

COMPARACIÓN DE OBSERVACIONES ESPECTROSCOPICAS DE OMICRON PEGASI EN CASLEO Y DAO

O. I. Pintado y B. García
CASLEO

Se ha observado la estrella Omicrón Pegasi con el REOSC del CASLEO. Las observaciones se efectuaron empleando el espectrógrafo en dispersión cruzada y la red de 400 líneas/mm, la que produce una dispersión entre 5 y 10 Å/mm. Los espectros del Dominion Astrophysical Observatory fueron obtenidos por S. Adelman con Reticon y presentan una dispersión de 2,4 Å/mm. La comparación entre ambos espectros tiene por objeto la identificación de líneas débiles y el análisis de la calidad de los espectros de CASLEO. De la comparación mencionada se desprende que los espectros REOSC son adecuados para el estudio de abundancias de elementos, aún los poco abundantes ya que se pueden observar líneas de hasta 5mÅ. Los perfiles de las líneas son comparables con los del DAO. También se compararon las observaciones actuales con aquellas efectuadas antes de la reparación del espectrógrafo. Cabe destacar que en los espectros antiguos, sólo las partes centrales de cada orden son utilizables y no es posible concatenarlos. En los nuevos espectros las líneas que aparecen en distintos órdenes presentan diferencias en sus perfiles prácticamente despreciables, lo que permite su concatenación.

ESTRELLAS BE: CORRELACION ENTRE LA FORMA DEL PERFIL DE H α Y RADIACION IR

M. F. Montero¹ y L. S. Cidale²

1: FCAGLP.

2: FCAGLP - CONICET.

La existencia de una correlación entre la luminosidad del continuo IR y la intensidad de la emisión de la línea de H α , en estrellas Be, ha sugerido que ambos eventos se originan en la misma región de la envoltura circunestelar. Sin embargo, existen otras evidencias, observacionales y teóricas, que indican que si bien ambos fenómenos están relacionados, probablemente estos eventos no tengan lugar en la misma región (tal como ocurre cuando se introduce como hipótesis la existencia de una estructura cromosférica y un viento estelar). Teniendo en cuenta que la forma del perfil de H α depende de los gradientes de velocidad en las proximidades de la fotosfera, en este trabajo analizamos posibles correlaciones entre el origen de la línea H α y la radiación del continuo infrarrojo.