

Unidad didáctica desarrollada por el VO (Virtual Observatory) y preparada para su versión en español por el SVO (Spanish Virtual Observatory).

En la antigüedad se solía utilizar el término “estrellas fijas” para denominar a aquellos objetos que, aparentemente, no cambiaban de posición en la esfera celeste y distinguirlos de otros cuerpos como la Luna y los planetas. En este caso práctico veremos que las estrellas fijas no están realmente “tan fijas”.

Existen diferentes razones para explicar el cambio de posición de una estrella en el cielo. Por un lado, hay cambios aparentes debido al movimiento de la Tierra alrededor del Sol (paralaje) y a la velocidad finita de la luz (aberración). Por “aparente” queremos decir que la estrella “parece” que se mueve pero en realidad no es así (en el caso de la paralaje, por ejemplo, es la Tierra la que realmente se mueve). Y, por otro lado, existen también variaciones reales en la posición de las estrellas debido a su movimiento propio.

[Unidad didáctica "Movimiento propio de la estrella de Barnard" en formato pdf](#)

[Unidad didáctica "Movimiento propio de la estrella de Barnard" en formato odt](#)