GALAXIAS

- Introducción histórica
- Tipos de galaxias / clasificación



https://www.youtube.com/watch?v=TijClV4uHlk



- S. XIX. Extensivas observaciones y primeros carálogos de estos objetos difusos.
- En 1781 **Charles Messier** cataloga 103 objetos mientas buscaba cometas. Aunque muchos de estos objetos son nebulosas dentro de nuestra galaxia, o cúmulos de estrelas, muchos son galaxias (e.g. M31)

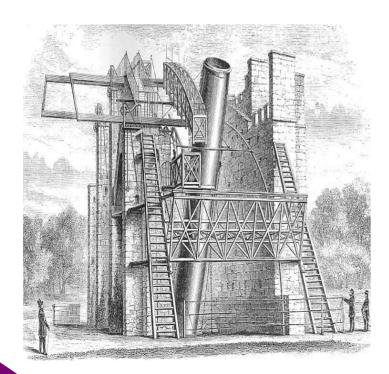


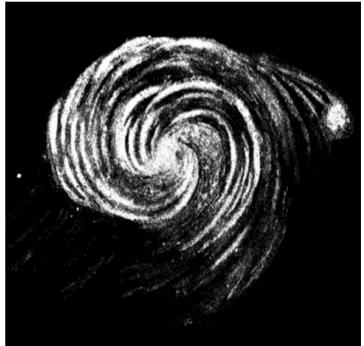
- William Herschel y su hijo expanden el catálogo de Messier al hemisferio sur
- En 1888 **E. Dyer** publica el "**New General Catalog" (NGC)**, basado en el trabajo de Hershel, que contenía casi 8000 objetos.

```
M1 = NGC1952 = Nebulosa del Cangrejo
M31 = NGC224 = Andrómeda
M104 = NGC4594 = Sombrero
```

 Mientras muchas de estas nebulosas residían en nuestra Vía Láctea, la naturaleza de las otras nebulosas permanecia una pregunta abierta.

• En 1845, William Parsons (**Lord Rose**) construye el telescopio más grande el mundo (1.83m) y por primera vez ve estructura espiral en algunas de estas nebulosas. Fue el telesocpio más grande hasta 1917 cuando se construye el 2.5m Hooker Telescope en California





• 1920: **El Gran debate** de Shapley-Curtis

Shapley defendía que las nebulosas eran parte de la Vía Láctea

Basado en la magnitud aparente de las novae observadas en M31, propuso que si el disco de M31 era del tamaño del de la Vía Láctea, no podría estar tan lejos ya que esto haría que la luminosidad de las novaes fuesen mucho mayores a las encontradas en la Vía Láctea

Curtis por el contrario pensaba que eran "Universos islas" de Kant

Se basaba en mediciones distintas del tamaño de la Vía Láctea. También argumentó que las velocidades radiales de muchas de estas nebulosas espirales parecian indicar que no estaban gravitacionalmente ligadas a la Vía Láctea

• 1923: **Edwin Hubble** finaliza el debate.

Detecta variables Cefeidas en M31 y utiliza la relación períodoluminosidad (que veremos más tarde) para calcular la distancia a M31 (Andrómeda). Su valor fue 285 kpc (2.7 veces más pequeño que el estimado actual), lo que prueba que definitivamente M31 está afuera de la Vía Láctea, es un **objeto EXTRAGALÁCTICO**.



• El Telescopio Espacial Hubble







- Elípticas (Es)
- Espirales Normales (Ss)Barradas (SBs)
- Irregulares (Irrs)
- Lenticulares
 Normales (S0s)

 Barradas (SB0s)

