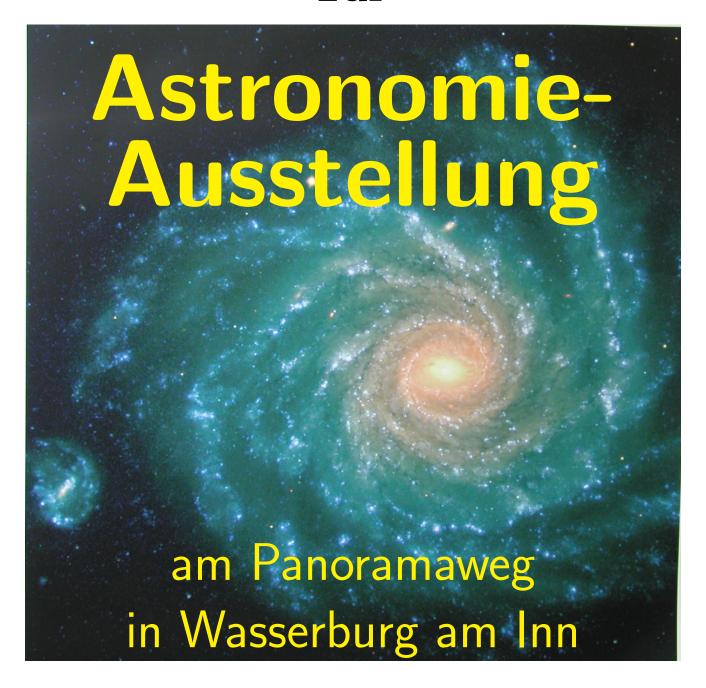
Begleittexte

zur



2012

Die Ausstellung beginnt am linksseitigen Inndamm ca. 100 m westlich des Parkhauses an der Post / Überfuhrstraße (im Anschluss an den Skulpturenweg). Die acht Schaukästen sind flussabwärts auf einer Weglänge von einem Kilometer bis zur B304-Umgehungsbrücke verteilt. Von dort sind weiterführende Rundwanderungen über die Innleite (rechtsseitiges Hochufer) oder über Innhöhe – Staustufe zurück in die Innenstadt möglich.

Die Ausstellung wurde durch eine freiwillige Bürgerinitiative in Zusammenarbeit mit dem Fremdenverkehrsverein Wasserburg erstellt.

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

- 1. Übersicht 2003
- - 2. Der blaue Planet
- 3. Die Sonne
- - 4. Das Planetensystem
- 5. Pferdekopfnebel (NGC 2024)
- 6. Die Milchstraße
- 7. Spiralgalaxie NGC 1232
- 8. Galaxienhaufen Abell 370

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

1. Übersicht 2004



2. Der Mond



3. Die Sonne (seit 2003)



4. Das Planetensystem (seit 2003)



5. Der Mars



6. Der Orionnebel M42



7. Echo einer stellaren Lichteruption



8. Galaxienhaufen Abell 370 (seit 2003)

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

- 1. Übersicht 2005
- 2. Der tiefste Blick ins Universum
- 3. Die Whirlpoolgalaxie
- 4. Ein Supernova-Überrest
- 5. Der Mars (seit 2004)
- 6. Das Planetensystem (seit 2003)
- 7. Die Sonne (seit 2003)
- 8. Der Mond (seit 2004)

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

- 1. Übersicht 2007
- 2. Der tiefste Blick ins Universum (seit 2005)
- 3. Eine Galaxienverschmelzung
- 4. Der Crab-Nebel
- 5. Der Saturn
- 6. **Das Planetensystem** (aktualisiert)
- 7. Die Sonne (seit 2003)
- 8. **Die Erde** (neu)

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

- 1. Übersicht 2009
- 2. Galaxien-Kollisionen
- - 3. Die unsichtbare Milchstraße
- - 4. Eta Carinae
- 5. Der Jupiter
- - **6.** Das Planetensystem (seit 2007)

 - 7. Die Sonne (seit 2003)

 - 8. Die Erde (seit 2007)

