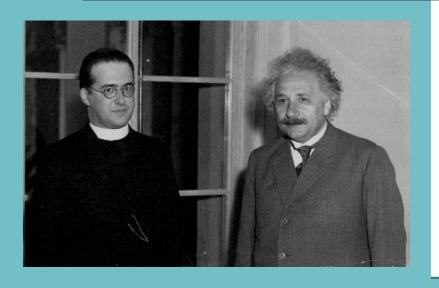
Einstein e a expansão do universo

1923: A solução de Friedmann de um universo não estático ainda que correta matematicamente, dificilmente pode ter algum sentido físico.



Lemaître publica em jornal de pouco impacto em 1927.

Encontra Einstein em Solvay

"Seus cálculos estão corretos, mas o insight físico abominável" (Lemaître 1958 Luminet 2011, p.2913)

Einstein rejeita solução de Friedmann sobre curvatura do espaço

29/07/1922: "Sobre a curvatura do espaço", escrito pelo matemático russo Alexander Friedmann foi recebido pela revista Zeitschrift fur Physik e enviado para Einstein, que devia julgar se o artigo podia ser publicado, emitindo um parecer. 18/09/1922: O parecer de Einstein foi recebido pela revista. Ele considerou "suspeita" a solução não estacionária apresentada no artigo de Friedman. Ela seria incompatível com suas equações da relatividade geral, em que o fator de escala é



Einstein rejeita novamente o universo em expansão

Em 1927 Einstein encontrou o físico e padre belga Georges Lemaître em um congresso de Bruxelas (Bélgica). O padre belga apresentou ao alemão o seu modelo de universo em expansão e Einstein disse que o russo Friedmann já havia encontrado essa solução para as equações em 1922. Além disso, Einstein disse: "Seus cálculos estão corretos, mas o insight físico é abominável".



Georges Lemaître com Albert Einstein

Einstein e a expansão do universo

Einstein e De sitter aceitam universo em expansão

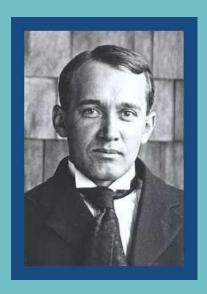
Em 1930 De Sitter apresentou a relação velocidade - distância como uma contribuição de vários astrônomos. Isso incomoda Hubble, que queria que ela fosse reconhecida como uma contribuição do observatório de Mount Wilson. Em 1931 Einstein e De Sitter aceitam a expansão do universo, com base nos artigos de Lemaître (1927) e Hubble (1929).



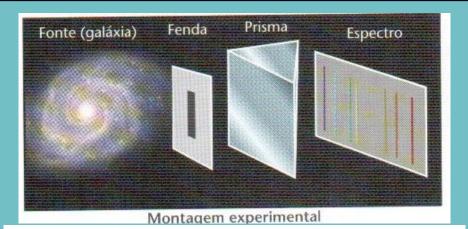
De Sitter com Einstein

Por que Einstein mudou de opinião? a a constante cosmológica, um grande erro de Einste

Redshift das nebulosas espirais

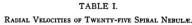


Vesto Slipher (1875-1969)

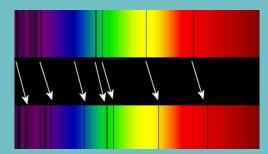


Espectro de emissão Hα (esperado) Espectro de emissão Hα

A figura foi retirada de Braz Júnior 2002 p. 86



Nebula.	Vel.	Nebula.	Vel.
N.G.C. 221	- 300 km.	N.G.C. 4526	+ 580 km.
224	- 300	4565	+1100
598	— 260	4594	+1100
1023	+ 300	4649	+1090
1068	+1100	4736	+ 290
2683	+ 400	4826	+ 150
3031	- 30	5005	+ 900
3115	+ 600	5055	+ 450
3379	+ 780	5194	+ 270
3521	+ 730	5236	+ 500
3623	+ 800	5866	+ 650
3627	+ 650	7331	+ 500
4258	+ 500	1	

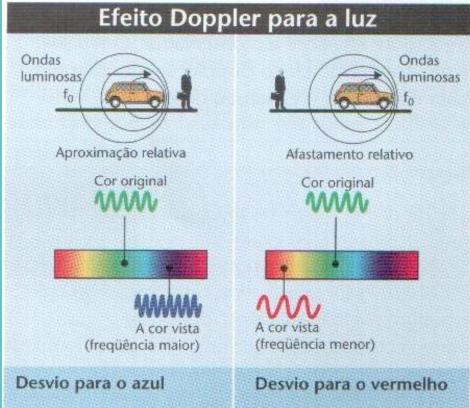


(medido)

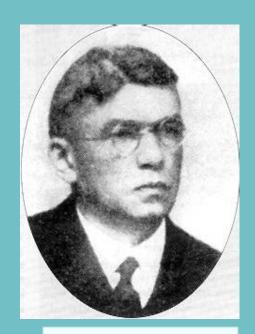
com velocidades radiais (em km/s) medidas por Slipher (1917, p. 405).

