

# Die Milchstraße als Beispielgalaxie

Dynamik (Bewegung der Sterne)

Rotationskurve

Entstehung der Milchstraße

Begleiter der Milchstraße

Wechselwirkung mit anderen Galaxien

# 2.6 Die Dynamik der Milchstraße

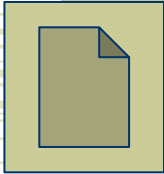
Quelle: Astronomie - Die kosmische Perspektive; Pearson Studium 2010



**Abbildung 19.2:** Typische Umlaufbahnen der Scheibensterne (gelb), der Sterne des Sphäroids (rot) und der Halosterne (grün) um das galaktische Zentrum. (Die gelben Umlaufbahnen übertreiben die Ausdehnung der vertikalen Bewegungen der Scheibensterne.)

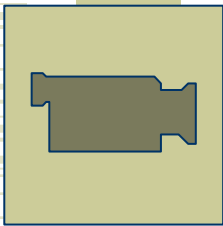
# Die Bewegung der galaktischen Scheibe

(Folie A+R 2/2011, Audio, Grafik Spin-Flip)



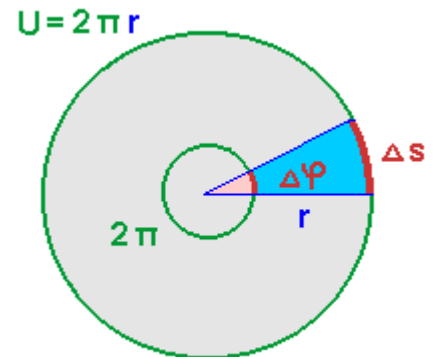
- ◆ Ausnutzung des **Dopplereffekts** (LB S. 107 f.)  
(Begriff, Erklärung, optischer vs. akustischer Dopplereffekt)
- ◆ Aufgabe zum Dopplereffekt (bsv S. 141/5.7)
- ◆ Aufgabe zur Berechnung der Radialgeschwindigkeit einer sich bewegenden Gaswolke nach dem Dopplereffekt → LB S. 156/1a, b
- ◆ Bestimmung des Rotationsverhaltens der Galaxis aus den Bewegungen der Sterne und der 21 cm – Radiostrahlung (atomarer Wasserstoff) → Grafik, Audio, Folie





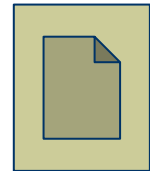
# Die Bewegung der galaktischen Scheibe

- ◆ Differentielle Rotation: Die Rotationsgeschwindigkeit hängt von der Entfernung von der Rotationsachse ab  
→ die Galaxis rotiert also nicht überall gleich schnell (kein starrer Körper!)  
phys. Exkurs:  $v = \omega * r$  und  $\omega = \Delta\phi/\Delta t$
- ◆ Vergleich mit den Ringen einer Zwiebel → Jeder Ring besitzt eine andere Rotationsgeschwindigkeit



# Rotationskurve der Galaxis

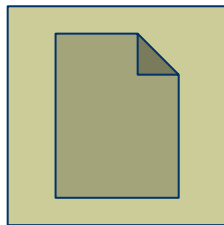
- ◆ Die Rotationskurve einer Galaxie beschreibt den Zusammenhang zwischen ihrer Rotationsgeschwindigkeit und dem Abstand vom Zentrum der Galaxie → Skizze
- ◆ Erwartung: Keplerrotation, d.h. die Bahngeschwindigkeit sollte mit zunehmendem Abstand zum Zentrum kleiner werden → Ursache? (Folie A+R 1/2012)