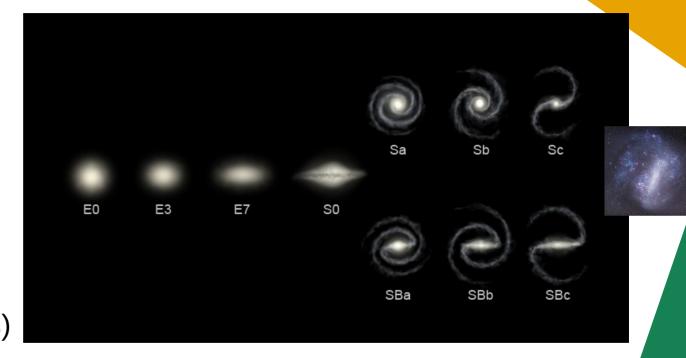
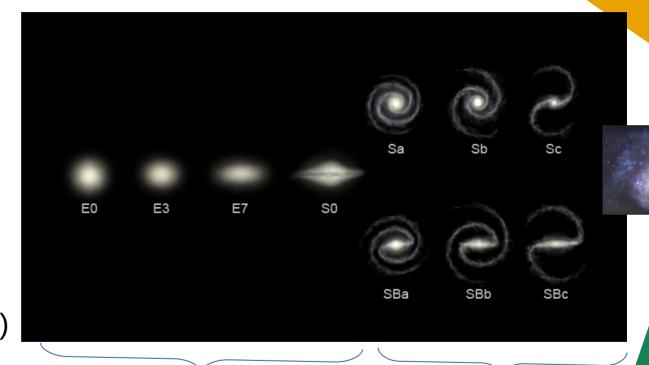


Diagrama conocido como el "Tenedor de Hubble"

- Elípticas (Es)
- Espirales Normales (Ss)Barradas (SBs)
- Irregulares (Irrs)
- Lenticulares
 Normales (S0s)

 Barradas (SB0s)



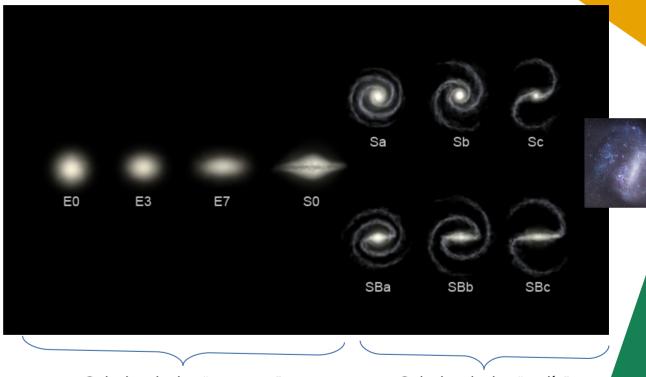
Galaxias de tipo "temprano" (early-type galaxies)

Galaxias de tipo "tardío" (late-type galaxies)

Evolución

- Elípticas (Es)
- Espirales Normales (Ss)Barradas (SBs)
- Irregulares (Irrs)
- Lenticulares
 Normales (S0s)

 Barradas (SB0s)



Galaxias de tipo "temprano" Galaxias de tipo "tardío" (early-type galaxies) (late-type galaxies)

Evolución

Elípticas (Es)

Se dividen de acuerdo a su *elipticidad*:

$$\varepsilon = 1 - \beta/\alpha$$

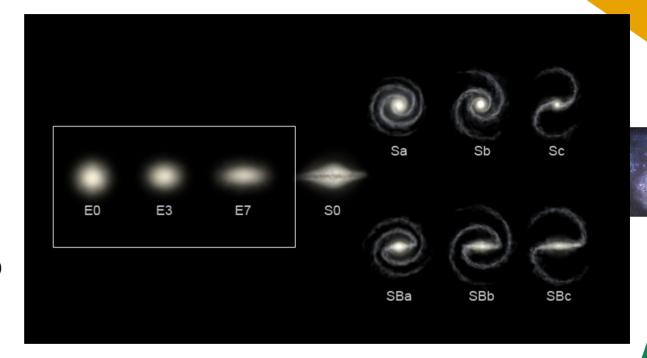
 α = eje mayor aparente

β = eje menor aparente (proyectado en el plano del cielo)

La clasificación viene dada en unidades de 10ɛ:

E0 = esférica

E7 = Altamente aplanada





NOTAR que la elipticidad aparente puede no corresponder a la real debido al ángulo de observación!!

