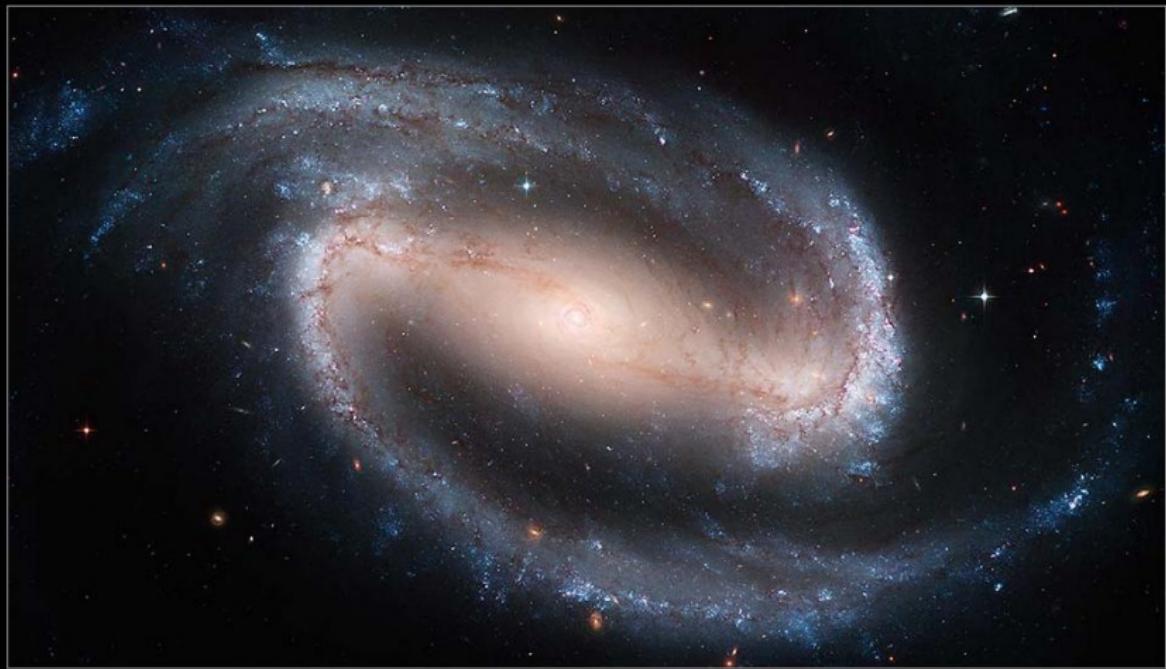




Spirální galaxie
NGC 1309
Eri, $2' \times 2'$

Spirální galaxie s příčkou **NGC 1300**, Eri, $7' \times 4'$



Nepravidelná galaxie M 82, UMa, $9' \times 4'$



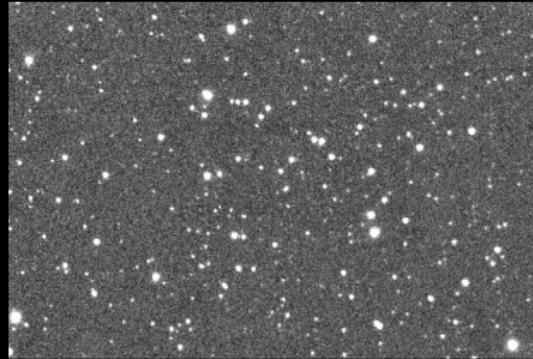
Rovina NGC 891



Eliptická galaxie M110



Blazar BL Lac



F.Hroch

K.Bartošková

Double quasar QSO0957+561



K.Šejnová, Z. Janák

Předgalaktická doba



W. Hershel (1738 – 1822)

Jako první viděl spirály.

Začal s počítáním hvězd.



J.C. Kapteyn (1851 – 1922)

Zkonstruoval model vesmíru

na základě počítání hvězd.

Zrození věku galaxií



H. Leavitt (1868 – 1921)

Zkalibrovala cepheidy na určování vzdáleností.

H. Shapley (1885 – 1972)

Použil RR Lyr na konstrukci 3D modelu galaxie.

