

# PSR J0751+1807: un ajuste a los parámetros característicos del sistema binario

M. A. De Vito<sup>1</sup> y O. G. Benvenuto<sup>2</sup>

<sup>1</sup> IALP - CONICET. Facultad de Ciencias Astronómicas y Geofísicas, UNLP

<sup>2</sup> CICPBA - Facultad de Ciencias Astronómicas y Geofísicas, UNLP

PSR J0751+1807 es un pulsar de milisegundo que se encuentra en un sistema binario en compañía de una enana blanca de baja masa. Pertenece al grupo de pulsares recicados a través de la transferencia de masa desde una compañera cercana, que aceleró al pulsar en dicho proceso. El período orbital es de 6 horas. Según nuestros cálculos, el sistema binario que habría dado lugar al que se observa actualmente debería haber tenido un período orbital inicial en las proximidades del período de bifurcación del sistema. Esto hace que la búsqueda de un posible progenitor se vuelva muy dificultosa. En este trabajo mostramos nuestro ajuste a los parámetros característicos del sistema presentados en Nice, D. J., Splaver, E. M., Stairs, I. H., Löhmer, O., Jessner, A., Kramer, M., & Cordes, J. M., 2005, *ApJ*, 634, 1242.