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

- 1. Übersicht 2012
- 2. Omega Centauri
- 3. Wolf-Rayet Nebel
- 4. Der Helix Nebel
- 5. Der Asteroid Lutetia
- 6. Das Planetensystem (seit 2007)
 - 7. Die Sonne (seit 2003)
 - 8. Die Erde (seit 2007)

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

- 1. Übersicht 2003
- - 2. Der blaue Planet
- 3. Die Sonne
- - 4. Das Planetensystem
- 5. Pferdekopfnebel (NGC 2024)
- 6. Die Milchstraße
- 7. Spiralgalaxie NGC 1232
- 8. Galaxienhaufen Abell 370

Der blaue Planet

Das typische Aussehen unserer Erde ist vom Wasser geprägt: Meere bedecken 71% der Oberfläche und Wolken sind maßgeblich am Wettergeschehen beteiligt, das sich in der durchschnittlich 12 km dicken, untersten Schicht der Atmosphäre (der sog. Troposphäre) abspielt.

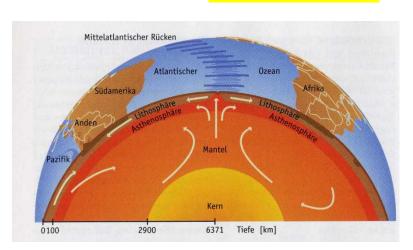
Die Atmosphäre ist im Vergleich zum Erddurchmesser (12 756 km) dünn und enthält nicht nur den lebensnotwendigen Sauerstoff (21%; 78% sind Stickstoff.), sondern schützt auch vor gefährlicher UV- und Röntgen-Strahlung, sowie Meteoriteneinschlag und bewahrt durch den natürlichen Treibhauseffekt den Planeten vor zu starker Auskühlung durch Abstrahlung ins Weltall.

Die Sonnenergie prägt die Erdoberfläche über die Erwärmung und über Winde und Wasserströmungen, die von Temperaturunterschieden verursacht werden. Das günstige Klima ermöglicht das Leben: Pflanzen betreiben mit Sonnenlicht Photosynthese und geben die gebun-

dene Energie in der **Nahrungskette** an andere Lebewesen weiter. (Auch **Kohle**, **Erdöl** und **Erdgas** sind deshalb seit Jahrmillionen gespeicherte Sonnenenergie!) Nicht von der Sonne stammen lediglich die **Kernenergie**, die von der Anziehungskraft des Mondes erzeugte **Gezeitenenergie** und die **Erdwärme**, die zum Großteil noch von der **Entstehung vor 4,5 Milliarden Jahren** stammt und vom natürlichen Kernzerfall aufrecht erhalten wird.

Die hohe Temperatur beeinflusst den Aufbau des

Erdinneren : Der EisenNickel-Kern ist flüssig.
Der darauf schwimmende
Mantel ist in Bewegung.
(Diese tektonische Aktivität äußert sich in



Plattenverschiebungen, Erdbeben und Vulkanismus.) Die äußere feste **Kruste** bietet die Grundlage unseres **Lebensraums**.

Aufruf an die Menschheit:

Dieser Lebensraum ist einzigartig und für uns der einzige, den es unbedingt zu erhalten gilt!

Die Sonne

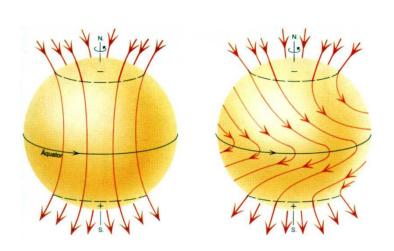
Die **Sonne** ist ca. **150 Mio. km** von der Erde entfernt. Ihr **Durchmesser** ist mit **1,39 Mio. km 109 Mal so groß** wie der der **Erde**, damit hat die Sonne ein **1,3-millionen-faches Volumen**. Da ihre **Masse** aber "nur" das **330-tausendfache** der Erdmasse beträgt, ist ihre mittlere **Dichte 1,4** g /_{cm³} kleiner als die der Erde (5,5 g /_{cm³}).