E. P. Hubble (1889 – 1953)

objevil strukturu našeho Vesmíru.

Klasická galaktická doba

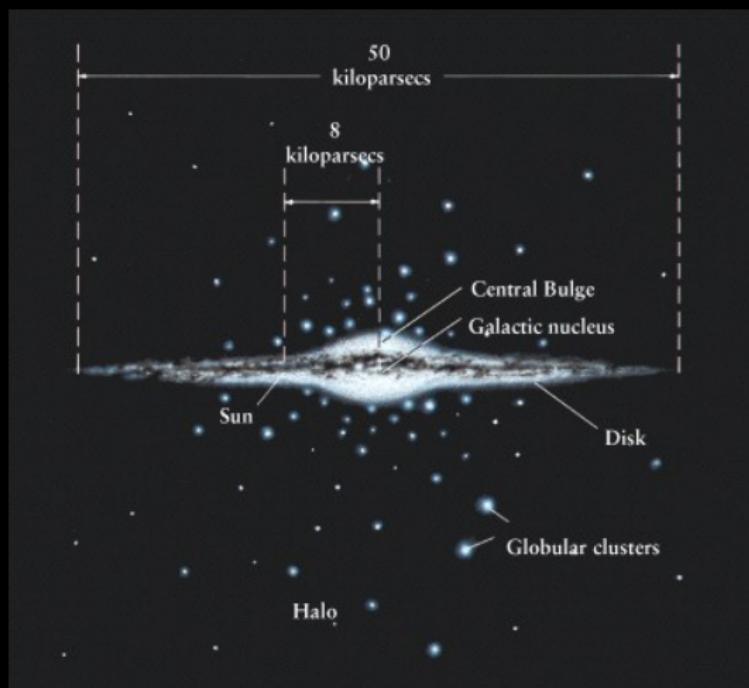


J. Oort (1900 – 1992)
objevil a pochopil strukturu naší galaxie.



D. Lynden-Bell (1935)
autor myšlenek na vysvětlení spirál,
černých děr a quasarů.

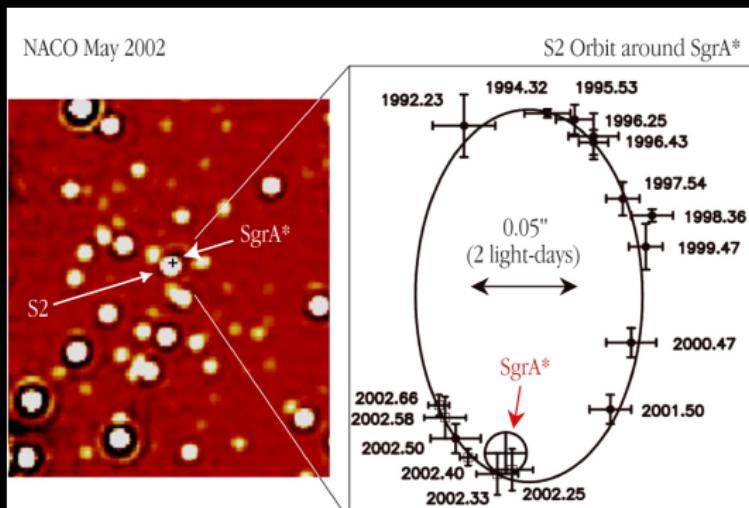
Mléčná dráha



- hmota $10^{12} M_{\odot}$
- průměr 150 svět. let
- výkon $10^{10} L_{\odot}$.



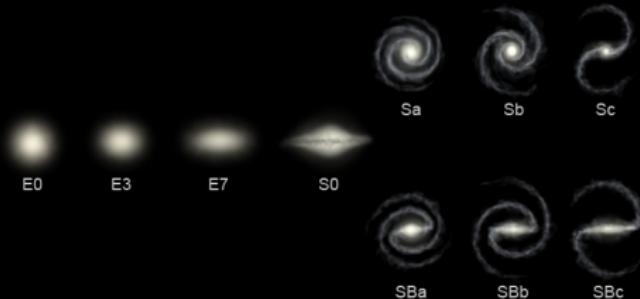
Váha centra Mléčné dráhy



Výsledek: několik miliónů Slunci...

