

FULGURACIONES SOLARES Y SU RELACION CON LA TOPOLOGIA DEL CAMPO MAGNETICO

L.G. Balgala (IAFE), M.G. Rovira (IAFE), C.H. Mandrini (IAFE) y P. Demoulin (Obs. de Paris)

En base a una distribución de dipolos magnéticos modelamos el campo de una región activa visible sobre el disco solar en noviembre de 1980. Comparamos la estructura topológica calculada a partir de este modelo, en su aproximación potencial, con la emisión en líneas cromosféricas y de la región de transición debidas a una fulguración solar. Extendimos este análisis a las imágenes obtenidas por el Hard X-ray Imaging Spectrometer en el continuo de rayos X, entre 3,5 y 30 keV.

RECONEXION MAGNETICA ENTRE ESTRUCTURAS A GRAN ESCALA DURANTE FULGURACIONES SOLARES

C.H. Mandrini (IAFE), M.G. Rovira (IAFE), P. Demoulin (Obs. de Paris), J-C. Henoux (Obs. de Paris) y M.E. Machado (UAH)

A partir del modelado del campo magnético de la región activa NOAA 2372 se determina la ubicación de sus distintas estructuras topológicas: separatrices y separador. Este análisis se hace en base a observaciones del campo magnético a lo largo de tres días. La evolución temporal del campo global y la ubicación de los brillantamientos en H α de varias fulguraciones, en relación con la topología determinada, están de acuerdo con el hecho de que las fulguraciones son el resultado del proceso de reconexión que tiene lugar en el separador principal de la región activa.