Galáxias peculiares Quasares Radiogaláxias Núcleos ativos Buracos negros supermassivos Colisões de galáxias Colisão da Via Láctea com M31

Galáxias peculiares: núcleos ativos e colisões de galáxias

Gastão B. Lima Neto IAG/USP

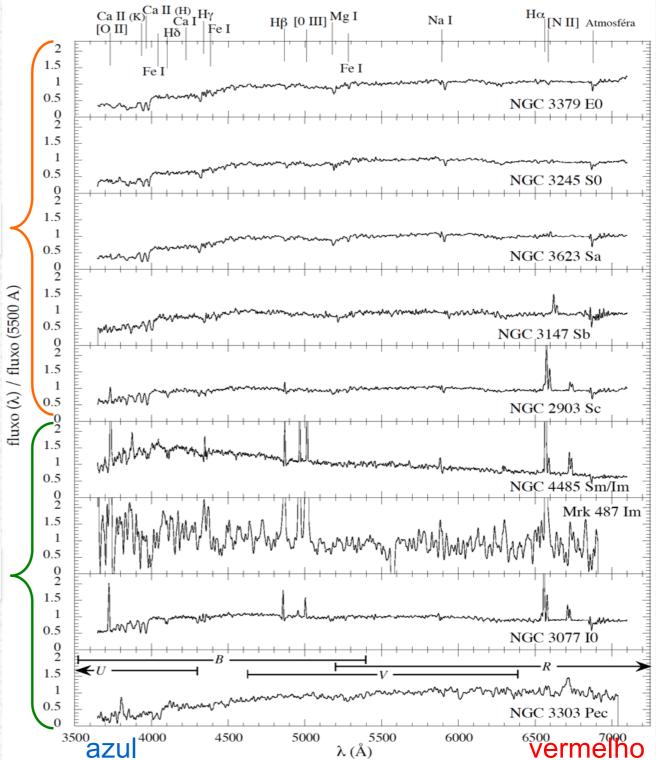
edisciplinas.usp.br/course/view.php?id=110630

Galáxias normais e peculiares

normais

- Peculiaridade do ponto de vista
 espectroscópico.
 - linhas de emissão largas e intensas.
 - Contínuo no azul mais forte que no vermelho.

peculiares

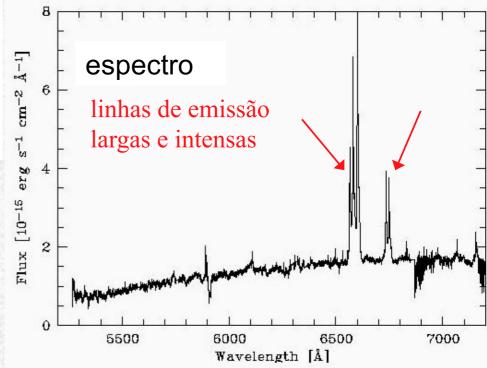


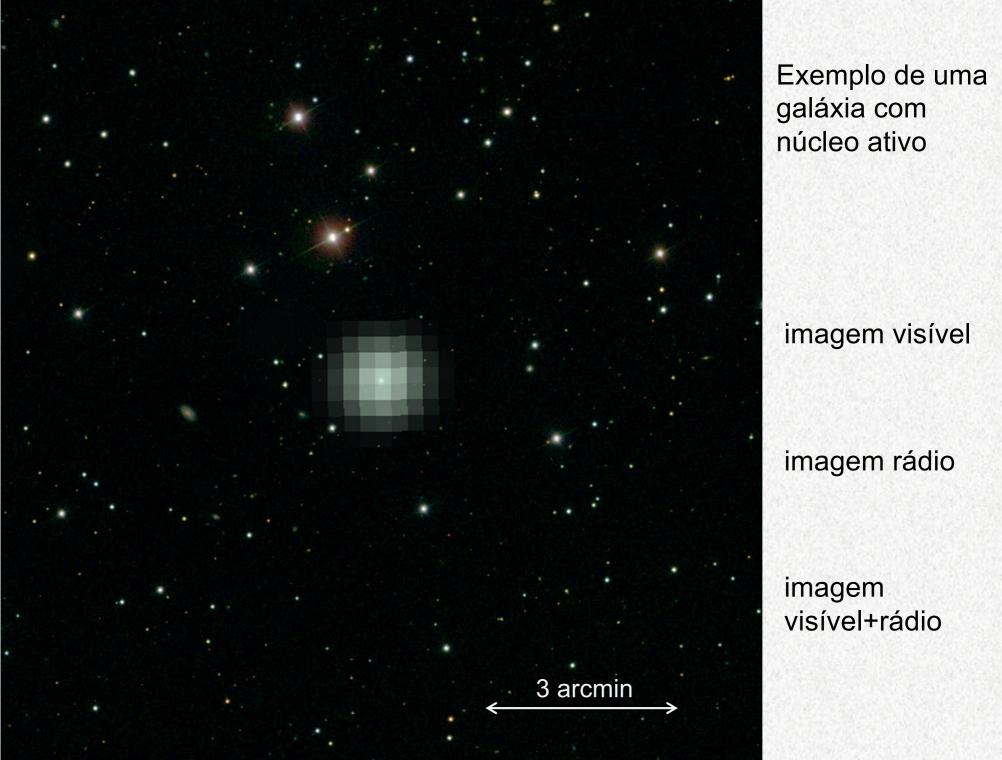
Aparência normal, espectro peculiar



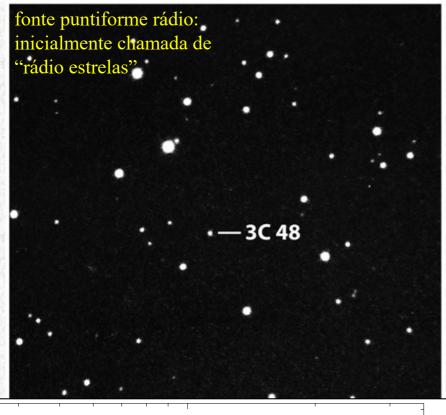
- Mesmo com espectro peculiar, a galáxia pode apresentar uma morfologia normal.
 - apenas o <u>núcleo</u> é mais brilhante que o normal.