Für eine **Gaskugel** ohne festen Gesteinskern ist diese Dichte gewaltig; sie ist höher als die von Wasser! Die Sonne besteht vor allem aus **Wasserstoff** und **Helium** (dem Edelgas, das erst über das Sonnenlicht entdeckt worden ist und deshalb nach ihr benannt worden ist: gr. *helios* = Sonne). Die äußeren Schichten bestehen aus fast unveränderter **Urmaterie**: 73,5% Wasserstoff und 24,8% Helium.

Die Gravitationskraft der immensen Sonnenmasse erzeugt im **Zentrum** einen gewaltigen **Druck** (220 Milliarden bar) und eine riesige **Temperatur** (15 Millionen Grad); die **Dichte** beträgt hier 134 g/cm³! Unter diesen Bedingungen kann die **Kernfusion** einsetzen, dabei **verschmelzen** die **Atomkerne** des Wasserstoffs zu Helium und es wird eine enorme **Energie** frei. Da die Sonne erst ungefähr die Hälfte ihres Vorrats an Wasserstoff verbraucht hat, kann sie uns **noch** weitere **5 Milliarden Jahre** unverändert als Energiequelle dienen.

Der **Energietransport** weg vom Zentrum erfolgt zuerst durch γ-Strahlung, in der äußeren Schicht (ab ca. 30 % vom Rand) herrscht dann **Konvektion** vor, d.h. heiße Materie strömt nach oben. Die **Granulation** der **brodelnden Oberfläche** kann man auf dem Foto (Aufnahme mit speziellem Lichtfilter) gut erkennen. Die Oberfläche ist noch ca. 5 700 °C heiß und strahlt hauptsächlich sichtbares Licht ab, deshalb wird sie **Photosphäre** genannt.

Die Sonne hat auch ein starkes **Magnetfeld**, das sich mit der ionisierten Sonnenmaterie (Plasma) mitbewegt. Da die Sonne **differentiell rotiert**, d.h. in 25 Tagen am Äquator



und in über 30 Tagen bei den Polen, wickelt sich das Magnetfeld auf und erzeugt in einem 11-jährigen Aktivitätszyklus komplizierte Strukturen. Diese sind u.a. für Sonnenflecken verantwortlich. Das Magnetfeld stört dabei den konvektiven Materietransport, so dass die Oberfläche "nur" noch 4 000 °C heiß ist und vergleichsweise dunkel erscheint. Auch Materieauswürfe sind eine Folge des verwickelten Magnetfelds. Links unten im Bild kann man eine solche Protuberanz erkennen.

zum Nachdenken:

Welche Energiequellen, die wir auf der Erde nutzen, stammen letztendlich von der Sonne?

Bildquelle: ESA (European Space Agency)

Unser Universum

Das Planetensystem

Die **Sonne** besitzt **99,87%** der **Masse** des ganzen **Planetensystems**. Aufgrund ihrer Anziehungskraft wird sie von den **9 Planeten**, sowie vielen **Asteroiden** (Kleinplaneten) und **Kometen** umrundet.

Ordnet man die **Planeten** nach der Entfernung von der Sonne (und damit auch nach Umlaufzeit), ergibt sich die Reihenfolge **Merkur**, **Venus**, **Erde**, **Mars**, **Jupiter**, **Saturn**, **Uranus**, **Neptun**, **Pluto**. (Merkspruch: "Mein Vater erklärt mir jeden Sonntag unsere neun Planeten.")
Während **Merkur** seinen Umlauf in 0,4-facher Erdentfernung (150 Mio. km = eine "astronomische Einheit": 1 AE) in 88 Tagen absolviert, braucht **Pluto** mit durchschnittlich 40 AE Entfernung 248 Jahre.

Die Entstehung des Planetensystems mit der Sonne erfolgte vor ca. 4,6 Mrd. Jahren aus einer Gas- und Staubwolke. Unter sehr speziellen Bedingungen blieb um die sich bildende Sonne eine rotierende Staubscheibe erhalten, aus deren Verdichtungen die Planeten entstanden.

Die **inneren Planeten** Merkur, Venus, Erde und Mars sind im wesentlichen **Gesteinsbrocken**, die **in Größe** und **Aufbau** der **Erde ähnlich** sind. Sie konnten **kaum Monde** an sich binden: Außer der Erde mit dem relativ großen Erdmond hat nur noch der Mars zwei winzige Satelliten.