Typy galaxií

Hubbleova sekvence



Typy galaxií:

- spirální
- eliptické
- nepravidelné

de Vaucouleurs system — dodatek k Hubbleově sekvenci

- spirálita
- příčkovitost
- prstencovost

Spirální galaxie



obyčejné
(M81, Mléčná dráha, ...)



s aktivním galaktickým jádrem
(M77, NGC 4151, ...), quasary, ...

Eliptické galaxie



obyčejné
(M87, M 110, ...)



trpasličí
(SagDEG, ...)

Nepravidelné galaxie



obyčejné
(Magellanovy mračna, ...)



aktivní galaxie
(M82)



interagující galaxie
(NGC 4676, M51, ...)

Hoagův objekt

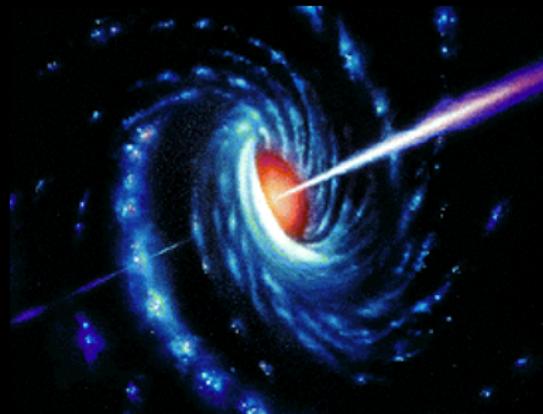


Palomar



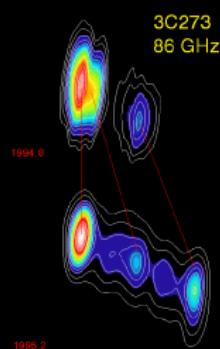
Monte Boo

Aktivní galaktická jádra

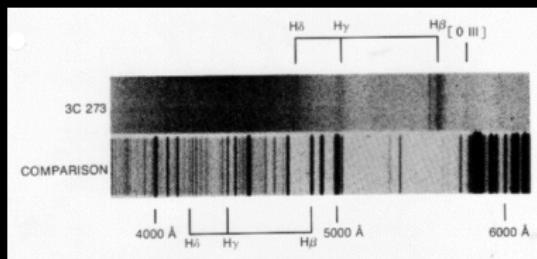


Seyfertovi galaxie, quasary, blazary, jety, rádiové galaxie, ...

