

## Variabilidad de estrellas Be

Las estrellas Be son un subgrupo de estrellas de tipo B, caracterizadas por su rápida rotación y la presencia de líneas de emisión en sus espectros. Estas estrellas desarrollan un disco circunestelar gaseoso, que sigue un perfil de decrecimiento casi Kepleriano, del cual se originan las líneas de emisión observadas. Sin embargo, el mecanismo exacto responsable de la formación de este disco sigue siendo un tema de estudio abierto. Se estima que las estrellas Be rotan a aproximadamente el 80% o más de su velocidad crítica de rotación. Una de las hipótesis más aceptadas es que la mayoría de estas estrellas podrían haberse formado mediante transferencia de masa en sistemas binarios cercanos. En este proyecto, se investiga la variabilidad de las estrellas Be con el objetivo de explicar el fenómeno de las estrellas Be mediante la presencia de pulsaciones no radiales. A partir de observaciones del satélite TESS durante su 3er ciclo y espectros recopilados por el BeSS, en una muestra de 135 estrellas, se realizaron análisis de frecuencias y espectros para cada estrella. Finalmente, nos enfocamos en seis estrellas seleccionadas de una muestra total de 135, consideradas representativas del conjunto. Estas estrellas pertenecen subtipo  $\gamma$  Cas, conocido por su variabilidad y características peculiares dentro del grupo de estrellas Be. A través de este enfoque, buscamos profundizar en la comprensión del fenómeno Be, explorando la posible relación entre las pulsaciones no radiales y la formación del disco circunestelar.

### Nivel de formación

Maestría

**Autor primario:** Sr. SALAS, Jassyr

**Presentador:** Sr. SALAS, Jassyr

**Clasificación de la sesión:** Posters