Ganz anders sind da die **äußeren Planeten** Jupiter, Saturn, Uranus und Neptun, die **viel größer** sind: Der **größte Planet Jupiter** hat den 11-fachen Durchmesser und die 318-fache Masse der Erde. Sie bestehen v.a. aus den **Gasen** Wasserstoff und Helium, die sich im Zentrum wegen des hohen Drucks verflüssigen. Aufgrund der starken **Gravitationskraft** findet sich jeweils eine ganze **Schar** von **Monden**, sowie die v.a. von Saturn bekannten **Ringe** aus feinem Staub, Eis und Gesteinsbrocken.

Der erst 1930 entdeckte **Pluto** ist ein wahrer **Außenseiter**: Er ist mit 2 300 km Durchmesser der **kleinste Planet**, seine **Bahn** ist am **stärksten elliptisch** und gegen die der anderen Planeten **um 17° geneigt**, und sein einziger Mond **Charon** ist halb so groß wie Pluto selbst!

Die meisten **Bilder** und **Daten**, die wir von den Planeten und deren Monden haben, stammen von den **Sonden Pionier 10 + 11**, und v.a. **Voyager 1 + 2**, die in den 70er Jahren zu Jupiter und Saturn geschickt worden waren, wobei Voyager 2 noch Uranus und Neptun erforscht hat. Der Planet Pluto wurde bislang noch von keiner Raumsonde untersucht.

zum Nachdenken:

Wie viele Planeten gibt es um die 200 Mrd. Sterne allein in unserer Galaxis, und auf wie vielen könnte Leben möglich sein?

Bildquelle: Zeitschrift Sterne und Weltraum (SuW)

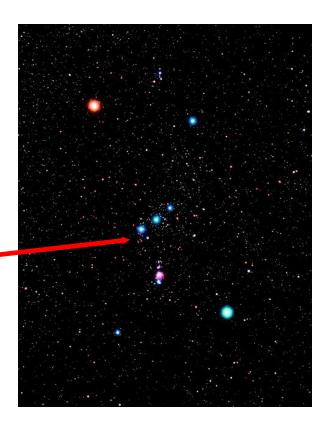
Unser Universum

Pferdekopfnebel (NGC 2024)

Die zufällige Form gibt dieser **Dunkelwolke** aus **interstellarem Staub** ihren Namen. Sie gehört zu den immensen Gasmassen im **Sternbild Orion** und ist etwa **1 000 Lichtjahre** von uns **entfernt**. Ihr **Durchmesser** beträgt ca. **3 Lichtjahre**.

Sternbild Orion

Position des
Pferdekopfnebels



Im Hintergrund befindet sich ein **diffuser Emissions-**nebel . Das ist eine interstellare Staubwolke (d.h. sie

befindet sich zwischen den Sternen) aus kleinsten Materieteilchen (bis zu 0,1 Mikrometer) bei äußerst geringer Dichte (etwa 500 Körner je Kubikkilometer!), die von eingebetteten Sternen beleuchtet wird.

Der unbeleuchtete **Pferdekopfnebel** davor **schirmt das Licht** des Emissionsnebels und der dahinterliegenden Sterne **ab** und wir erkennen die **dunklen Konturen**. Deshalb sind im Pferdekopf selbst auch wesentlich **weniger Sterne** zu sehen als in seiner Umgebung – nur die vor ihm stehenden.

Der Pferdekopf ist nur eine **Ausbuchtung** einer viel **größeren Dunkelwolke** in der Bildfortsetzung nach unten. Deren **Staubteilchen** bestehen im Kern aus Metallsilikaten, an den sich Gasmoleküle angelagert haben. So kondensieren Gasmoleküle wie bei Nebeltröpfchen in der Erdatmosphäre zu festen Körnchen.

Zum Nachdenken:

Ab wann könnten wir Erdbeobachter es bemerken, wenn jetzt plötzlich der Pferdekopfstaub Licht (eines Beleuchtungssterns) abstrahlen würde?