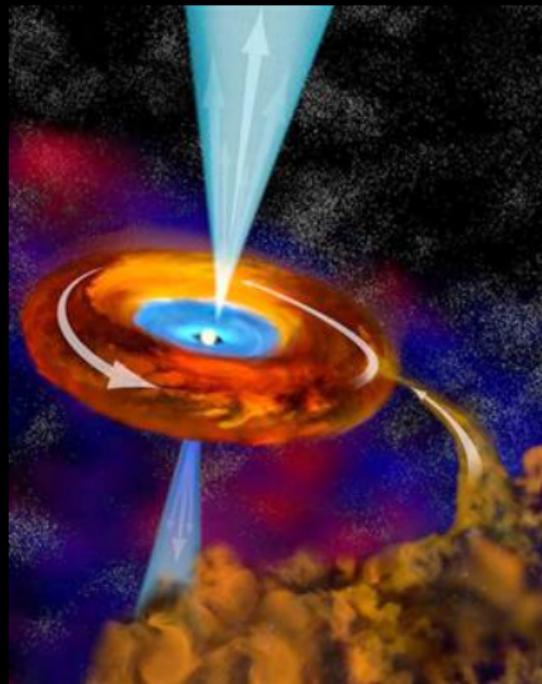
Quasar — 3c273



- bodový zdroj
- silný rádiový zdroj
- velký rudý posuv
- netepelné spektrum

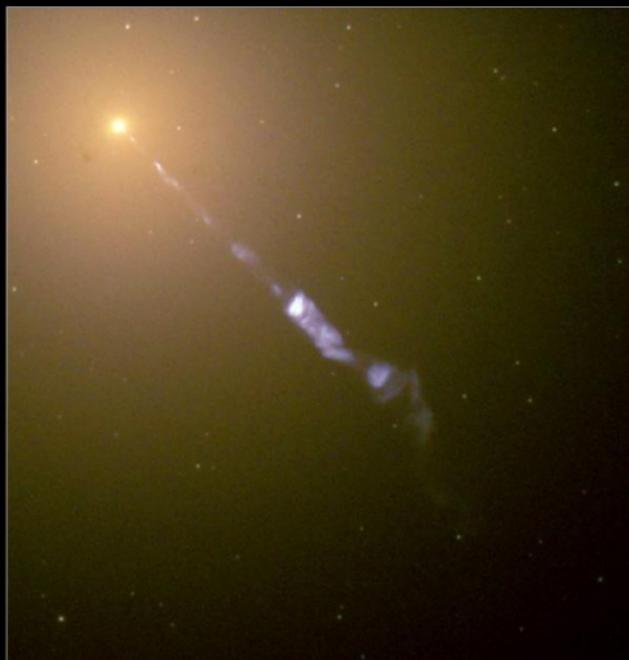


Akreční disk



- nabalování materiálu
- svítí díky tření
- vzniká u malého objektu
- palivem je okolní látka
- disk dává vznik jetům

První známý jet

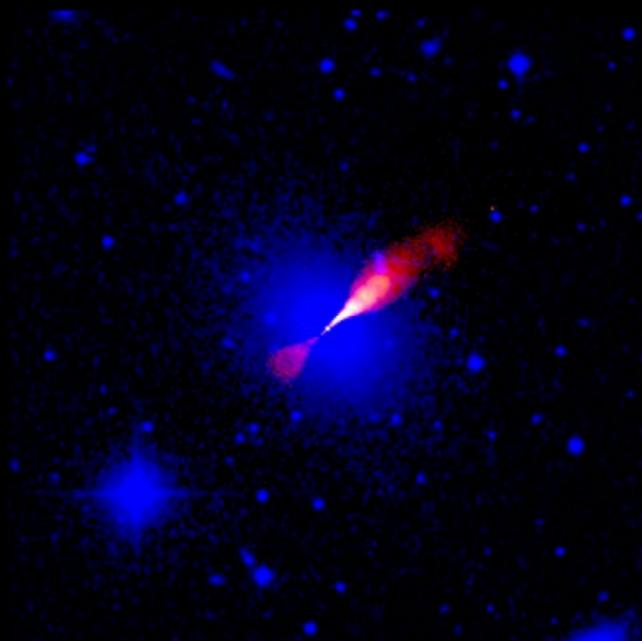


Jet z jádra M 87

- jádro & jet
- viditelné světlo
- Hubble space telescope

Curtis(1918):
"a curious straight
ray . . . connected
with the nucleus".

