

## Clasificación

97.30.-b: Variable and peculiar stars

97.30.Fi: Chemically peculiar stars (Ap, Am, etc.)

## Paralabras Claves

### Estrellas Químicamente Peculiares

Estrellas de HgMn

Abundancias Químicas

## Resumen

En esta tesis se realiza un estudio de las abundancias químicas de algunos elementos presentes en las atmósferas de estrellas químicamente peculiares de Mercurio Manganese (HgMn) con el objetivo final de verificar posibles variaciones de las abundancias químicas de elementos críticos de estas estrellas tales como el Hg, Mn, P, Sc, Ga, entre otros con la edad de las mismas. También se analizaron posibles tendencias con la temperatura efectiva y la velocidad de rotación proyectada de las estrellas. Los patrones de abundancias observados en nuestra muestra siguen las pautas generales de las estrellas de HgMn y están en acuerdo con estudios realizados previamente. Respecto a las posibles tendencias observadas, podemos decir que sospechamos tendencias decrecientes de las abundancias con la edad de las estrellas para los elementos: P, Ga, Y, Zr y Xe. Sospechamos una tendencia creciente para el Sc, mientras que el Hg y Mn no presentaron tendencias. En el caso de abundancia-temperatura efectiva de las estrellas, sospechamos tendencias crecientes para el Mg, Ti, Mn, Ga, Y, Zr, Xe y Hg. Una tendencia decreciente se sospecha para el Al, Sc y Sr, mientras que no encontramos dependencias para el Si, Fe y Ni. Finalmente, para el caso de abundancia-velocidad de rotación proyectada, sospechamos tendencias decrecientes para el Al, Sc, Br, Nd. Sospechamos tendencias crecientes para el O y Ni, mientras que no se observaron tendencias para el Si, Mn, Fe, Ga, Sr y Hg.