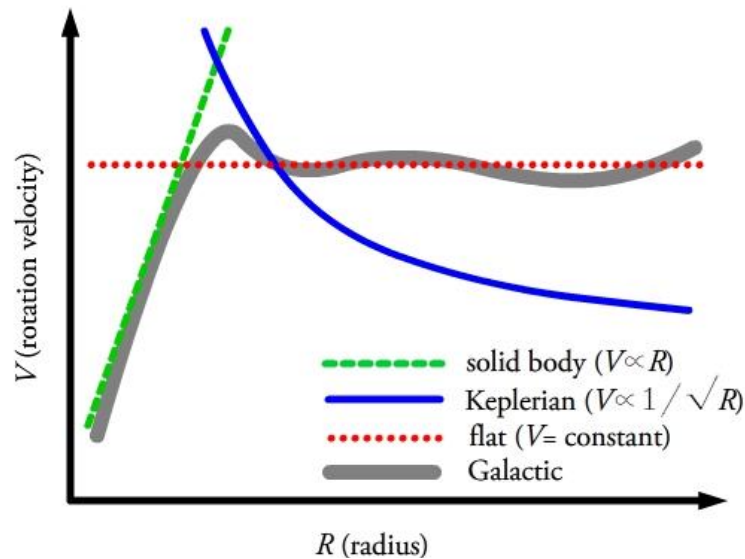
# Vera Rubin (1928 - 2016)

Vera Rubin untersuchte  
in den 1960er Jahren das  
Rotationsverhalten von  
Galaxien

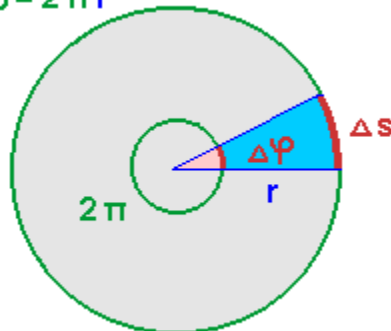
(Ergebnis → Folie A+R 3-4/2011)



# Rotationskurve der Galaxis



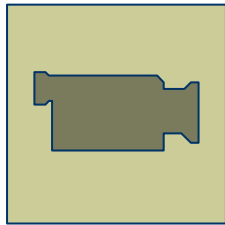
$$U = 2\pi r$$



- ◆ Ergebnis: in der Nähe des Zentrums rotiert die Galaxis annähernd wie ein starrer Körper
- ◆ in größeren Entfernungen zum Zentrum verringert sich die Rotationsgeschwindigkeit nicht wie erwartet (s. Abb.), sondern bleibt näherungsweise konstant  
→ Skizze vervollständigen

# Rotationskurve der Galaxis

Erklärung: In der Galaxis muss weit mehr Materie vorhanden sein, als sichtbar ist → Hypothese der „Dunklen Materie“

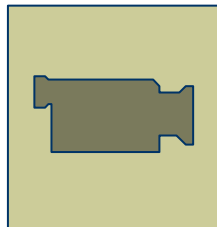
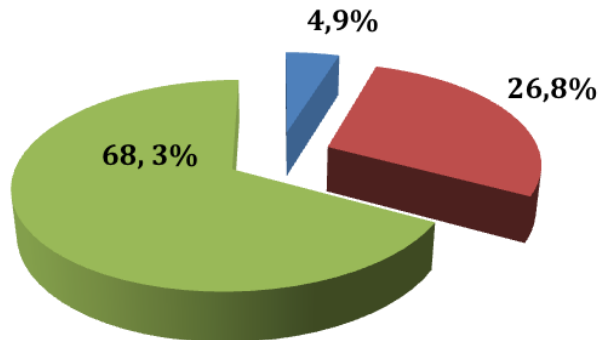




# Dunkle Materie

## Verteilung der Materie im Universum

■ Sichtbare Materie ■ Dunkle Materie ■ Dunkle Energie



- ◆ Woraus die dunkle Materie besteht, ist bisher nicht bekannt
- ◆ Kandidaten:  
MACHOs (*Massive astrophysical compact halo objects*) → ausgekühlte Weiße Zwerge, Vagabundplaneten, Braune Zwerge, Schwarze Löcher;  
WIMPs (*Weakly Interacting Massive Particles*) → unbekannt, massereiche, schwach wechselwirkende Teilchen

## 2.7 Die Entstehung der Milchstraße



Abbildung 19.18: **IF** Diese Sequenz von vier Bildern zeigt schematisch das grundlegende Modell der Galaxienentstehung, demzufolge eine Spiralgalaxie aus einer protogalaktischen Wolke aus Wasserstoff- und Heliumgas entsteht.

