

# Agujeros negros de masa intermedia en cúmulos globulares

C. Pepe<sup>1</sup> y L. J. Pellizza<sup>1</sup>

<sup>1</sup> Instituto de Astronomía y Física del Espacio (CONICET/UBA), Buenos Aires, Argentina

La existencia de agujeros negros de masa intermedia (IMBHs), con masas  $M \sim 10^3\text{--}10^4 M_\odot$ , ha sido sugerida por diversos tipos de observaciones. En primer lugar, la observación de fuentes extragalácticas de rayos X con luminosidades superiores a la de Eddington para objetos de masa estelar tiene, como una de sus explicaciones posibles, la presencia de un IMBH como objeto central. Por otra parte, los perfiles de luminosidad y la dinámica de las estrellas en algunos cúmulos globulares (GCs) pueden explicarse suponiendo la existencia de una masa puntual del mismo orden de magnitud en el centro de estos cúmulos. La coincidencia de fuentes X con GCs en algunas galaxias, así como la reciente detección de emisión X extendida en GCs galácticos, refuerzan la hipótesis de la existencia de los IMBHs. Sin embargo, el origen del material acretado por los posibles IMBHs en los GCs no se conoce aún. En este trabajo exploramos la posibilidad de explicar la emisión X observada en algunos GCs galácticos, a partir de la acreción de la materia interestelar generada por la pérdida de masa de las gigantes rojas del cúmulo.