

Morfología de una eyección coronal de masa polar

CABELLO I.^{1,2}, CREMADES H.^{1,2}, BALMACEDA L.A.^{3,4}

¹ *Universidad Tecnológica Nacional - Facultad Regional de Mendoza*

² *CONICET*

³ *Instituto Nacional de Pesquisas Espaciais*

⁴ *ICATE-CONICET*

Resumen / Las eyecciones coronales de masa (CMEs) son los principales modificadores del clima espacial y las condiciones de la heliosfera. Desde las primeras detecciones de CMEs en luz blanca hace cuatro décadas se han hecho grandes descubrimientos en torno a diversos de sus aspectos, pero aún se desconoce su estructura interna y cómo esta estructura evoluciona desde la baja corona hasta adentrarse en la heliosfera. Las imágenes de vista estereoscópica provistas por los instrumentos de STEREO/SECCHI, en combinación con las imágenes desde la perspectiva terrestre tomadas simultáneamente por SOHO/LASCO y SDO/AIA, constituyen una excepcional oportunidad para estudiar estos aspectos. Una CME particular, observada por las naves STEREO en situación de cuadratura y propagándose a latitudes polares, es examinada desde su nacimiento en la baja corona y seguida en los campos visuales de los coronógrafos de STEREO y SOHO. En particular, se investigan la inclinación del eje principal de simetría de la CME y las tasas de expansión en dos direcciones ortogonales. Asimismo, la morfología y evolución del evento son puestos en el contexto de su fuente solar y la corona que lo rodea.

Palabras clave / Sun: corona — Sun: coronal mass ejections (CMEs) — Sun: activity

Contacto / icabello@mendoza-conicet.gob.ar