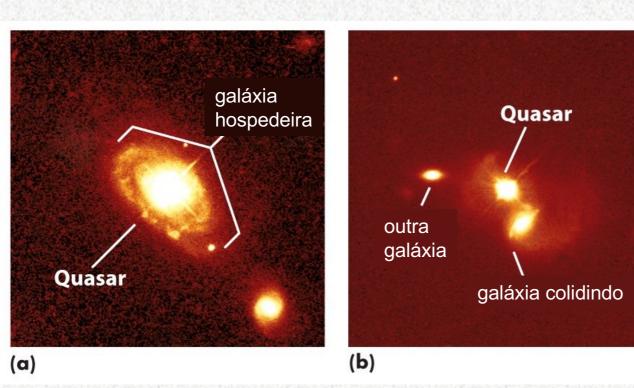
Quasar ou QSO

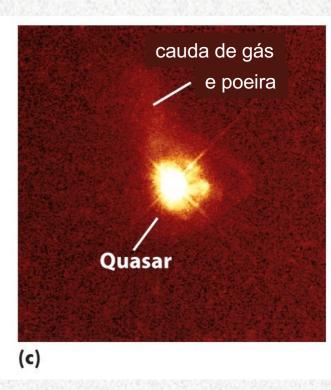


QSO espectro mediano SDSS Lyδ O IV NV C IV $f_{\lambda} [erg \ s^{-1} \ cm^{-2} \ Å^{-1}]$ Lyγ O IV] Ηδ [Ne IV] CIIIIΗα Mg II [Ne III] Hy C IV ultravioleta visível 800 1000 1500 2000 3000 5000 7000 9000 λ_{repouso} [Å]

- Aparência estelar. Também chamamos QSO (*Quasi-Stellar Object*).
- Foram inicialmente descobertos pela emissão em ondas de rádio.
- Hoje sabemos que a maioria (90%) é "rádio-silencioso".
- Também são fontes luminosas no infravermelho, ultravioleta e raios-X e raios-gama.
- Linhas de emissão largas e intensas, contínuo aumenta para o azul/ultravioleta.
- Distante, portanto muito energético.

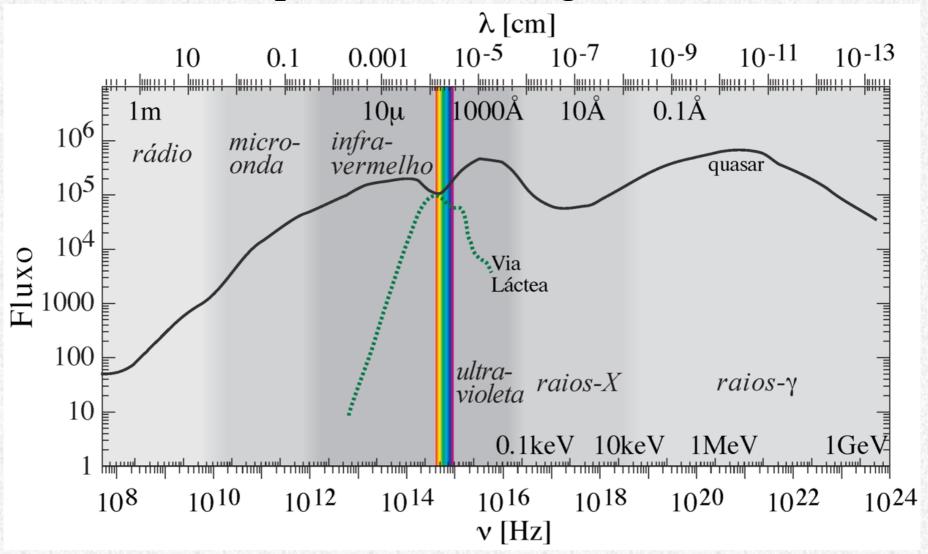
Quasar ou QSO





- Natureza dos Quasares muito discutida até as primeiras imagens do telescópio espacial Hubble a partir de 1994.
- Apenas com ótima qualidade de imagem podemos distinguir a galáxia que hospeda o núcleo ativo (isto é, um Quasar).
- A luminosidade do núcleo é maior ou igual que todo o resto da galáxia: a galáxia fica ofuscada.

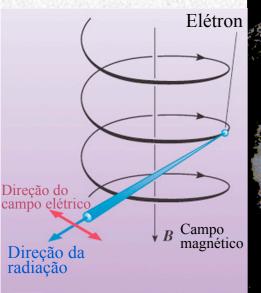
Espectro eletromagnético

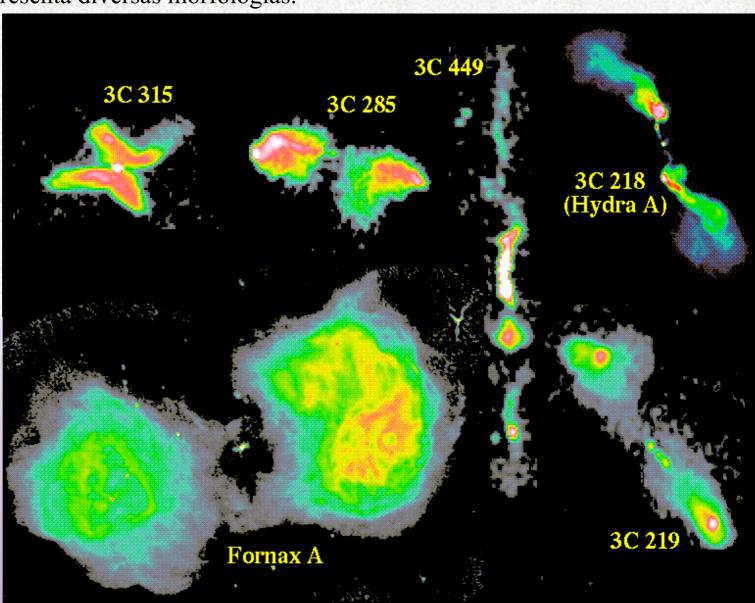


- Comparação entre a **distribuição de energia** em função do comprimento de onda ou frequência de um Quasar e da Via Láctea.
- Não é apenas na luz visível que os Quasares são brilhantes, eles brilham mais no Infravermelho, Ultravioleta e Raios-gama.