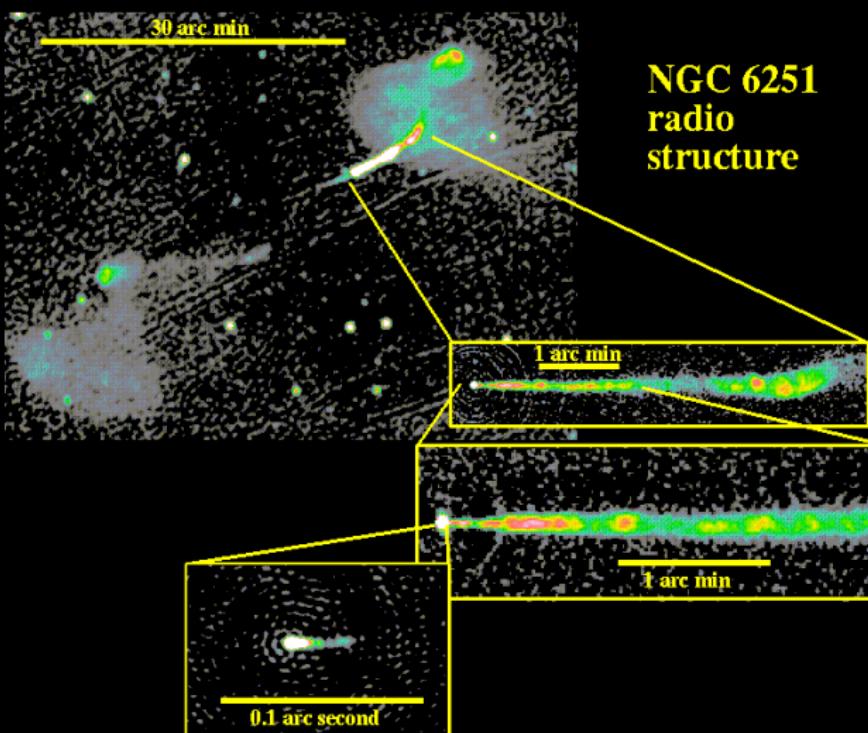
Jety v rádiovém oboru



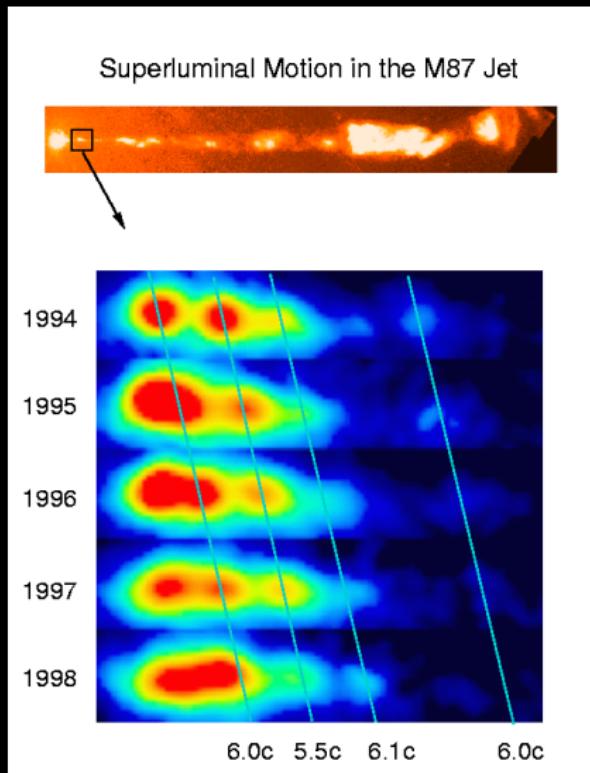
Jet z jádra NGC 315

- rádiově (červená) na 4885 MHz
- opticky (modrá)
- VLA

Rádiové mapy jetů pod různým úhlem pohledu



Struktura jetů blízko zdroje

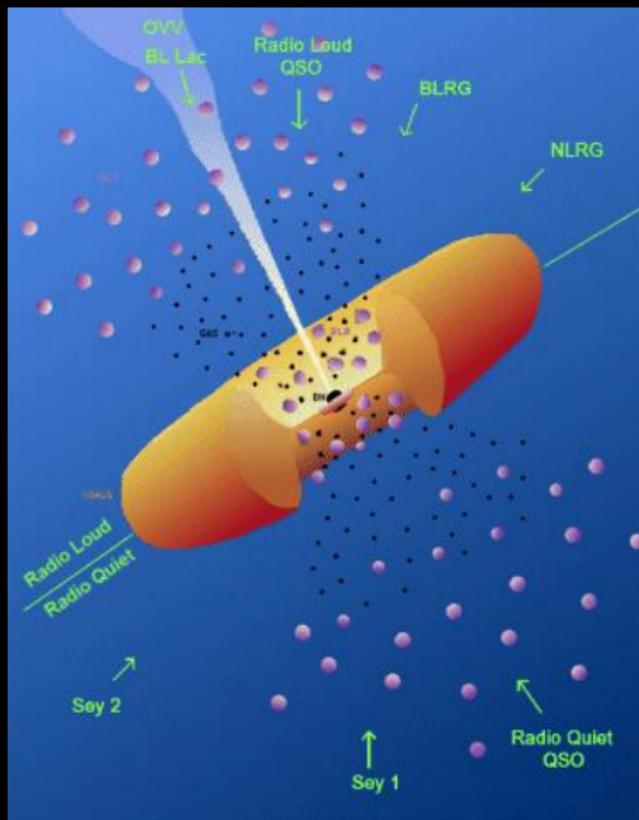


Nadsvětelný pohyb
v M 87

