

Com base nas observações espectroscópicas em baixa resolução, na região de comprimento de onda de 3000-7000 amgstrons, com o telescópio de 4 metros do Observatório Interamericano de Cerro Tololo; investigamos a abundância química do gás das galáxias de núcleo ativo NGC4303 e NGC3081. Produzimos diagramas de diagnóstico que auxiliam na identificação e estudo das regiões HII. A abundância química das regiões HII é utilizada para obter por extrapolação a abundância do gás através dos gradientes observados. (CNPq).