

198

ATIVIDADE NUCLEAR EM GALÁXIAS: EMISSÃO NO INFRAVERMELHO DE MRK 766. *Fausto K. B. Barbosa, Charles Bonatto, Thaisa S. Bergmann* (Departamento de Astronomia, Instituto de Física, UFRGS).

Sabe-se que as galáxias com núcleo ativo apresentam forte emissão na banda infravermelha (IR) do espectro e que essa banda de radiação é pouco extinta pela presença de poeira no núcleo dessas galáxias (a extinção na banda K do infravermelho é 1/12 da extinção na banda ótica V). Essa grande emissão no infravermelho pode ser causada por dois fatores: o fato de estarmos recebendo radiação de regiões mais profundas devido ao menor obscurecimento dessa banda e/ou à emissão proveniente da poeira aquecida pelo núcleo. Para investigar a natureza da emissão de infravermelho trabalhamos na redução de imagens de Galáxias de Núcleos Ativos (AGN's) em infravermelho próximo nas bandas J, H e K. Apresentaremos a análise das imagens da galáxia ativa Mrk 766. A presença de poeira no núcleo pôde ser mapeada e quantificada. Apresentamos mapas de cor J-H, H-K que nos permitiram estudar a natureza e a distribuição da população estelar bem como a distribuição de poeira (CNPq-PIBIC/UFRGS).