# Die Entstehung der Milchstraße

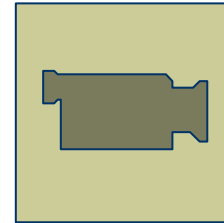
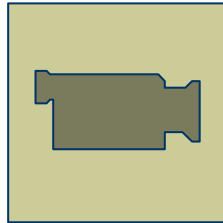
- ◆ Entstehung aus einer protogalaktischen Wolke, die bereits das gesamte Gas enthielt
- ◆ Wolke kontrahiert unter ihrer eigenen Schwerkraft
- ◆ *Evtl. bildeten sich mehrere protogalaktische Wolken, die später miteinander kollidierten und sich zu einer ausgedehnten Wolke zusammenlagerten*
- ◆ Bildung der Kugelsternhaufen
- ◆ Weitere Kontraktion der Wolke → Beschleunigung der Rotation (*wegen Drehimpulserhaltung → Pirouetten einer Eiskunstläuferin [Video]*)
- ◆ Abflachung der Protogalaxis → Entstehung einer Scheibenstruktur
- ◆ Beginnende Sternentstehung in der Scheibe



# Die Entstehung der Milchstraße

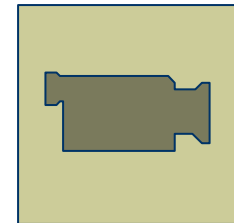
## Entstehung der Milchstraße: ERIS - eine Simulation

<https://www.youtube.com/watch?v=VQBzdcFkB7w>  
<http://news.ucsc.edu/2011/08/eris-simulation.html>



<https://www.youtube.com/watch?v=Mxdn6k2-cyM>  
<https://www.br.de/fernsehen/ard-alpha/sendungen/campus/galaktische-ausgrabungen-milliarden-sternen-steinmetz-astrophysik-102.html>

