

**CALCULO DE LA TASA DE CALENTAMIENTO CORONAL POR DISIPACION
DE ENERGIA MAGNETICA**

**CALCULATION OF THE CORONAL HEATING RATE BY DISSIPATION OF
MAGNETIC ENERGY**

D. Gómez* y C. Ferro Fontán**

* IAFE (CONICET)

** FCEN (UBA)

RESUMEN: En los últimos años los resultados observacionales han puesto en evidencia que la corona solar es un medio muy inhomogéneo, constituido por una vasta gama de arcos magnéticos. Más aún, el campo magnético desempeña un rol protagónico en el balance energético de la región. Sugerimos que el calentamiento estacionario de la corona solar es producido por disipación de turbulencia magnetohidrodinámica. En el marco de nuestro modelo es posible derivar una estimación de la tasa de calentamiento, la cual resulta comparable a las tasas de enfriamiento conductivo y radiativo.

ABSTRACT: The observations made during the last years have shown that the solar corona is a very inhomogeneous medium composed by a wide variety of magnetic loops. Moreover, the magnetic field plays a very important role in the energy balance of the region. We suggest that the stationary heating of the solar corona is produced by dissipation of magnetohydrodynamic turbulence. We derive an estimation of the coronal heating rate which is comparable to the rates of conductive and radiative cooling.