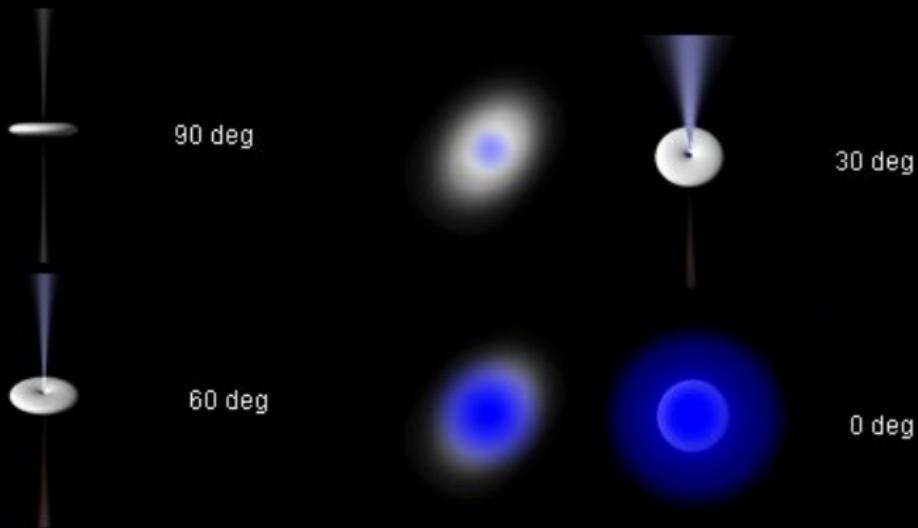
$$\nu_{\text{app}} = \mu D$$
$$d(1 - 2) \approx 20 \text{ ly}$$

J. Biretta, STSI

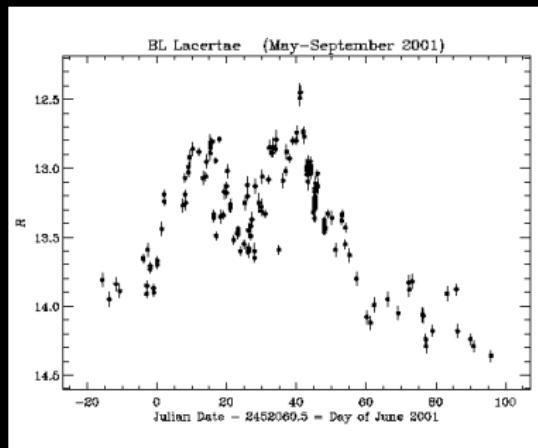
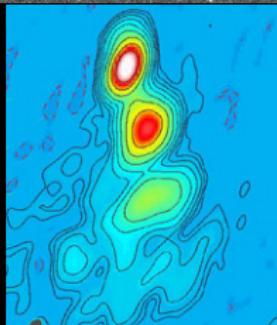
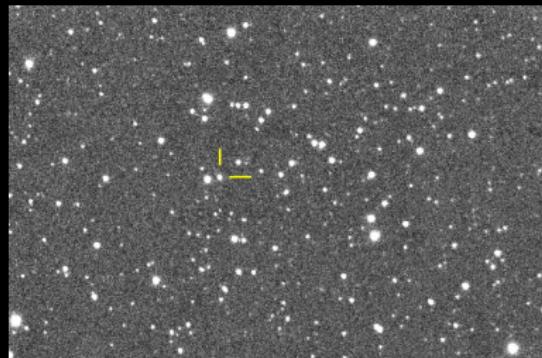
Unifikovaný model AGN



Co nám prozradí úhel pohledu ?



BL Lac



- blazar
- $z \approx 0.0688$
- optická proměnnost

