

RESUMEN. A partir de espectrogramas de la estrella β Mon A, obtenidos en el Observatorio Inter-Americano de Cerro Tololo con el reflector de 1.5 m en 10 $\text{\AA}/\text{mm}$ y 20 $\text{\AA}/\text{mm}$, se estudiaron los perfiles de las líneas: He I λ 4143 \AA , He I λ 4471 \AA y Mg II λ 4481 \AA , detectándose variaciones de perfil y velocidad radial con $P = 3.56$ h y $K = 20$ Km/s. En las fases de aceleración positiva aparece un pico de emisión en el núcleo de la línea λ 4481 del Mg II.

ABSTRACT. Spectrograms of β Mon A were obtained at CTIO with the 1.5 m reflector in 10 $\text{\AA}/\text{mm}$ and 20 $\text{\AA}/\text{mm}$. From the analysis of the He I lines we obtained a velocity curve with $P = 3.56$ h and $K = 20$ Km/s. In phases with positive acceleration an emission was observed superimposed in the absorption profile of Mg II λ 4481 \AA .

LA FASE DE "ONSET" EN LAS FULGURACIONES DE DOS BANDAS

THE "ONSET" PHASE IN THE TWO RIBBON FLARES

M.G. Rovira; C.H. Mandrini; A.M. Hernández; M.E. Machado

Instituto de Astronomía y Física del Espacio

RESUMEN. Los modelos clásicos para fulguraciones de dos bandas explican la evolución de este tipo de eventos a

partir de la eyección de un filamento y la posterior reconección de las líneas de campo magnético abiertas en este proceso. Estos modelos no consideran la etapa previa (fase de "onset") a la fase impulsiva. En este trabajo analizamos la emisión en rayos X observada por el Hard X-ray Imaging Spectrometer (3.5 - 30 keV) en fulguraciones de dos bandas. Durante la fase de "onset", se observa plasma a temperaturas del orden de 10^7 °K en la zona que rodea al filamento de la región activa. Nuestras observaciones concuerdan cualitativa y cuantitativamente con las predicciones de modelos de circuitos recientes para estos eventos.

ABSTRACT. Classical two-ribbon flare models explain the evolution of these type of events after a filament ejection, and the posterior reconnection of the magnetic field lines opened in this process. These models do not take into account the flare onset phase. We analyze the X-ray data obtained by the Hard X-Ray Imaging Spectrometer (3.5 - 30 keV) in two-ribbon flares. During the flare onset phase, we observe the presence of coral plasma at 10^7 K surrouding the active region filament. Our observations are in good agreement with the predictions of recent two-ribbon flares circuit models.

FORMACION DE LINEAS EN ATMOSFERAS EXTENDIDAS EN
EXPANSION TRATADAS CON GEOMETRIA ESFERICA

LINE FORMATION IN EXPANDING EXTENDED ATMOSPHERES WITH
SPHERICAL GEOMETRY

L.S. Cidale^{1,2}; A.E. Ringuet^{1,2,3}