Bildquelle: ESO (European Southern Observatory)

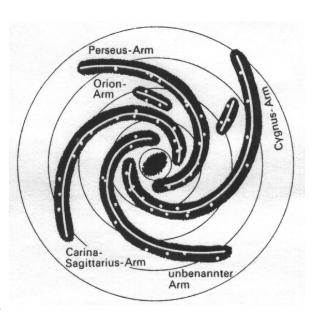
Aufnahme: VLT (Very Large Telescope)

Die Milchstraße

Die **Milchstraße** ist eine der unzähligen Galaxien im Weltall. Gute **100 Milliarden Sterne** wie unsere Sonne, teils mit Planeten, und **interstellare Materie** (Gaswolken, Kometen) gehören zu ihr.

Sie ist eine **Spiralgalaxie** (vgl. nächster Schaukasten), hat also die Form einer **flachen Scheibe**, in der sich **Spiralarme** besonders abheben.

Der Scheibendurchmesser beträgt ca. **100 000 Lichtjahre** (Lj). Unsere **Sonne** befindet sich etwa **26 000 Lj vom Zentrum entfernt** im sogenannten Orion-Arm.



Da wir uns im Innern der Milchstraßenscheibe befinden, scheint sie uns ringsherum wie ein breites Band zu umgeben. Das kann man im unteren Panoramabild (360°-Rundum-Blick) erkennen.

In Blickrichtung aus der galaktischen Ebene heraus sehen wir hingegen eine deutlich kleinere Sterndichte. Dafür finden sich dort viele Kugelsternhaufen (Anballungen von mehreren zehntausend Sternen), die zum

Halo, einer kugelförmigen Umgebung der Milchstraße, gehören.

wolken, die das Licht dahinterliegender Regionen verschlucken. (Ohne sie wäre das ganze Band wegen der dicht liegenden Sterne strukturlos hell!) Darum können wir hier auch nur bis in eine begrenzte Entfernung schauen, nicht einmal bis zum Zentrum der Milchstraße. (Man kann jedoch Messungen mit anderen Strahlungsarten machen.)

Dort im **Zentrum** befindet sich ein **Schwarzes Loch**, eine enorm **dichte Anballung** mit einer **Masse** von **mehreren Millionen Sonnen!** Seine **Gravitationskraft** ist so **groß**, dass nichts, auch kein Licht, das "Loch" verlassen kann. Man kann es also **nicht direkt beobachten**, sondern nur die Auswirkungen seiner Anziehung messen.

Das obere Bild zeigt vergrößert den Bereich in Richtung des galaktischen Zentrums im Sternbild Schütze, rechts daneben das Sternbild Skorpion mit dem roten Riesenstern Antares und den Sternhaufen M4 und M6. Man bemerke die deutlich höhere Dichte der leuchtenden Objekte.

Zum Verweilen:

Finden Sie bekannte Sternbilder?

Bildquelle: ESO (European Southern Observatory)

Spiralgalaxie NGC 1232

Seit der Himmel mit Teleskopen vermessen und kartografiert wird, kennt man verschwommene Lichtflecken, die man als Nebel bezeichnet hat. Der Philosoph Immanuel Kant stellte bereits 1755 die These auf, dass sie Sternsysteme sein könnten, die er "Weltinseln" nannte. Im 19. Jahrhundert entdeckte man mit verbesserten Fernrohren, dass viele der Nebel eine Spiralstruktur besitzen.

Erst 1923 gelang es dem Astronomen Edwin Hubble mit einem 2,5 m Teleskop, einzelne Sterne im Andromedanebel (vgl. Bild unten) – und später auch in anderen Galaxien – aufzulösen. Besonders wichtig waren dabei sog. Delta-Cephei-Sterne: Wie beim Stern δ im Sternbild Cepheus kann auf ihre absolute Leuchtkraft geschlossen werden. Aus dem Vergleich mit der gemessenen scheinbaren Helligkeit kann man die Entfernung berechnen. So ergibt sich für den Andromeda-Nebel ein Abstand von 2,2 Millionen Lichtjahren, er gehört damit nicht mehr zu unserem Milchstraßen-System (dessen Durchmesser ca. 100 000 Lichtjahre beträgt) und ist also gar kein Nebel, sondern eine Galaxie.

