



Análisis de asimetrías en las líneas de Mg II.

Maria Isabel Perez Martinez¹

1 UAZ. ip.1307@gmail.com

La asimetría en las líneas, especialmente líneas de absorción que se forman en la fotosfera, están fuertemente relacionadas con movimientos de masa, turbulencias. Es decir, las asimetrías son un reflejo de los procesos magnetohidrodinámicos. Una forma de observar y medir estas asimetrías es mediante bisectores (Gray 2005). Estas mediciones han servido de apoyo al desarrollo de modelos hidrodinámicos que describen el fenómeno de convección, Asplund et al. (2000). En este trabajo se analizan los bisectores de la línea de emisión cromosférica de Mg II, para una muestra de tres estrellas de secuencia principal: HD 2151 (G0V), HD115383 (G0V) y HD22049 (K2V). Para esto se cuentan con espectros de alta resolución tomados del catálogo del Explorador Internacional de Ultravioleta, que además monitoreó, en algunos casos, por más de 10 años estas estrellas. Así, tenemos una evolución temporal de los bisectores de la línea de Mg II.