Radiogaláxias

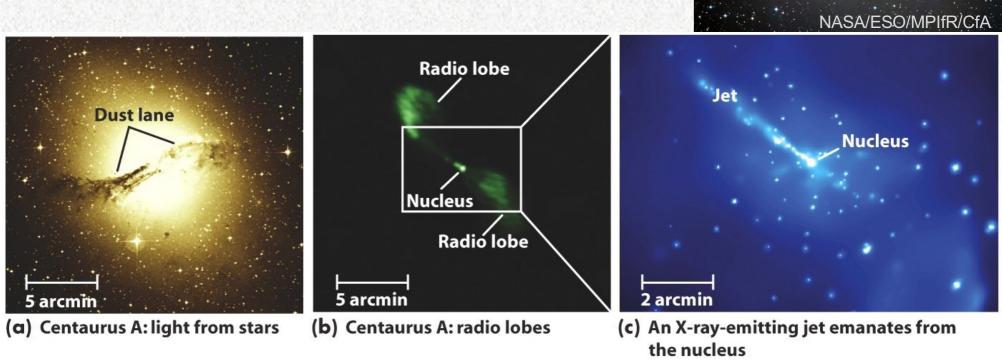
- Estão associadas às galáxias elípticas gigantes.
- A emissão rádio apresenta diversas morfologias.
- Fonte de energia está no núcleo.
- Emissão por mecanismo
 Síncrotron.





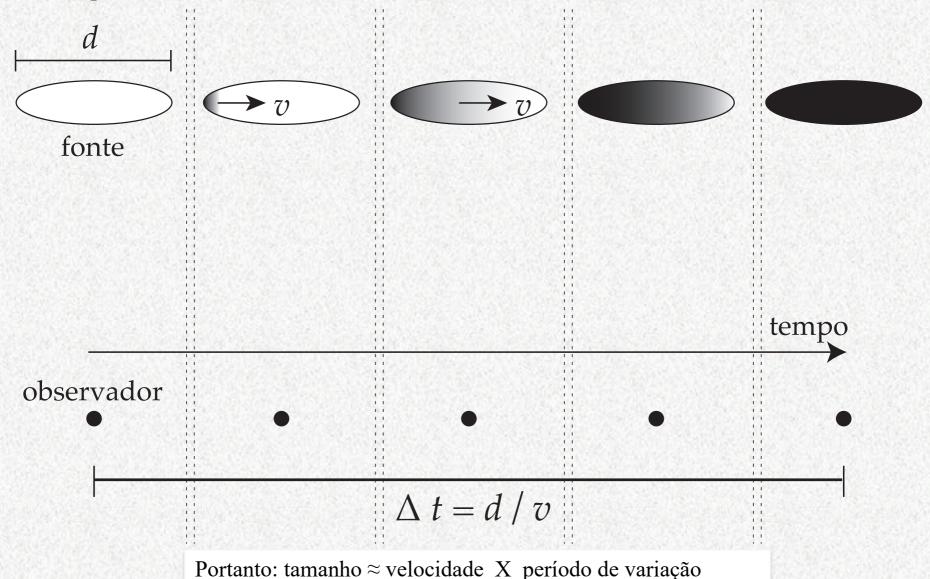
Radiogaláxias

- Exemplo: Centauro A, galáxia elíptica a 4 Mpc.
- No visível, parece uma elíptica com uma peculiaridade: muita poeira.

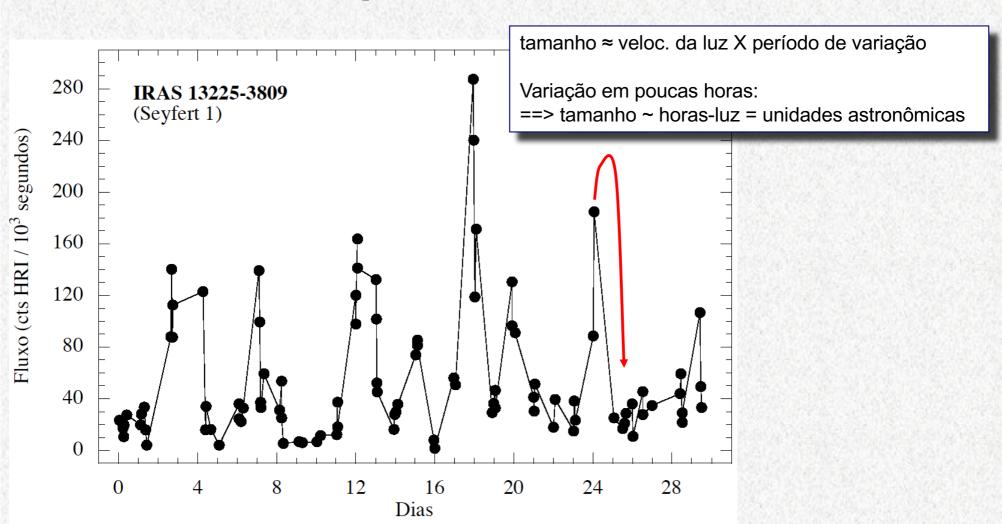


- Em rádio e raios-X há um jato que vem do núcleo.
- Estes jatos observados em rádio e raios-X indicam processos muito energéticos.

- Núcleos ativos apresentam variabilidade na luminosidade.
 - período da variação → dimensão da fonte.



- Núcleos ativos apresentam variabilidade na luminosidade.
 - período da variação → dimensão da fonte.
- Variação de horas corresponde a uma fonte do tamanho do sistema solar!