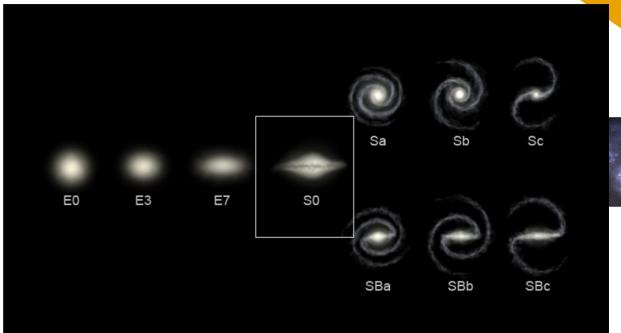
Lenticulares

Galaxias Lenticulares (S0) son a veces llamadas espirales sin brazos, presentan un bulbo prominente pero sin disco definido



Algunas presentan barras (SB0)





También se subclasifican las lenticulares dependiendo de la presencia de polvo: $S0_1$ ($SB0_1$) sin polvo en el disco, $S0_3$ ($SB0_3$) con bastante polvo en el disco.

Espirales

Hubble las subdividió en Sa, Sab, Sb, Sbc, Sc y SBa, SBab, SBb, SBbc, SBc

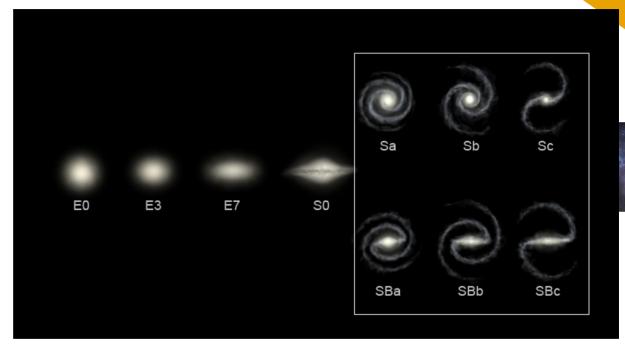
a = bulbos prominentes (Lb/Ld ~0.3); brazos bastante cerrados; distribucion suave de luz en los brazos

c = bulbos menores (Lb/Ld ~0.05); brazos más abiertos; brazos con grumos de estrellas

donde

Lb = luminosidad del bulbo

Ld = luminosidad del disco



A veces, también se definen "SA" en vez de "S" para las espirales normales, y "SB" para las barradas, con el tipo intermedio "SAB"

Irregulares

- Irr-I = muy irregular sin forma definida y sin patrón aparente
- Irr-II = con una estructura más definida pero aún significativamente irregulares con características de galaxias espirales o lenticulares
- Im = irregular de tipo Magallánico

Las galaxias irregulares tienden a ser más pequeñas y de menor masa

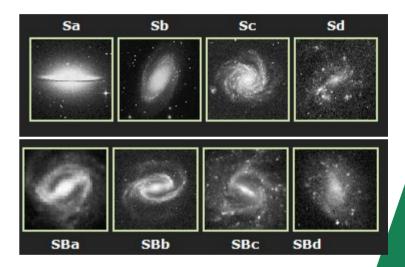






 Modificaciones a la clasificación original de Hubble:

Similares a las Irr-II, se propone galaxias de tipo tardío Sd, como población entre las espirales y las irregulares. Tienden a ser mucho más pequeñas de las otras galaxias a veces se les denomina "espirales enanas"



Modificaciones a la clasificación original de Hubble:

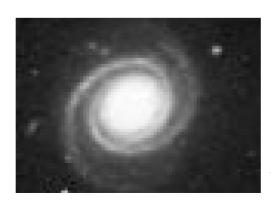
Van den Berg:

Introdujo distintas clases de luminosidad para las galaxias espirales que va de I a V.

