

(2) Una rotación sobre el eje X de $66^{\circ} 34'$ en sentido antihorario.

Llevo el polo norte a coincidir con el polo norte galáctico o lo que es lo mismo el ecuador con el ecuador galáctico.

(3) Una rotación sobre el eje Z de $32^{\circ} 56'$ en sentido horario.

Llevo U a coincidir con C.

$$\text{Rot 1} = \begin{bmatrix} -\sin \alpha_0 & \cos \alpha_0 & 0 \\ -\cos \alpha_0 & -\sin \alpha_0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix}$$

$$\text{Rot } 2 = \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \sin \delta o & \cos \delta o \\ 0 & -\cos \delta o & \sin \delta o \end{bmatrix}$$

$$\text{Rot } 3 = \begin{bmatrix} \cos l o & -\sin l o & 0 \\ \sin l o & \cos l o & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix}$$

El orden para resolver este producto es el siguiente: $A = (R1(R2(R3 B)))$. Debemos recordar que para el producto de matrices no aplicamos la propiedad conmutativa.

$$R3 \ R2 \ R1 = \begin{bmatrix} -0.066988739 & -0.872755766 & -0.483538915 \\ 0.492728466 & -0.450346958 & 0.744584633 \\ -0.867600811 & 0.188374602 & 0.460199785 \end{bmatrix}$$

Para pasar de coordenadas eclípticas a galácticas ($L, B \rightarrow l, b$), se tendrá que hacer una rotación mas. Deberemos primero llevar la eclíptica al ecuador girando sobre el eje X un ángulo de $-\epsilon = -23^\circ 27'$ y luego seguir los pasos vistos anteriormente.

1.5.3- Transformación de Coordenadas Ecuatoriales Locales a Horizontales

El elemento clave para realizar esta transformación es la latitud del lugar. Si no se conoce la latitud, entonces no se puede operar. Los parámetros que deben relacionarse son:

H, δ = Ángulo Horario y Declinación

A, h = Acimut (desde el norte pasando por el este) y ángulo de altura

Hacemos dos rotaciones no muy obvias, [Figura 1.5d]:

- (1) Rotación alrededor del eje Z de 180° , para hacer que el Acimut y el Ángulo Horario sean compatibles en signo.
- (2) Rotación alrededor del eje Y de $-(90^\circ - \varphi)$, para llevar el Ecuador hacia el plano del Horizonte.

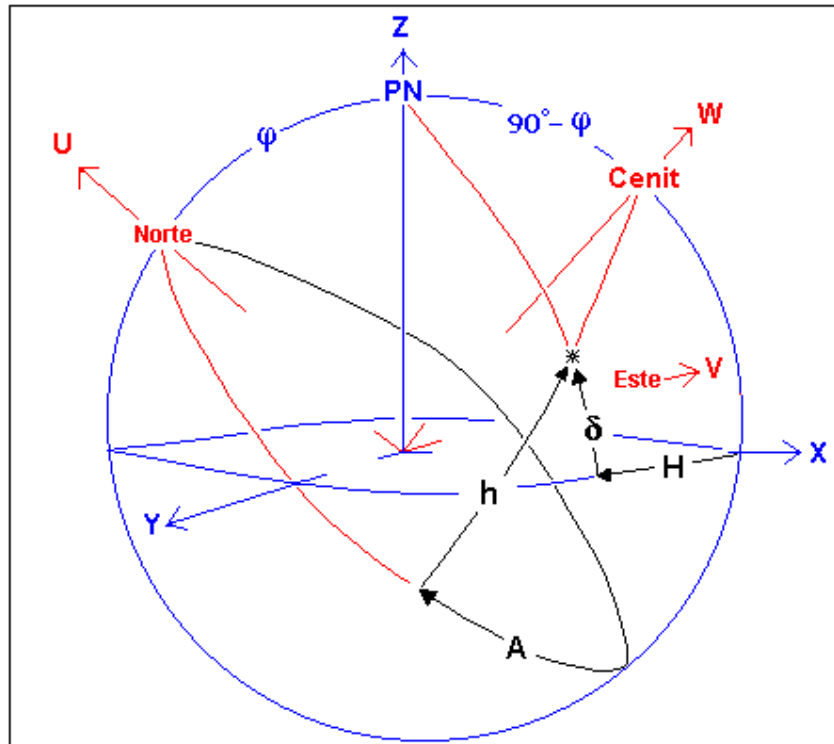


Figura 1.5d: Transformación entre los sistemas Ecuatorial Local y Horizontal

Recordamos que: $\cos(90^\circ - \varphi) = \sin \varphi$

$\sin(90^\circ - \varphi) = \cos \varphi$

$$\begin{bmatrix} \cos H \cos \delta \\ \sin H \cos \delta \\ \sin \delta \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \sin \varphi & 0 & \cos \varphi \\ 0 & 1 & 0 \\ -\cos \varphi & 0 & \sin \varphi \end{bmatrix} \begin{bmatrix} -1 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \cos A \cos h \\ \sin A \cos h \\ \sin h \end{bmatrix}$$

$$\begin{bmatrix} \cos H \cos \delta \\ \sin H \cos \delta \\ \sin \delta \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} -\sin \varphi & 0 & \cos \varphi \\ 0 & -1 & 0 \\ \cos \varphi & 0 & \sin \varphi \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \cos A \cos h \\ \sin A \cos h \\ \sin h \end{bmatrix}$$

Como la matriz de rotación es simétrica la transpuesta es la misma, por lo tanto la transformación inversa se hace igual.

$$\begin{bmatrix} \cos A \cos h \\ \sin A \cos h \\ \sin h \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} -\sin \varphi & 0 & \cos \varphi \\ 0 & -1 & 0 \\ \cos \varphi & 0 & \sin \varphi \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \cos H \cos \delta \\ \sin H \cos \delta \\ \sin \delta \end{bmatrix}$$

$$X = \cos A \cos h = -\sin \varphi \cos H \cos \delta + \cos \varphi \sin \delta$$

$$Y = \sin A \cos h = -\sin H \cos \delta$$

$$Z = \sin h = \cos \varphi \cos H \cos \delta + \sin \varphi \sin \delta$$

$$h = \sin^{-1} Z, \text{ o mejor usar: } h = \text{tg}^{-1} (Z / (X^2 + Y^2)^{1/2})$$

$$A = \text{tg}^{-1} (Y / X)$$