Jede Galaxie ist also eine eigenständige Struktur, in der sich durchschnittlich mehrere 100 Milliarden Sterne ansammeln. Die meisten haben elliptische oder spiralförmige Gestalt. Spiralgalaxien sind flache Scheiben (mit typischen Dimensionen wie unsere Milchstraße), deren

Kernbereich aus älteren, rötlichen Sternen besteht und deren Spiralarmen interstellare Gaswolken und daraus neu entstehende Sterne enthalten, die eher blau strahlen.

Unser Foto zeigt die Galaxie mit der Nummer 1232 im "New General Catalogue", die sich im südlichen Sternbild Eridanus in knapp 100 Millionen Lichtjahren Entfernung befindet. Sie ist ein wunderschönes Beispiel, auf das man ziemlich senkrecht schaut, deshalb ist die Spiralstruktur so deutlich.

Im Gegensatz dazu sehen wir die **Andromeda-Galaxie** eher von der Seite, darum erscheint sie **verzerrt**.



Zum Vergegenwärtigen:

Im Fernrohr sehen Gas- und Staubnebel (wie z.B. der im vorletzten Schaukasten gezeigte Pferde-kopfnebel) zunächst genauso aus wie Galaxien. Wie unterscheiden sie sich bzgl. Entfernung, Größe und Zusammensetzung?

Bildquelle: ESO, Aufnahme mit dem VLT (8,2m-Spiegelteleskop, Chile)

Unser Universum

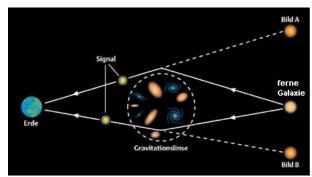
Galaxienhaufen Abell 370

Materie ordnet sich in immer größer werdenden **Struktu-**ren: So bilden Galaxien **Galaxienhaufen**, diese wieder **Galaxiensuperhaufen**, ...?

Dieser Galaxienhaufen Abell 370 ist ca. 5 Milliarden Lichtjahre entfernt und befindet sich im Sternbild Walfisch. Die Bildmitte enthält eine große Zahl von Galaxien - die meisten vom elliptischen Typ, also ohne Spiralstruktur. Die beiden überbelichteten Objekte nahe dem rechten und linken Rand sind Vordergrundsterne in unserer Milchstraße.

Das Bedeutendste dieses Bildes ist der Lichtbogen unten. Die beiden hellsten Galaxien über dem Bogen sind die massereichsten des Haufens und verursachen den Großteil des "Gravitationslinseneffekts". Das Licht

des Bogens kommt nämlich von sehr weit dahinter liegenden Galaxien, deren Licht durch **Anziehungskraft** abgelenkt und in unsere Richtung



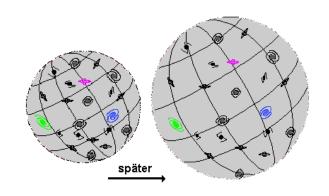
(wie durch eine Linse) gebündelt wird.

Aus der exakten Gestalt des Gravitationsbogens kann man die Masse des Haufens ermitteln.

Entfernungsbestimmung:

Zerlegt man das Licht der Abell-Galaxien in seine Spektralfarben, stellt man Rotverschiebung fest, d.h. das Licht kommt mit längerer Wellenlänge an, als es abgestrahlt wurde. Die Ursache ist die Fluchtbewegung der Galaxien.

Wegen der Expansion des ganzen Weltalls fliehen alle fernen Galaxien vor uns! Je größer die Entfernung, desto größer ist auch die Fluchtgeschwindigkeit.



Damit erhalten wir nun die Entfernung von Abell 370: Aus der gemessenen dreifachen Lichtwellenlänge folgert man eine Fluchtgeschwindigkeit von etwa 120 Mio. km/s (37% der Lichtgeschwindigkeit!). Das führt zu der Entfernung von ca. 5 Mrd. Lj.