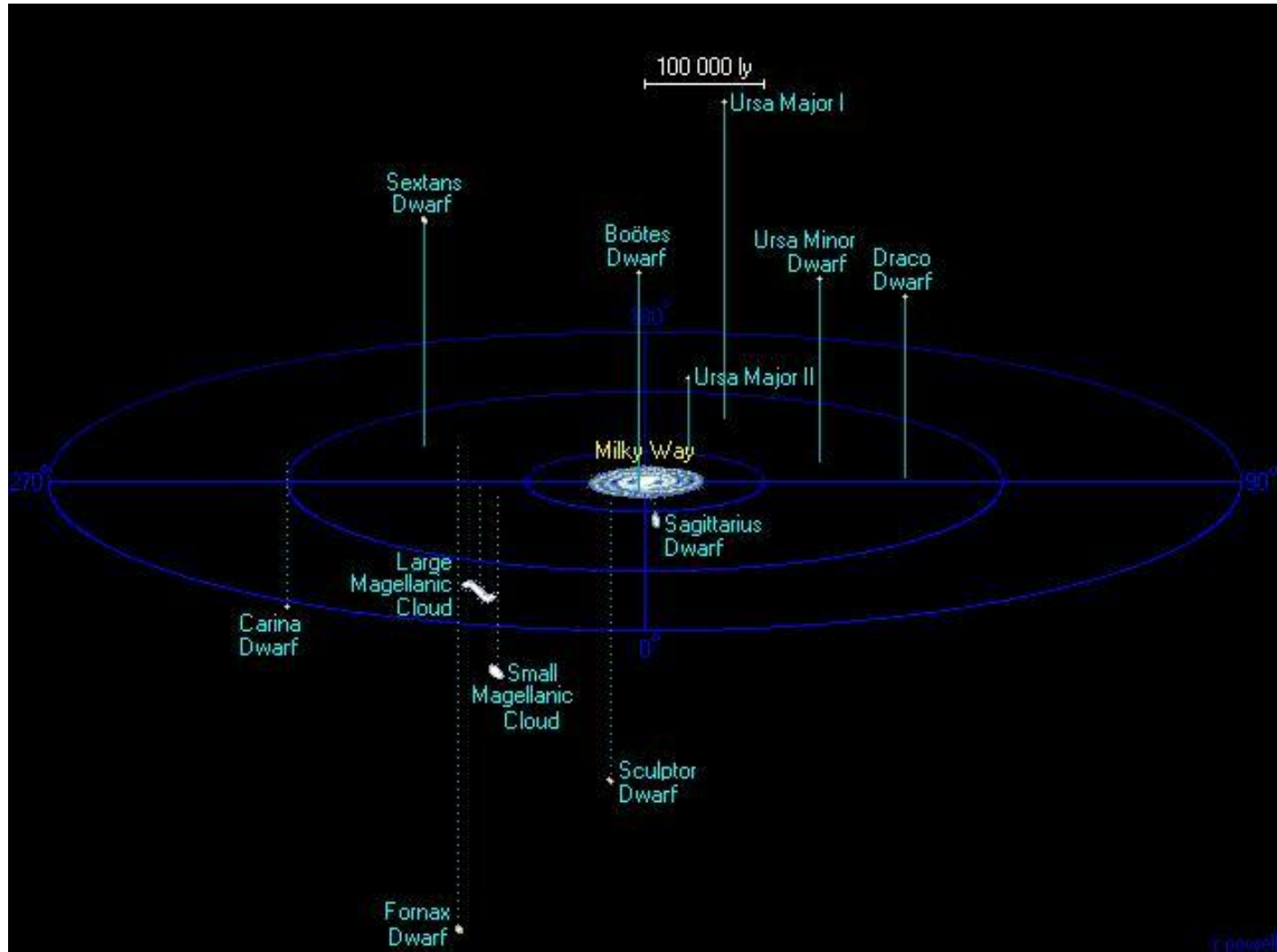
ARTE-Video: Milchstraße – Bedeutung  
der dunklen Materie bei der Galaxienentstehung



## 2.8 Begleiter der Milchstraße

- ◆ Die Milchstraße ist umgeben von Zwerggalaxien, die sie begleiten.
- ◆ Das Milchstraßensystem verleibt sich beständig Zwerggalaxien ein und nimmt dadurch an Masse zu.
- ◆ *Während der Verschmelzung hinterlassen die Zwergsysteme Ströme aus Sternen und interstellarer Materie, die durch die Gezeitenkräfte des Milchstraßensystems aus den kleinen Galaxien herausgerissen werden.*