- Luminosidade de Quasares está entre 10¹⁰ a 10¹³ luminosidades solares.
- Esta energia é produzida em um volume menor do que o sistema solar.

- Luminosidade de Quasares está entre 10¹⁰ a 10¹³ luminosidades solares.
- Esta energia é produzida em um volume menor do que o sistema solar.
- Queda de matéria em um buraco negro supermassivo.
- A acréscimo de 1 massa solar/ano gera 10³⁹ Watt (~10¹² luminosidades solares).
 - A luminosidade total da Galáxia é ~3,5×10 $^{10}L_{\odot}$.

A fonte é a energia potencial gravitacional da matéria que cai no buraco negro.

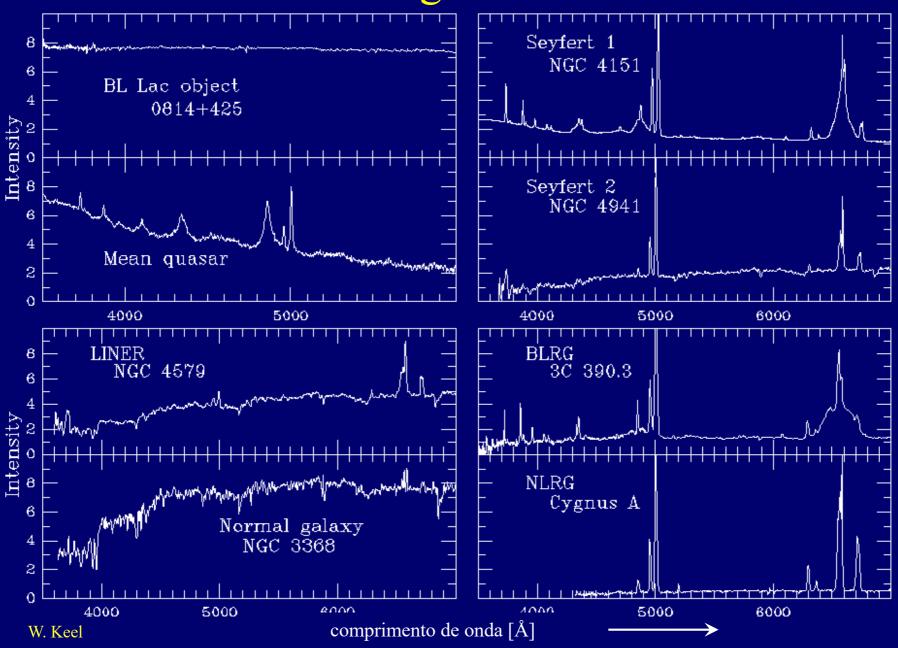
Muito mais eficiente que reações nucleares.



Teoria unificada de núcleos ativos

- As galáxias de núcleos ativos aparecem de modos diferentes para nós, observadores:
 - Quasares, QSOs, radio-galáxias, Seyferts, LINERs, BL Lac, Blazares, etc.
 - **Seyferts** (tipos I e II) são quasares de baixa luminosidade;
 - Blazares são QSOs que apresentam grande variabilidade do contínuo.
 - LINERs (Low Ionization Nuclear Emission-line Region) são núcleos ativos de baixa energia.
 - BL Lac, inicialmente classificada como uma estrela peculiar, é um QSO com emissão contínua muito forte.
- Toda esta fauna é a manifestação do mesmo fenômeno.
- O chamado **Modelo Unificado** de núcleos ativos de galáxias foi proposto na década de 1980.
- No coração desse modelo está o motor que produz a energia observada dos núcleos ativos, isto é, matéria caindo no buraco negro.

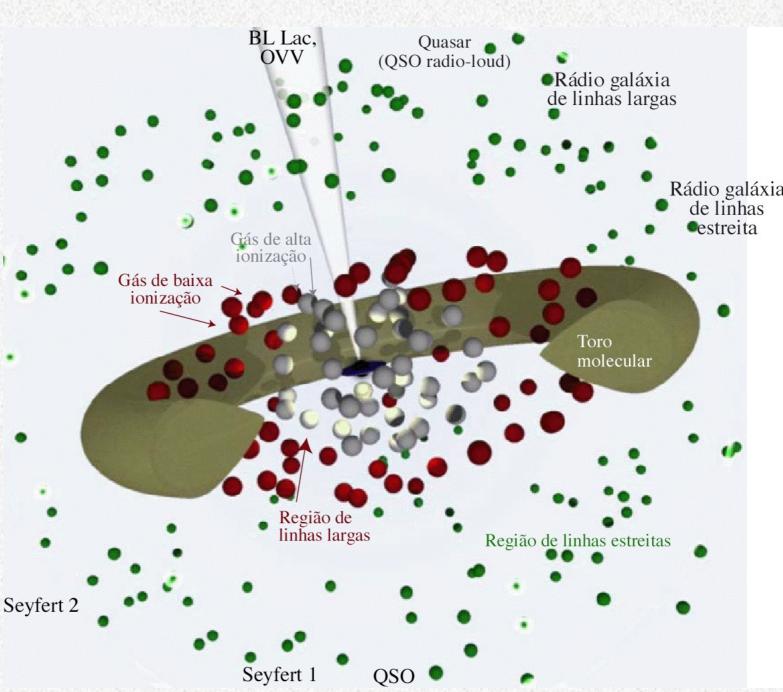
Fauna de galáxias ativas



Classificação pela aparência do <u>espectro visível</u>.

