## Las isometrías en la Mecánica Celeste

## Minia Bermúdez de la Puente García Francisco David Charte Luque José Ángel Garrido Calvo

### 7 de octubre de 2016

# Índice

1.	Repaso de las isometrías de $\mathbb{R}^3$			2
	1.1.	Isomet	rías lineales	2
	1.2.	Clasificación de isometrías lineales		
		1.2.1.	Identidad	2
		1.2.2.	Simetría respecto de un plano	3
		1.2.3.	Rotación respecto de una recta	3
			Composición de una rotación y una simetría	4
	1.3.		rías afines (Movimientos rígidos)	4
			Isometrías	4
		1.3.2.	Traslaciones	5
			Movimiento helicoidal	5
			Simetría deslizante	5
			Composición de rotación y simetría	5
2.	Uso	en la	teoría de Mecánica Celeste	5
	2.1.	Demos	stración de un pequeño lema	5
3.	Refe	erencia	ıs	6

## 1. Repaso de las isometrías de $\mathbb{R}^3$

#### 1.1. Isometrías lineales

**Notación.** Dada una aplicación lineal T notaremos indistintamente T tanto a la aplicación como a su matriz asociada en la base usual de  $\mathbb{R}^3$ .

Entre dos espacios vectoriales euclídeos abstractos se definen las isometrías como aquellas biyecciones que conservan la distancia, y las isometrías lineales son los isomorfismos que preservan el producto escalar. En estos apuntes realizamos una definición más concreta para el caso de  $\mathbb{R}^3$ .

**Definición 1.1.** Una isometría de  $\mathbb{R}^3$  es una aplicación lineal  $A: \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}^3$ ,  $A(x) = Ax \ \forall x \in \mathbb{R}^3$ , verificando  $\langle Ax, Ay \rangle = \langle x, y \rangle \ \forall x, y \in \mathbb{R}^3$ . Equivalentemente, A conserva módulos, es decir,  $|Ax| = |x| \ \forall x \in \mathbb{R}^3$ .

Como consecuencia directa de la definición tenemos que el determinante de la matriz asociada a una isometría es 1 o -1. Llamaremos a la isometría directa o inversa respectivamente.

**Proposición 1.1.** Una aplicación lineal  $A : \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}^3$  es una isometría lineal  $\Leftrightarrow$  su matriz asociada es ortogonal (es decir,  $AA^t = I$ ).

**Proposición 1.2.** El conjunto de todas las aplicaciones lineales de un espacio vectorial euclídeo V, O(V), tiene estructura de grupo con la composición.

A continuación se clasifican las isometrías de  $\mathbb{R}^3$  y se dan algunos ejemplos.

#### 1.2. Clasificación de isometrías lineales

Sea  $A:\mathbb{R}^3\to\mathbb{R}^3$  una isometría lineal. Consideremos el subespacio de vectores fijos que genera:

$$V_A = \left\{ x \in \mathbb{R}^3 / Ax = x \right\},\,$$

Observamos que este subespacio se corresponde con el conjunto de vectores propios asociados al valor propio 1 de A. Para estudiar su dimensión, la podemos obtener de la forma:  $\dim(V_A) = 3 - \operatorname{rango}(A - I)$ . Asi, tendremos los siguientes casos.

#### 1.2.1. Identidad

Si dim $(V_A)=3$ , entonces A deja fijo todo  $\mathbb{R}^3$ . Por tanto, se trata de la identidad,  $A=I:\mathbb{R}^3\to\mathbb{R}^3, I(x)=x\ \forall x\in\mathbb{R}^3$ .

#### 1.2.2. Simetría respecto de un plano

Si  $\dim(V_A) = 2$ , A tiene el plano  $V_A$  como subespacio de vectores fijos. En este caso, si  $B = \{v_1, v_2\}$  es una base ortonormal de dicho plano y  $v_3$  es un vector unitario ortogonal al plano, tenemos la base de  $\mathbb{R}^3$   $B' = \{v_1, v_2, v_3\}$  de forma que

$$M(A, B') = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & -1 \end{pmatrix}.$$

Por tanto, A lleva cada vector de  $\mathbb{R}^3$  en su simétrico por el plano  $V_A$ .

**Ejemplo 1.1.** Sea  $B = \{e1, e2, e3\}$  la base usual de  $\mathbb{R}^3$ . La simetría respecto al plano generado por los ejes X e Y tiene por matriz asociada:

$$M(S_{X,Y},B) = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & -1 \end{pmatrix}.$$

#### 1.2.3. Rotación respecto de una recta

En el caso en que  $\dim(V_A) = 1$ , el subespacio  $V_A$  es una recta vectorial. Sea v un vector unitario director de la recta, y sean  $u_1, u_2$  dos vectores unitarios ortogonales entre sí y a v, consideramos la base  $B = \{u_1, u_2, v\}$  de  $\mathbb{R}^3$  en la que la matriz asociada a A se expresa:

$$M(A,B) = \begin{pmatrix} a & b & 0 \\ c & d & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}.$$

Por la condición de ortogonalidad de la matriz, es fácil comprobar que tendrá una expresión del tipo

$$\begin{pmatrix}
\cos(\alpha) & -\sin(\alpha) & 0 \\
\sin(\alpha) & \cos(\alpha) & 0 \\
0 & 0 & 1
\end{pmatrix}$$

para conveniente  $\alpha \in \mathbb{R} \setminus \{0\}$ . Se trata, por tanto, de la rotación de ángulo  $\alpha$  alrededor del eje de giro dado por la recta  $V_A$ .

