

118

DISTRIBUIÇÃO DE GALÁXIAS ATRÁS DO HI DAS NUVENS DE MAGALHÃES. *Humberto L. Oliveira, Eduardo L. D. Bica, Carlos M. Dutra.* (Depto. Astronomia, Instituto de Física, UFRGS).

O meio interestelar contém gás e poeira, e na nossa Galáxia ele representa uma fração considerável da massa. Nessa pesquisa é estudado o meio interestelar da Pequena Nuvem de Magalhães (PNM) e da Grande Nuvem de Magalhães (GNM), que são duas galáxias satélites da nossa Galáxia. Com medidas de coluna de Hidrogênio neutro (HI) foram geradas curvas de isodensidades deste gás nas Nuvens de Magalhães. O HI em geral está associado à poeira interestelar, a qual causa um espalhamento dos fótons provenientes das galáxias atrás das Nuvens, e como consequência elas tornam-se menos brilhantes. Neste trabalho são feitas medidas da coluna de HI na frente das galáxias, e comparam-se com os espectros das mesmas, testando o quanto estão relacionados o gás e a poeira nas duas Nuvens de Magalhães.