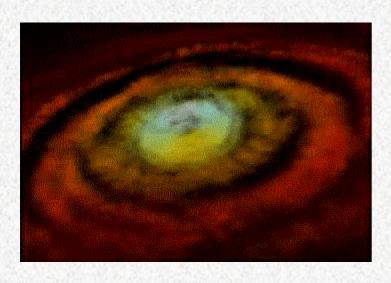
Teoria unificada de núcleos ativos

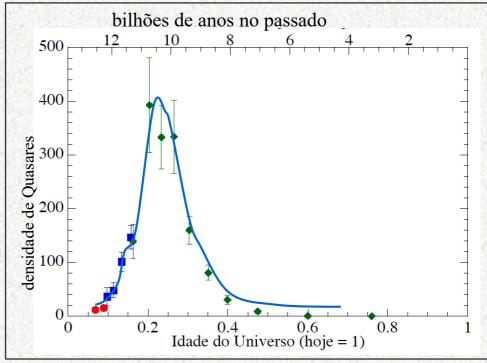
- Duas propriedades:
 - luminosidade intrínseca
 - ângulo de observação
- Dependência da posição relativa do objeto em relação ao observador.
- Dependência da taxa de queda de matéria no buraco negro supermassivo central.



Teoria unificada de núcleos ativos

- Com o tempo, esgota-se o combustível do núcleo ativo.
 - A galáxia deixa de ter um Quasar no núcleo.





- Uma galáxia pode voltar a ter um núcleo ativo quando "canibaliza" uma outra rica em gás.
- Toda galáxia com componente esferoidal tem um buraco negro supermassivo (até agora não conhecemos exceção).
- Na Via Láctea há um buraco negro supermassivo no centro.
 - possivelmente já passou por uma fase de núcleo ativo.

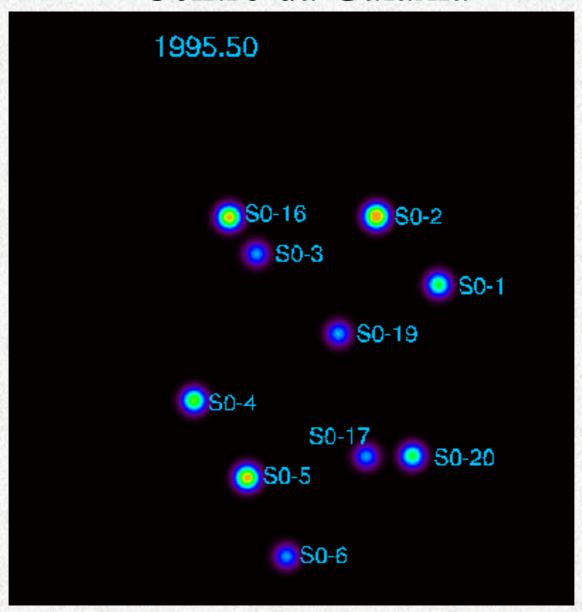
Centro da Galáxia

Na Via Láctea há um buraco negro supermassivo no centro. Possivelmente a Galáxia já passou por uma fase de núcleo ativo.



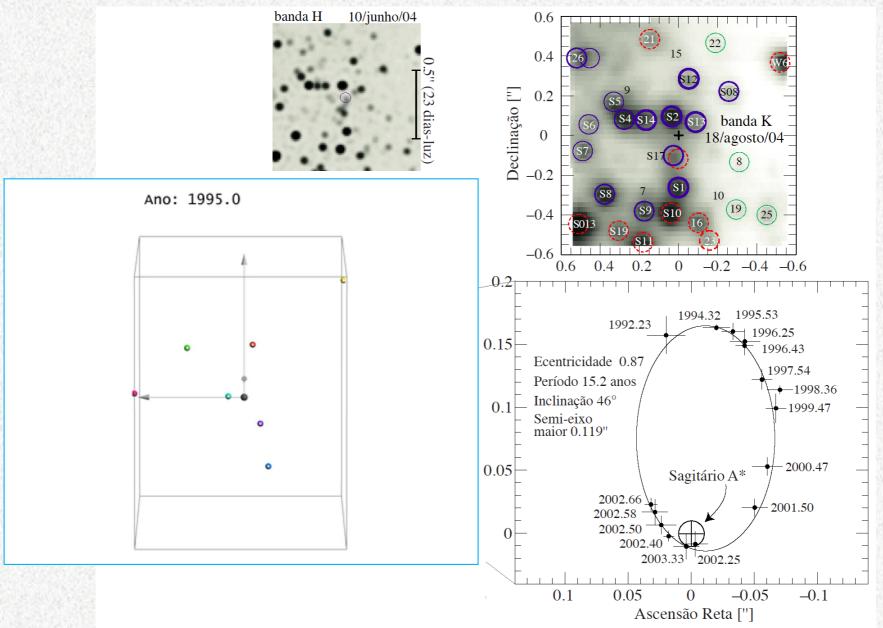
• Com infravermelho podemos observar melhor através da poeira do que no visível.

Centro da Galáxia



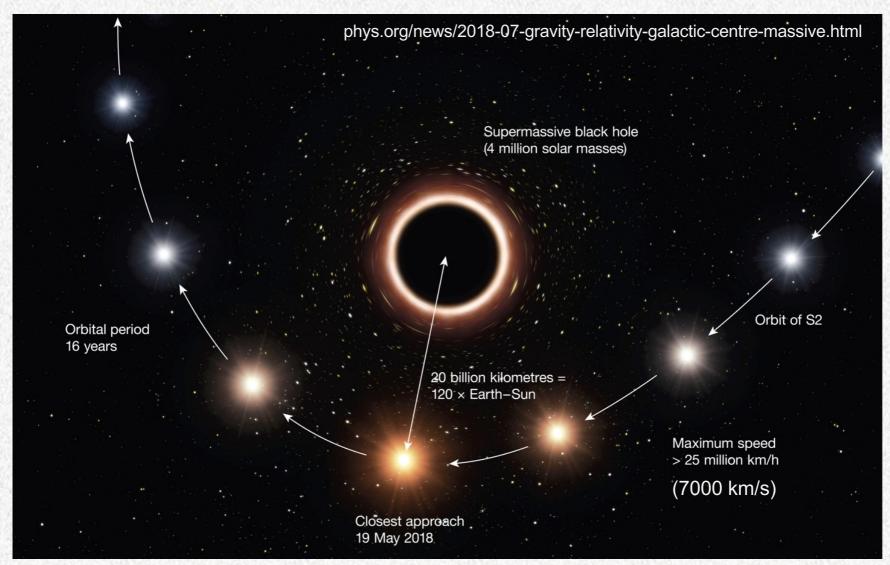
- Movimento de estrelas próximas do centro da Galáxia, observadas desde 1992.
- Massa no interior de ~120 U.A. = $4 \times 10^6 M_{\odot}$. \rightarrow Buraco Negro Super Massivo.