I = brazos espirales bien definidos

V = brazos espirales poco definidos

- (s) = que los espirales se pueden trazar al centro de la galaxias
- (r) = anillo interior
- (R) = anillo exterior



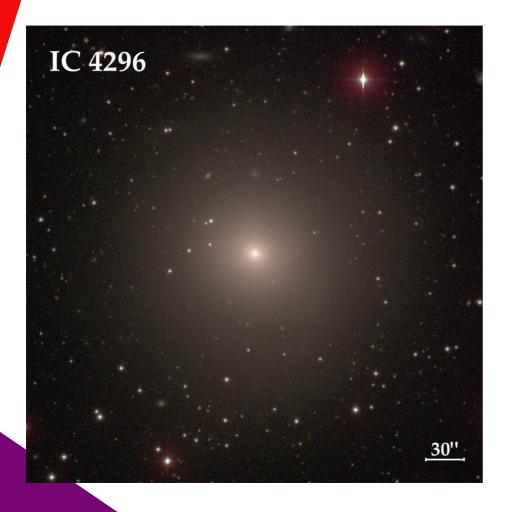
NGC 7096 Sa(r)I



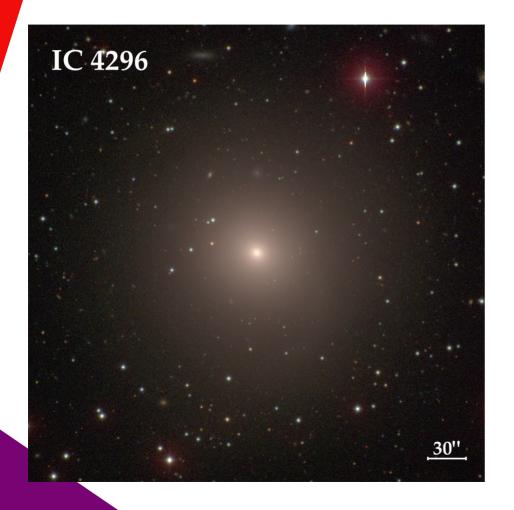
- a) SBa
- b) Sc(s)I
- c) Sm



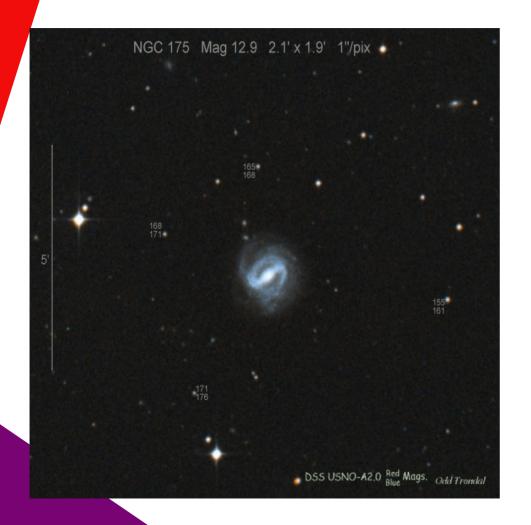
- a) SBa
- b) Sc(s)I
- c) Sm



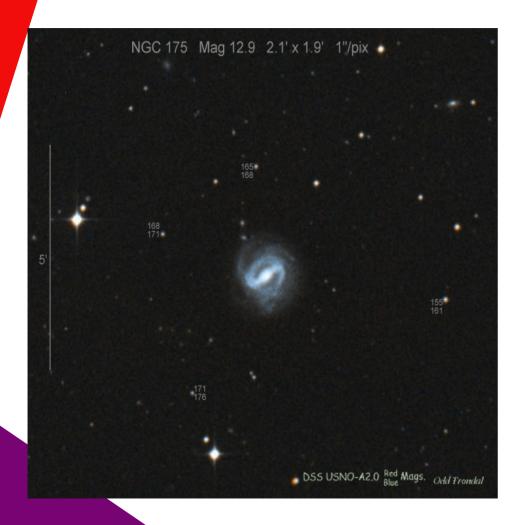
- a) E0
- b) S01
- c) E7



- a) E0
- b) S01
- c) E7



- a) S02
- b) Sc(R)II
- c) SBab(s)I



- a) S02
- b) Sc(R)II
- c) SBab(s)I



- a) Sab
- b) S03
- c) Sm



- a) Sab
- b) S03
- c) Sm