



FÍSICA SOLAR

PAINEL 140

CMES PODEM APRESENTAR ESPECTRO RÁDIO?

**J. R. Cecatto, F. C.R. Fernandes, M. C. Andrade, A. C. Soares,
L. C.P. Moraes, M. J.B. Silva, H. S. Sawant
INPE**

Uma investigação de fenômenos de ejeção de massa coronal - CME - simultaneamente a espectros da emissão rádio na banda 1000-2500 MHz foi efetuada tomando-se uma base de dados de aproximadamente 4 anos durante o período de máximo (1999-2002) do último ciclo solar (ciclo 23). Foi selecionada uma amostra de cerca de 40 CMEs, associados à emissão solar rádio, de um total de quase 300 observados naquele período, para análise dos espectros rádio correspondentes. Em alguns casos, filmes de CMEs registrados no EUV pelo experimento EIT, a bordo do satélite SOHO, foram usados para auxiliar na determinação da correspondência CME-espectros radio com base no horário estimado de liberação dos CMEs a partir da baixa atmosfera solar. Cerca de metade dos espectros rádio correspondentes aos CMEs é composto de mais do que uma componente espectral, sendo as componentes dominantes dos tipos contínuo e pulsações. Neste trabalho são apresentadas as características espectrais da emissão rádio (1000-2500 MHz) associadas a fenômenos CMEs. O intuito é pesquisar e identificar assinaturas espectrais rádio correspondentes à ocorrência de CMEs.

PAINEL 141

THE TIME EVOLUTION OF THE MAGNETIC STRUCTURE OF A FLARING ACTIVE REGION

**Joaquim Eduardo Rezende Costa^{1,2}, Carlos Guillermo Gimenez de Castro², Paulo José Aguiar Simões^{1,2}
1 - CRAAM/INPE
2 - CRAAM/Mackenzie**

Magnetic field topology on top of active regions is a complex matter of solar flare