Centro da Galáxia



• Massa no interior de ~120 U.A. = $4 \times 10^6 M_{\odot}$. \rightarrow Buraco Negro Super Massivo.

Buraco negro supermassivo



- Passagem pelo periastro da estrela S2 em julho/2018 (passagem anterior há 16 anos).
- Teste de relatividade geral, luz da estrela fica ligeiramente mais vermelha: redshift gravitacional.

Buraco negro supermassivo



- **Prêmio Nobel 2020** pelo trabalho sobre a física de buracos negros, inclusive o Buraco negro supermassivo da Via Láctea
- **Penrose**: Desenvolveu as **ferramentas matemáticas** para nosso compreensão do fenômeno de Buracos Negros. Recebeu metade do prêmio.
- Genzel e Ghez (quarta mulher a ganhar o Prêmio Nobel de Física), conseguiram a maior evidência até hoje de um Buraco Negro devido ao movimento de estrelas ao seu redor.

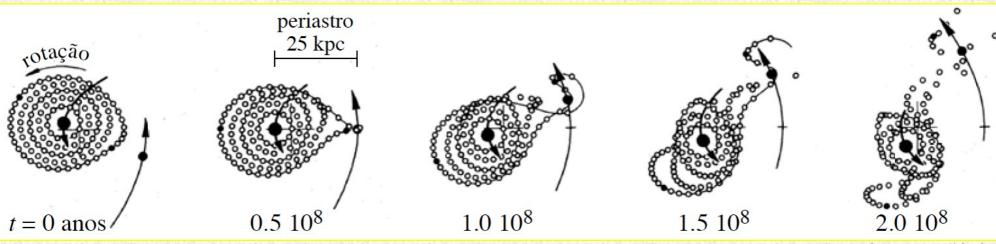
Galáxias normais e peculiares



• peculiaridade morfológica: irregulares.

Galáxias não são "universos-ilhas"

- ~60% das galáxias se encontram em algum tipo de associação: pares, grupos, aglomerados.
- Anos 1970: Galáxias irregulares (peculiares) são resultado de interações gravitacionais.

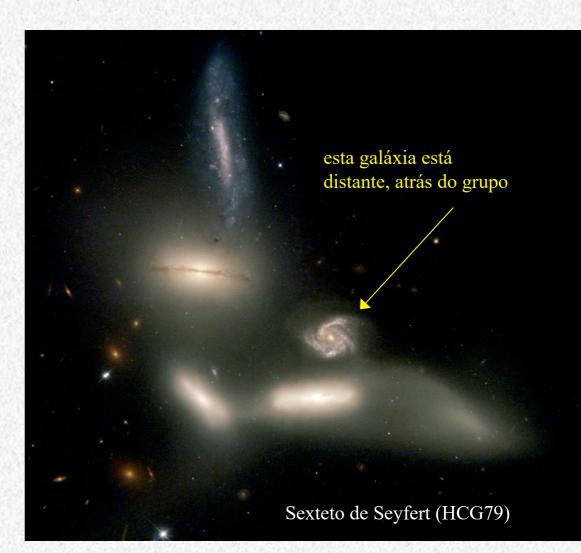


Toomre & Toomre 1972

• Simulação da passagem de uma galáxia anã esférica próxima de um disco (galáxia espiral).

Dificuldades observacionais

- Observa-se um "instantâneo" das interações;
- Observa-se apenas uma projeção;
- Qualidade da observação: (resolução, profundidade).



Dificuldades teóricas

- Sistema gravitacional de muitos corpos.
- Tratamento do movimento do gás (hidrodinâmica).
- Formação estelar, explosões de Supernovas e núcleos ativos.

alphacrucis: 2304 processadores

alphacrucis: 2304 processadores





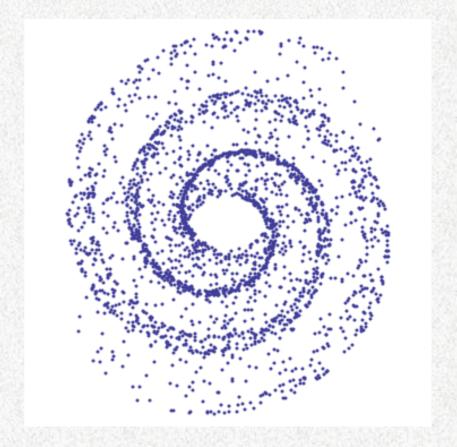


Rubens Machado (IAG/USP

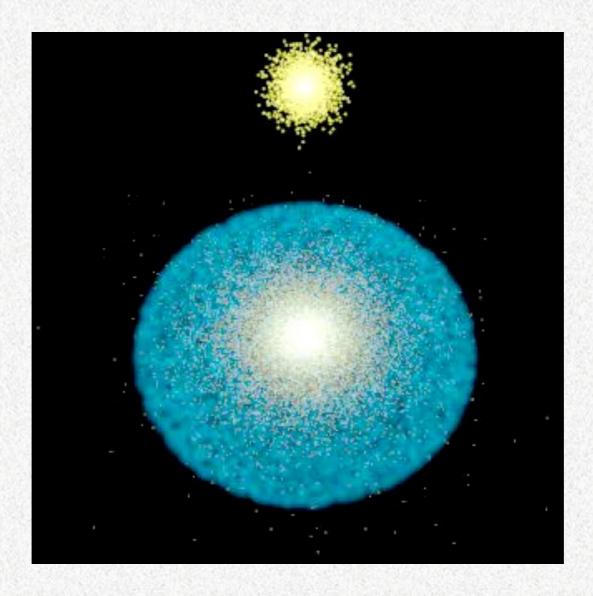
Super computador para cálculo numérico no IAG: Alphacrucis (2011–2020)

Simulações numéricas

- Fazemos um modelo com *N*-corpos (pontos).
- Cada "ponto" tem massa, posição e velocidade conhecida.
- A posição e a velocidade são avançadas passo a passo por um programa de computador.
- Usamos as leis da física.

