



## Estudio de Validación Tomográfica del modelo MHD AWSoM

D.G. Lloveras<sup>1</sup>, C. Mac Cormack<sup>1</sup>, A.M. Vásquez<sup>1</sup>, F.A. Nuevo<sup>1</sup>, N. Sachdeva<sup>2</sup>, W. Manchester IV<sup>2</sup>, B. Van der Holst<sup>2</sup>, R.A. Frazin<sup>2</sup>

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

<sup>2</sup> *CLaSP (Univ. of Michigan), Ann Arbor - Michigan, EEUU.*

**Abstract** / Los modelos magnetohidrodinámicos (MHD) tridimensionales (3D), necesarios para modelar y predecir el clima espacial, deben ser validados observacionalmente. A escala global, esto puede ser hecho mediante tomografía de medida de emisión diferencial (DEMT), que provee resultados 3D de densidad y temperatura electrónica en la baja corona ( $1.0 - 1.25 R_{\odot}$ ). Realizamos una validación DEMT de la versión mas reciente del Alfvén Wave Solar Model (AWSoM) del Space Weather Modeling Framework (SWMF). Se lleva a cabo un análisis comparativo a lo largo de las líneas de campo de la densidad y temperatura electrónicas del modelo y la tomografía, así como de cantidades energéticas integrales. Para este estudio se seleccionaron dos rotaciones de mínimo solar, una entre los ciclos solares (SC) 23 y 24, y otra entre los SCs 24 y 25. Discutimos las diferencias observadas entre el modelo y los productos tomográficos, y las limitaciones y posibles mejoras futuras para el modelo AWSoM.

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

**Contacto** / dlloveras@iafe.uba.ar

*Presentación oral*