

148

DISTRIBUIÇÃO DE LUMINOSIDADE NO DISCO DA GALÁXIA ESPIRAL NGC 7479. *Patrícia Rodrigues Silva, Maria de Fátima O. Saraiva* (Departamento de Astronomia - Instituto de Física UFRGS).

NGC 7479 é uma galáxia espiral brilhante que tem sido extensivamente estudada pela sua barra robusta e sua bela estrutura espiral assimétrica, duas características na morfologia das galáxias que reconhecidamente têm como causa mais provável a interação com outras galáxias. O que torna NGC 7479 intrigante é que ela não tem nenhuma galáxia aparente nas suas imediações. Com a finalidade de verificar a existência de possíveis companheiras de baixo brilho superficial próximas a ela, foram obtidas imagens de longa exposição no foco primário do telescópio de 0,8 m do observatório Mc Donald (Texas, USA). Neste trabalho apresentamos alguns resultados preliminares obtidos a partir desses dados. Na primeira parte, fazemos a calibração das imagens B (azul) e V (visual) para o sistema fotométrico padrão UBV, utilizando fotometria fotoelétrica em múltiplos diafragmas disponíveis na literatura. O passo seguinte é obter os mapas e perfis radiais de brilho e de cor, que mostram como varia a luminosidade da galáxia do centro para fora. Como as imagens são profundas, resultantes da superposição de várias exposições, temos condições de estudar com detalhe as partes mais externas e mais fracas do disco, procurando possíveis desvios do comportamento padrão que possam ser interpretados como sinais de interação. (PROPESQ/UFRGS).