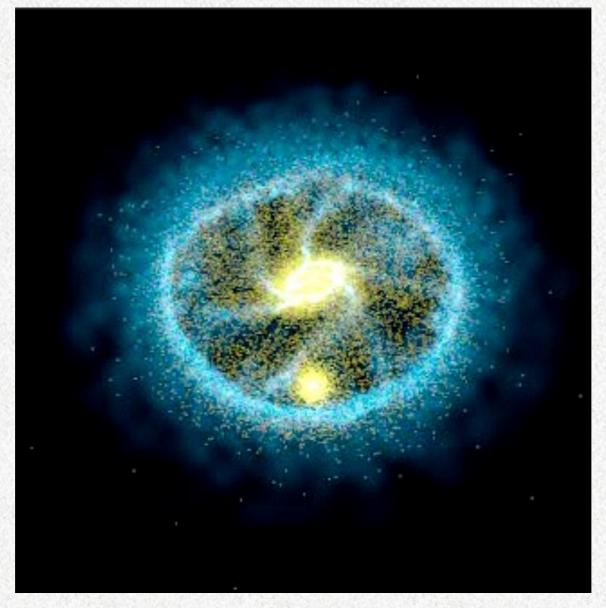


Simulação de uma colisão



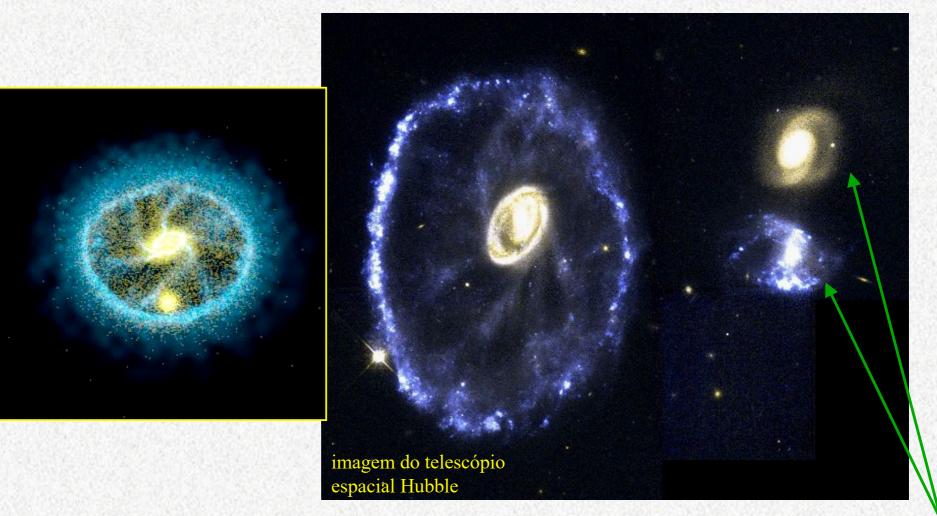
• Galáxia anã atravessa o disco de uma galáxia espiral.

Simulação de uma colisão



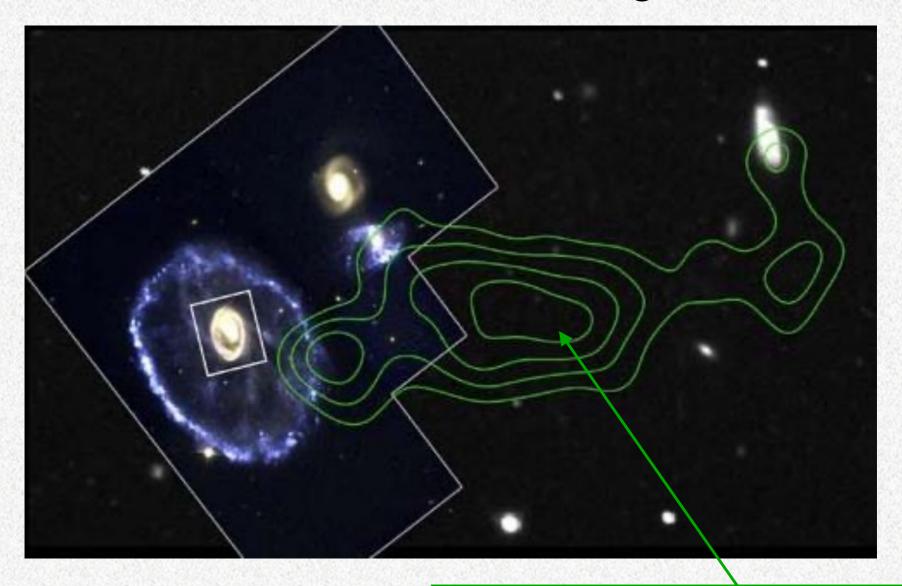
• Galáxia anã atravessa o disco de uma galáxia espiral.

Galáxia "Roda de carruagem"



Qual destas galáxias anãs é a "culpada"?

Galáxia "Roda de carruagem"



Contornos da emissão de hidrogênio.

