



Abundancia de hierro en la baja corona utilizando tomografía solar rotacional

D.G. Lloveras¹, A.M. Vázquez¹, E. Landi², R.A. Frazin²

¹ *IAFE (UBA-CONICET), Ciudad Autónoma de Buenos Aires, Argentina.*

² *CLaSP (Univ. of Michigan), Ann Arbor - Michigan, EEUU.*

Abstract / La técnica de medida de emisión diferencial local (DEMT) permite una reconstrucción para la distribución tridimensional de densidad electrónica. La tomografía basada en datos extremo ultravioleta (EUV) provee un proxy densidad electrónica debido a la naturaleza física de la emisión y tiene asociada la abundancia de hierro relativa a la cromósfera. La tomografía utilizando datos de luz blanca provee, por otro lado, una reconstrucción de densidad electrónica absoluta. Utilizando datos EUV tomados con el instrumento Atmospheric Imaging Assembly (AIA) a bordo del Solar Dynamics Observatory (SDO) y datos de luz blanca tomados con el coronógrafo de luz blanca K-coronagraph (KCOR), en el High Altitude Observatory (HAO) llevamos a cabo la reconstrucción de una rotación del actual mínimo solar. En el presente trabajo consideramos la abundancia de hierro como parámetro libre y exploramos diferentes valores de irregularidad de densidad para explicar los valores de las observaciones obtenidas en el rango $1.05 - 1.25 R_{\odot}$.

Keywords / Sun: corona — Sun: fundamental parameters — Sun: UV radiation — Sun: abundances

Contacto / dlloveras@iafe.uba.ar

Presentación mural