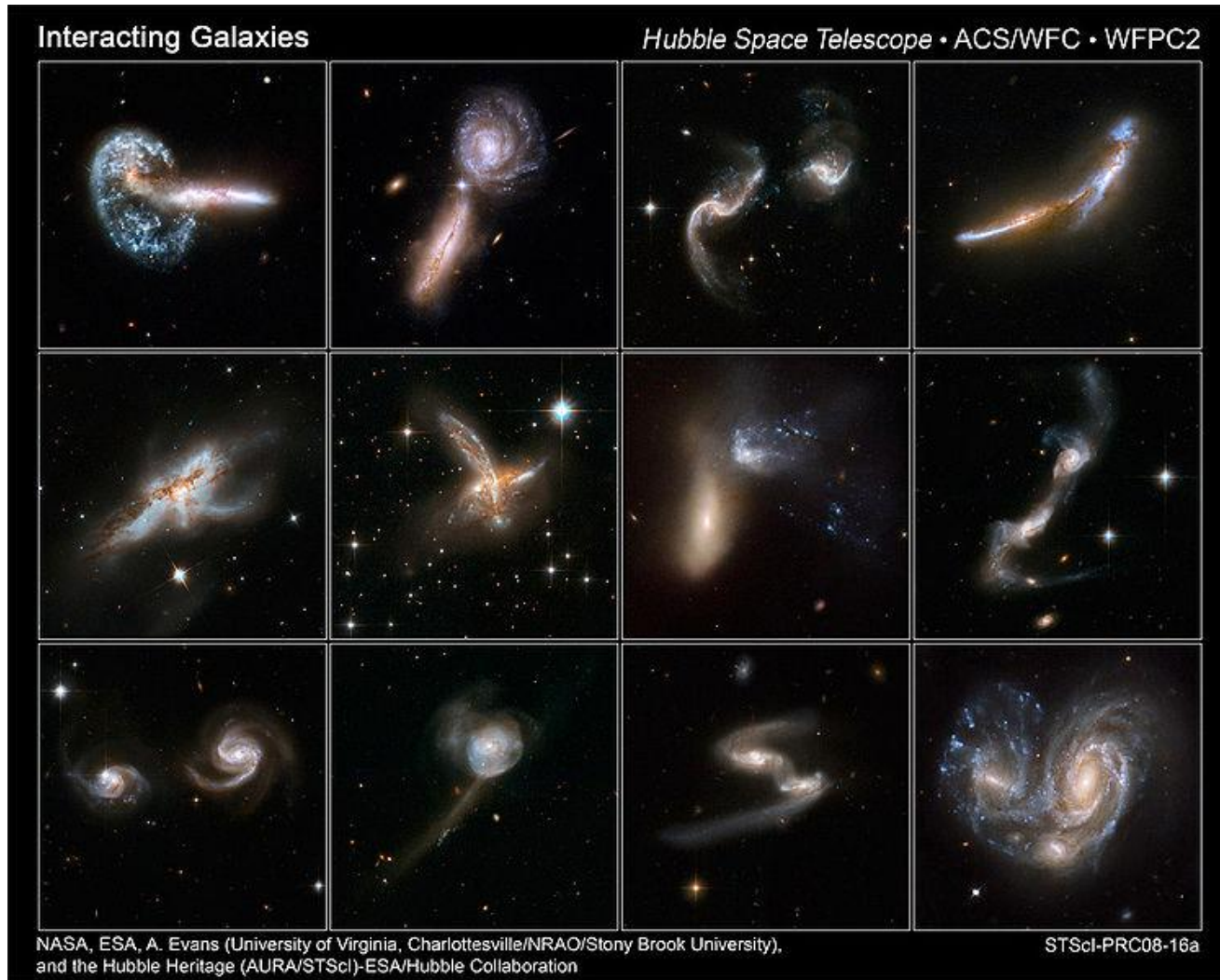
# Satellitengalaxien der Milchstraße



# Die beiden Magellanschen Wolken

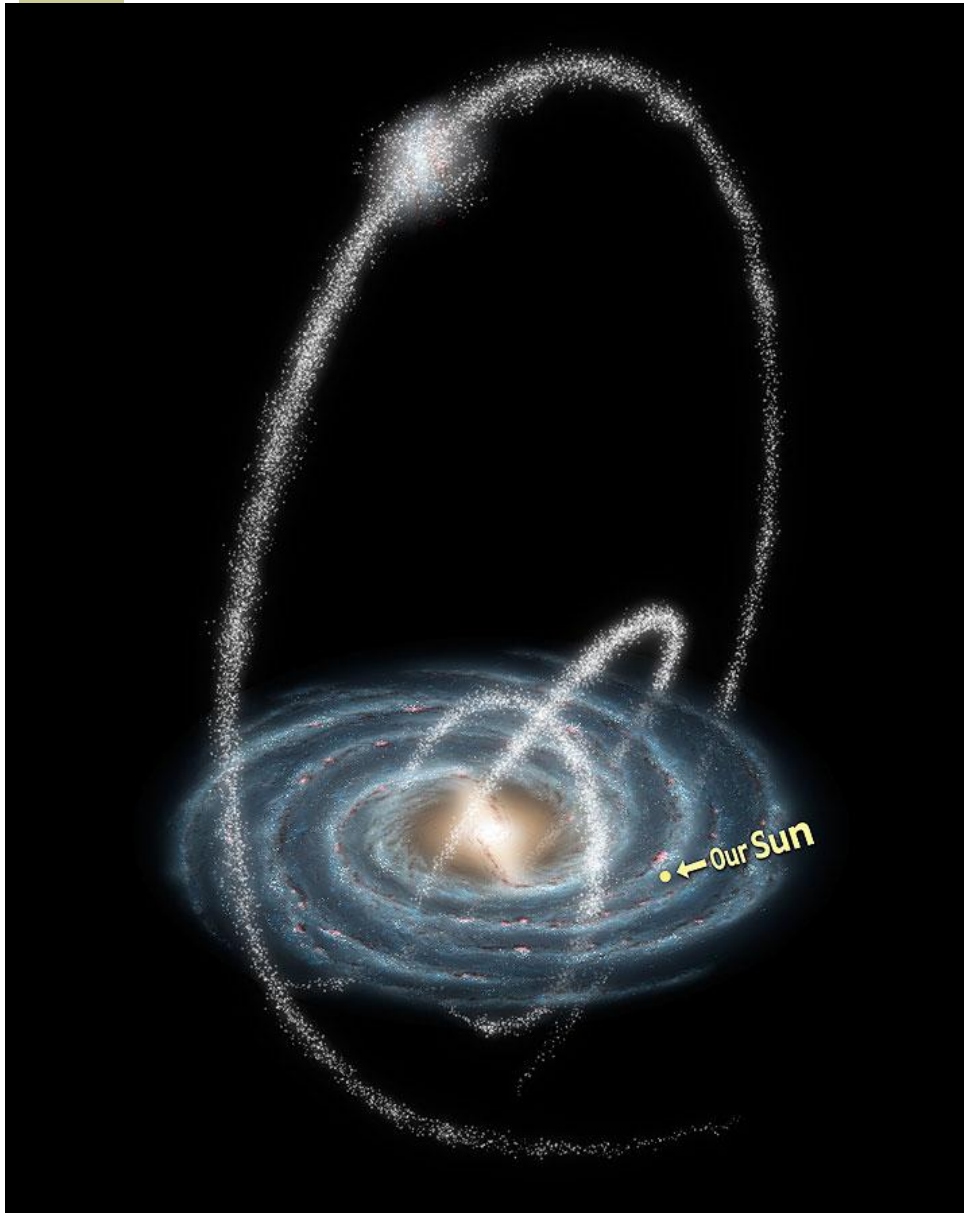


# Wechselwirkende Galaxien

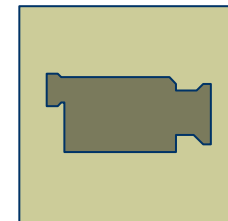




# Sternströme



ARTE-Video: Milchstraße  
– Wechselwirkung der  
Galaxis mit Zwerggalaxien



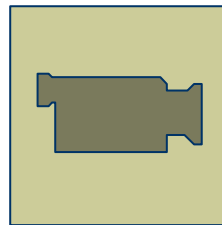
# Milchstraße und Andromeda: Giganten auf Kollisionskurs



- ◆ Andromeda und Milchstraße bewegen sich aufeinander zu und werden eines Tages zu einer gigantischen Galaxie verschmelzen. → Audio
- ◆ Schätzen Sie unter der Annahme einer gleichförmigen Bewegung eine Obergrenze für die Dauer bis zur Ankunft von M31 ab.  
Heutige Distanz  $d = 770 \text{ kpc}$   
 $v_{\text{Annäherung}} = 109,2 \text{ km/s}$

# Milchstraße und Andromeda: Giganten auf Kollisionskurs

Computersimulation:



ARTE-Video: Milchstraße – Kollision mit Andromeda