Colisão de galáxias de mesma massa

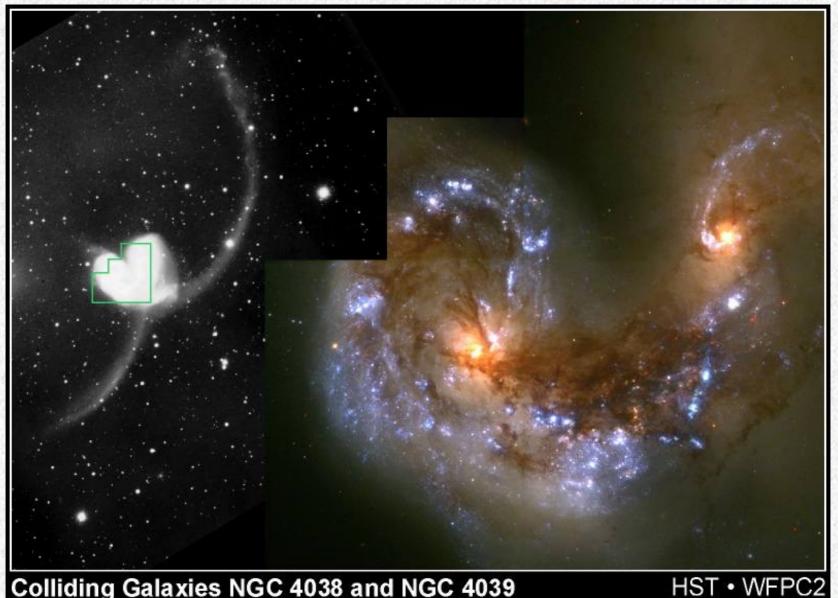


V. Springel

Colisão de duas galáxias espirais

Colisão de galáxias de massas iguais

• Galáxia "Antena".

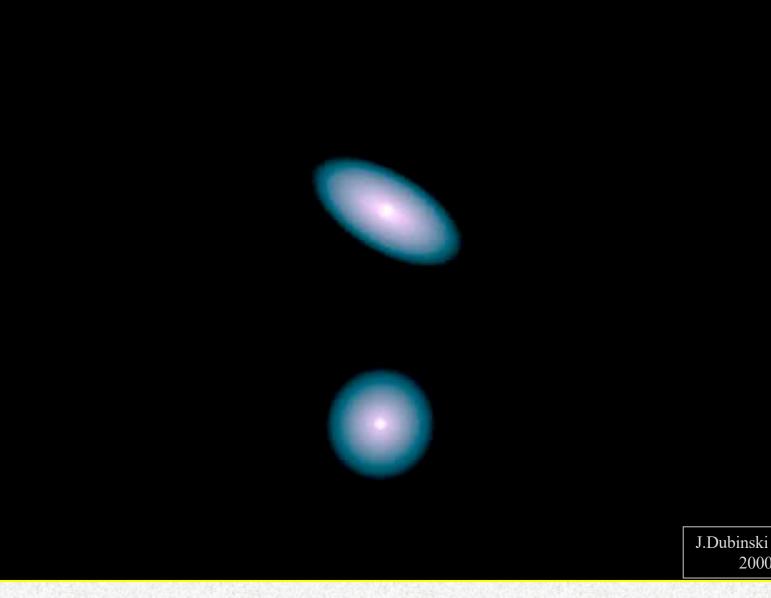


Colliding Galaxies NGC 4038 and NGC 4039 HS
PRC97-34a • ST Scl OPO • October 21, 1997 • B, Whitmore (ST Scl) and NASA

Via Láctea e M31: uma colisão no futuro?



M31 tem uma velocidade radial de 120 km/s na direção da Via Láctea, mas não conhecemos com precisão a velocidade transversal de M31



2000

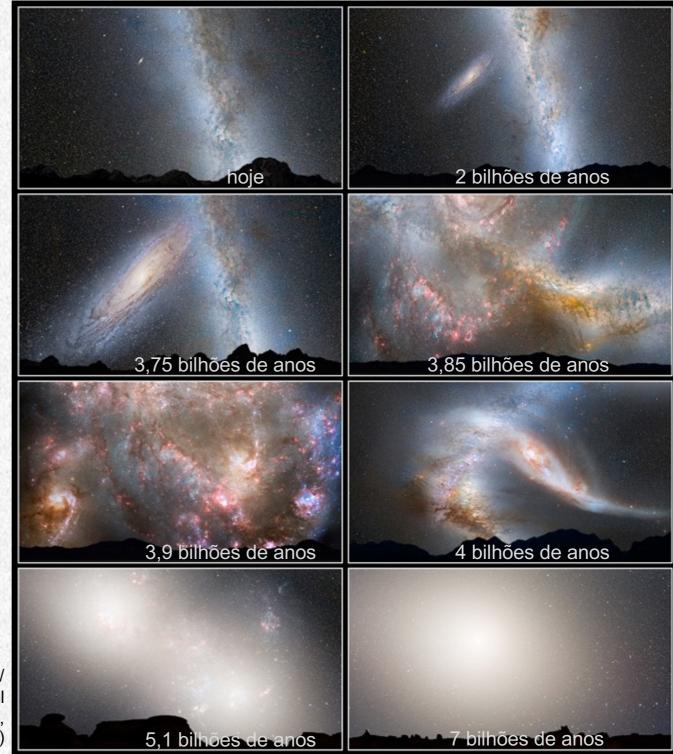
- A colisão quase frontal deve ocorrer em cerca de 3,8 bilhões de anos.
- O resultado, em cerca de 7 bilhões de anos, será a fusão e a formação de uma galáxia elíptica gigante

Via Láctea e M31: uma colisão no futuro?

- Como a colisão entre a Via Láctea e M31 poderia ser vista da Terra.
- Estas imagens são extremamente especulativas, provavelmente a Terra não vai mais existir nas etapas finais da fusão entre estas 2 galáxias.
- Além disto, a trajetória do Sol é imprevisível em um intervalo de tempo tão grande.

grande.

www.nasa.gov/mission_pages/hubble/
science/milky-way-collide.html
(ESA; Z. Levay, R. van der Marel,
STScl; T. Hallas, A. Mellinger)



Consequência das colisões

- Transformação morfológica:
 - Espiral + Espiral ou Espiral + Elíptica ==> Elíptica gigante (massas semelhantes)
 - Espiral + anã ==> Espiral ou Lenticular?
 - Elíptica + anã ==> Espiral?

(massas diferentes)

- Aumento da taxa de formação estelar se houver gás em pelo menos uma das galáxias:
 - galáxias mais
 brilhantes e azuis.
- Aumento da atividade nuclear:
 o gás pode ser levado ao centro da galáxia
 - quasares, seyferts e radiogaláxias.



