

Día sidéreo

El **día sidéreo** (también llamado **día sideral**) es el lapso transcurrido entre dos culminaciones —o tránsitos— sucesivos del Primer punto de Aries —o *equinoccio Vernal*—. Se podría definir igualmente respecto al primer punto de Libra. El día sidéreo es unos 4 minutos más corto que el día solar medio.

Índice

Fundamento de la diferencia

Día sidéreo medio, y día sidéreo aparente

Véase también

Enlaces externos

Fundamento de la diferencia

Considérese la Tierra ubicada inicialmente en **T** en el instante en que culminan el Sol y una estrella mucho más distante, de manera que pueda considerarse una referencia fija. El meridiano local es **m** y el punto Sur es **S**. Un observador que estuviera mirando al Sur vería al Sol y a la estrella alineados y culminando (viñeta izquierda).

A medida que transcurre el tiempo la Tierra se traslada de **T** a **T'**, a la vez que rota. En **T'** la estrella distante culmina de nuevo, mientras que el Sol aún no (en ese instante se visualiza un desfase angular **S T' R**), de modo que la Tierra deberá girar finalmente un ángulo adicional de valor **U T'' S**, lo cual supone unos cuatro minutos más de tiempo, y se dice que el Sol "retrasa" respecto a la estrella (viñeta central).

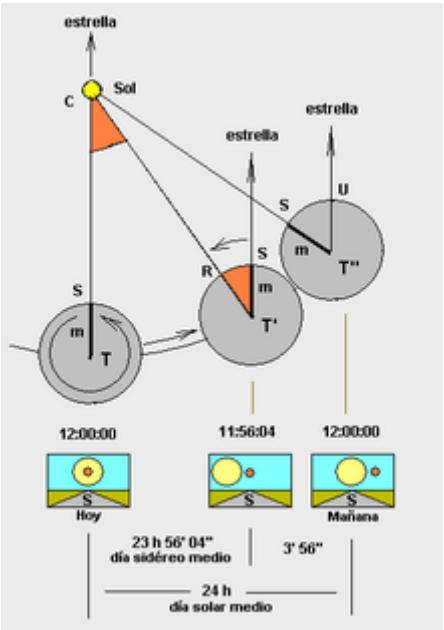
Finalmente, el Sol culmina por segunda vez en **T''** y se dice que ha transcurrido un día solar. En ese instante la estrella está al Oeste del meridiano local, y se dice que "adelanta" respecto al Sol (viñeta derecha).

El tiempo de **T** a **T'** es un día sidéreo, cuya duración es de 23 horas 56 minutos y 4,0916 segundos aproximadamente, mientras que el tiempo de **T** a **T''** es un día solar de 24 horas.

Día sidéreo medio, y día sidéreo aparente

El *primer punto de Aries* —los equinoccios, en general— se mueven a causa de la precesión y nutación, de forma que se distinguen distintos tipos de día sidéreo:

- **Día sidéreo medio** Tiempo entre dos culminaciones sucesivas del equinoccio medio.
- **Día sidéreo aparente** Tiempo entre dos culminaciones sucesivas del equinoccio verdadero



Las estrellas distantes adelantan al Sol en unos cuatro minutos por día. En las viñetas, el Sol es el círculo amarillo y la estrella distante es el pequeño círculo rojo. La dirección Sur local es **S**. Esquema sin escala.

Véase también

- Tiempo sidéreo

Enlaces externos

- ANUARIO (2011) REAL OBSERVATORIO ASTRONÓMICO DE MADRID (https://web.archive.org/web/20160307144207/http://www.fomento.es/MFOM/LANG_CASTELLANO/DIRECCIONES_GENERALES/INSTITUTO_GEOGRAFICO/Astronomia/publico/anuario/anuario_articulos_recientes.htm) → *La medida del tiempo* Pablo de Vicente Abad (<https://web.archive.org/web/20140114060725/http://www.fomento.es/NR/rdonlyres/539F7916-E648-48D3-8403-4CD94C505C05/108573/medidatiempo.pdf>)

Obtenido de «https://es.wikipedia.org/w/index.php?title=Día_sidéreo&oldid=141420496»

Esta página se editó por última vez el 3 feb 2022 a las 09:46.

El texto está disponible bajo la Licencia Creative Commons Atribución Compartir Igual 3.0; pueden aplicarse cláusulas adicionales. Al usar este sitio, usted acepta nuestros términos de uso y nuestra política de privacidad. Wikipedia® es una marca registrada de la Fundación Wikimedia, Inc., una organización sin ánimo de lucro.