**Ejemplo 1.2.** Sea  $B = \{e1, e2, e3\}$  la base usual de  $\mathbb{R}^3$ . La rotación de  $\frac{\pi}{2}$  respecto del eje Z tiene por matriz asociada:

$$M(R_{\pi/2}, B) = \begin{pmatrix} 0 & -1 & 0 \\ 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}.$$

**Observación.** Las simetrías respecto de una recta son un caso particular de rotaciones para  $\alpha = \pi$ .

#### 1.2.4. Composición de una rotación y una simetría

Si  $\dim(V_A) = 0$ , entonces A tiene al 0 como único vector fijo. es una composición de una rotación y una simetría con eje de giro y plano de simetría perpendiculares entre sí. Si  $u_1, u_2$  forman una base ortonormal del plano y v es un vector unitario director del eje, la isometría tendrá la siguiente matriz en la base  $B = \{u_1, u_2, v\}$ :

$$M(A,B) = \begin{pmatrix} \cos(\alpha) & -\sin(\alpha) & 0\\ \sin(\alpha) & \cos(\alpha) & 0\\ 0 & 0 & -1 \end{pmatrix},$$

donde  $\alpha$  es el ángulo de giro.

**Ejemplo 1.3.** Sea  $B = \{e1, e2, e3\}$  la base usual de  $\mathbb{R}^3$ . La simetría respecto del origen se corresponde con la rotación de  $\pi$  alrededor del eje Z seguido por la simetría respecto del plano formado por los ejes X, Y:

$$M(S_0, B) = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & -1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & -1 \end{pmatrix}.$$

**Observación.** En general, las simetrías respecto de un punto en  $\mathbb{R}^3$  son casos particulares de esta situación.

#### 1.3. Isometrías afines (Movimientos rígidos)

**Definición 1.2.** Un movimiento rígido es una aplicación  $\phi : \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}^3$  que conserva las distancias.

**Lema 1.1.** Todo movimiento rígido  $\phi$  viene determinado por una isometría lineal  $A: \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}^3$  y un vector  $b \in \mathbb{R}^3$  de la siguiente forma:  $\phi(x) = Ax + b \ \forall x \in \mathbb{R}^3$ . Llamamos a A isometría (lineal) asociada a  $\phi$ .

#### 1.3.1. Isometrías

La identidad, las rotaciones y las simetrías son movimientos rígidos trivialmente.

#### 1.3.2. Traslaciones

Las traslaciones son los movimientos rígidos tales que la isometría asociada es la identidad.

#### 1.3.3. Movimiento helicoidal

Un movimiento helicoidal es una composición de una rotación y una traslación.

#### 1.3.4. Simetría deslizante

Una simetría deslizante es una composición de una simetría y una traslación.

#### 1.3.5. Composición de rotación y simetría

Las composiciones de rotación y simetría son un movimiento rígido, cuya isometría asociada es la composición de rotación y simetría (no deslizantes).

**Proposición 1.3.** Cualquier movimiento rígido es de uno de los tipos mencionados.

#### 2. Uso en la teoría de Mecánica Celeste

#### 2.1. Demostración de un pequeño lema

**Lema 2.1.** Sea  $A \in \mathbb{M}_3(\mathbb{R})$  una isometría y  $x \in \mathbb{R}^3$  una solución del problema de fuerzas centrales

$$\ddot{x} = f(|x(t)|) \frac{x(t)}{|x(t)|},\tag{1}$$

entonces Ax también es solución.

Demostración. Para que Ax sea solución, debe cumplir la ecuación dada en 1:

$$\frac{d^2}{dt^2}\left(Ax\right) = A\ddot{x} = Af(|x(t)|)\frac{x(t)}{|x(t)|} \stackrel{(*)}{=} f(|Ax(t)|)\frac{Ax(t)}{|Ax(t)|} \quad \forall t \in \mathbb{R}^+,$$

donde en (\*) se usa que la isometría preserva los módulos.

## 3. Referencias

- Geometría Carlos Ivorra http://www.uv.es/ivorra/Libros/ Geometria2.pdf
- Repaso de aspectos de geometría afín euclídea César Rosales http://www.ugr.es/~crosales/1516/cys/tema0.pdf