Efeito Doppler

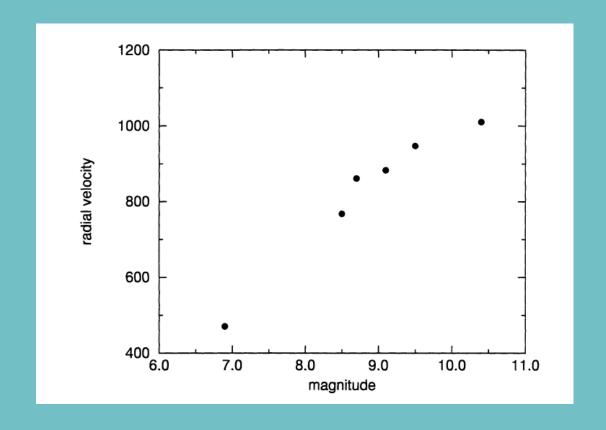




Relação Velocidade - Magnitude

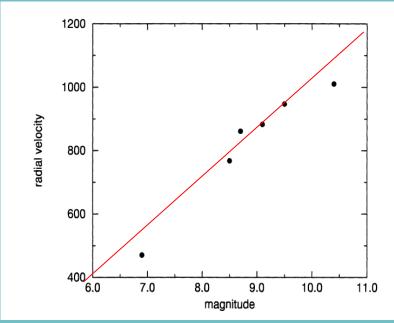


Carl Wirtz (1876-1939)



Relação velocidade – distância encontrada por Wirtz (1922), reconstruída por Seitter e Duerbeck 1990, p. 375

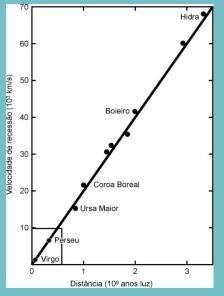
Interpretando o diagrama



Relação proporcional: Quanto maior a magnitude, maior a velocidade.

Relação entre brilho e magnitude é inversamente proporcional.

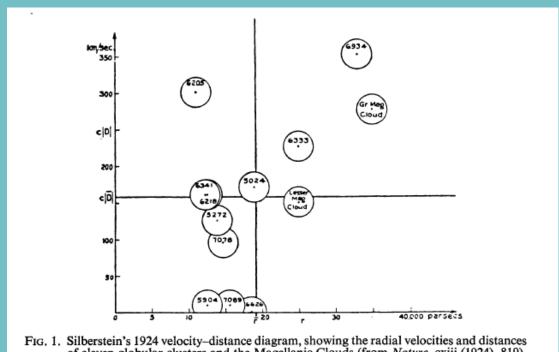
Quanto mais brilhante a nebulosa espiral, menor é sua velocidade.



No diagrama de Wirtz a relação é **aproximadamente** *linear,* pois os pontos se aproximam da reta.

Já no gráfico abaixo a relação é **praticamente** *linear.*

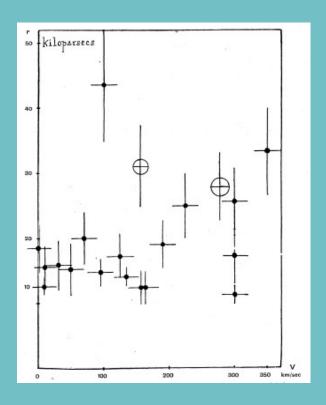
Relação redshift-distância para aglomerados globulares



of eleven globular clusters and the Magellanic Clouds (from Nature, cxiii (1924), 819).

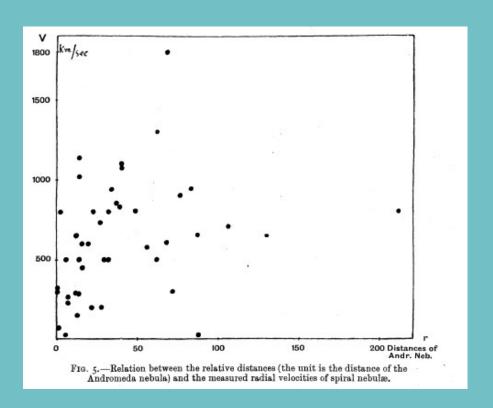
Relação distância – velocidade apresentada por Silberstein em 1924 (Smith 1979, p. 143)

Crítica a Silberstein



Falta de correlação velocidadedistância para aglomerados globulares (Lundmark 1924, p. 753)

Relação redshift-distância para nebulosas espirais



velocidade-distância para nebulosas espirais (Lundmark 1924, p. 768)

Confirmação da relação redshift-distância



Edwin Hubble (1889-1953)

