

## INTRODUÇÃO

LINERs são comuns, presentes em 1/3 das galáxias próximas;

A fonte ionizante desses núcleos ainda é incerta;

A determinação de abundância química em LINERs é complexa e incerta, Existem diversas calibrações para regiões de formação estelar (SF) e quatro calibrações para núcleo ativo (AGN).

## OBJETIVO

Calcular O/H em dez núcleos LINER.

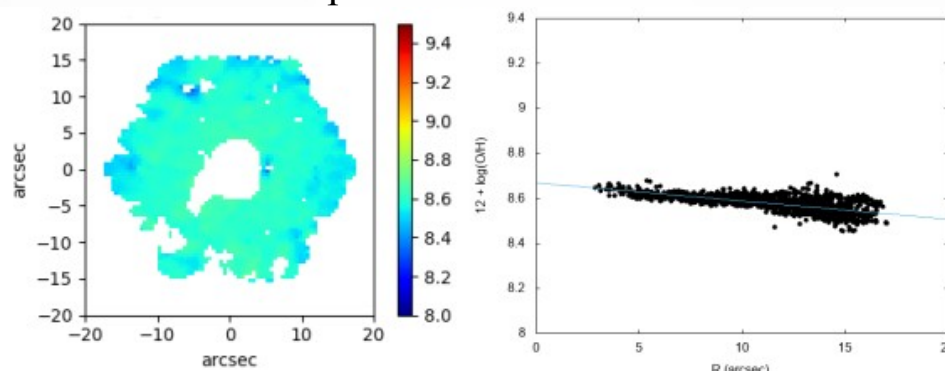
## MÉTODOS

Determinação de O/H no disco das galáxias empregando cinco calibrações para SF, extrapolação dos resultados para o núcleo, obtendo O/H nessa região.

Determinação de O/H nos núcleos LINER através de duas calibrações para Seyferts.

## RESULTADOS

Figura 1: Esquerda: Mapa de abundância de oxigênio. Direita: perfil radial de abundância.



Fonte: o Autor

Tabela 1: Média das abundâncias de oxigênio.

Objeto	$12 + \log(O/H)_{SFs}$	$12 + \log(O/H)_{AGNs}$
8440-12701	8.75	8.70
8254-3704	8.76	8.77
8257-6101	8.83	8.71
8549-3703	8.82	8.83
8135-12701	8.77	8.89
8320-91028	8.83	8.83
8313-9102	8.85	8.83
8612-12702	8.90	8.83
8606-12701	8.68	8.95
8083-12704	8.85	8.75

## DISCUSSÃO E CONCLUSÃO

As estimativas de O/H variam de acordo com a calibração empregada;

Quando comparadas as médias de O/H, os resultados obtidos diferem em até 0.27 dex (para 70% da amostra essa diferença é menor que dex).

## REFERÊNCIAS

Carvalho S. P., et al., 2020, MNRAS, 492,5675.

Netzer H., 2013, The Physics and Evolution of Active Galactic Nuclei. Cambridge University Press, doi:10.1017/CBO9781139109291.

## AGRADECIMENTOS

CBO agradece a FAPESP pelo apoio financeiro por meio de bolsa (processo 2019/11934-0).