Das Licht im Gravitationsbogen kommt ebenso feststellbar aus etwa doppelter Entfernung. Damit blicken wir hier 10 Mrd. Lichtjahre weit **in den Raum** oder 10 Mrd. Jahre **in der Zeit** zurück - und damit in die Frühzeit des Universums (Alter: ca. 14,5 Mrd. Jahre)!

offene Frage:

Setzt sich die Expansion beliebig fort oder stürzt das Universum wieder einmal zusammen?

Bildquelle: ESO, Aufnahme mit dem VLT (8,2m-Spiegelteleskop, Chile)

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

1. Übersicht 2004



2. Der Mond



3. Die Sonne (seit 2003)



4. Das Planetensystem (seit 2003)



5. Der Mars



6. Der Orionnebel M42



7. Echo einer stellaren Lichteruption



8. Galaxienhaufen Abell 370 (seit 2003)

Der Mond

Der Mond ist ein Felskörper mit 3476 km Durchmesser, das entspricht über einem Viertel der Erde, die aber die 81-fache Masse hat. Durch die gegenseitige Gravitationsanziehung ist er an die Erde gebunden und umkreist sie in knapp einem Monat in 384.000 km Entfernung. (Die gleiche Kraft wirkt jedoch ebenso auf die Erde, was sich z.B. in den Gezeiten äußert.)

darum

Der Mond **erscheint** uns verschiedenen **Phasen**: Er reflektiert das **Licht der Sonne**, und wir sehen während eines Umlaufs – entsprechend der Stellung zur Erde – stets verschiedene

Erstes Viertel

3 Mondbahn

Nondbahn

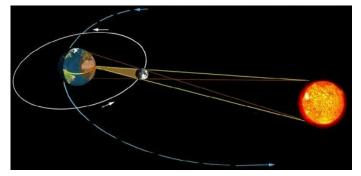
Nondbahn

Letztes Viertel

am

Himmel

Teile beleuchtet. (Der fahle, rötliche Schimmer, den wir bei Neumond oder bei einer Mondfinsternis trotzdem wahrnehmen, stammt vom Licht, das von der Erde ausgeht.) Eine **Mondfinsternis** entsteht, wenn der Vollmond genau den Schatten der Erde durchquert. Wesentlich spekta-



kulärer ist allerdings eine **Sonnenfinsternis**, bei der der Mondschatten auf die Erde fällt, also dort die Sonne verdeckt wird, die,

obwohl 400 mal so groß gleich groß erscheint, weil sie wesentlich weiter entfernt ist (150 Millionen km).

Auffällig ist, dass der Mond uns stets das gleiche "Gesicht" zeigt. (Die erdabgewandte Seite wurde zum ersten Mal im Oktober 1959 von der sowjetischen Raumsonde Luna 3 fotografiert.) Der Grund ist, dass sich durch Reibungsprozesse die Rotationsdauer



Mondrückseite 1959

mit der Umlaufzeit synchronisiert hat, so dass der Mond für eine Umdrehung genau so lange braucht, wie für einen Umlauf um die Erde, nämlich 27,3 Tage. Das "Gesicht" ist geprägt von dunkleren Regionen, die Galileo Galilei fälschlicherweise mare (Meer) nannte. In Wirklichkeit handelt es sich um Krater von gewaltigen Asteroideneinschlägen, die sich mit Lava gefüllt hatten. Seit 4 Milliarden Jahren ist die Mondoberfläche allerdings fast unverändert. Die zahlreichen großen und kleinen Krater von Meteoriteneinschlägen sind seit dieser Zeit erhalten geblieben, weil es auf dem Mond kaum Wasser und keine Atmosphäre mit Wettergeschehen und damit auch keine Erosion gibt.

Die Geologie des Mondes konnte erst durch die bei den Mondlandungen gemachten Gesteinsproben verstanden werden. Damit wurde auch die Theorie der Entstehung des Planetensystems ge-

Am 20.6.1969 gewannen die Amerikaner mit der ersten Mondlandung durch Neil Armstrong, Edwin Aldrin und Michael Collins den langen Wettlauf mit der Sowjetunion.

festigt. Inzwischen ist ziemlich sicher, dass der Mond aus einer Kollision der sich bildenden Erde mit einem Planetoiden von der Größe des Marses entstanden ist.

Zum Nachdenken:

In welchen Mondphasen sind Finsternisse möglich?

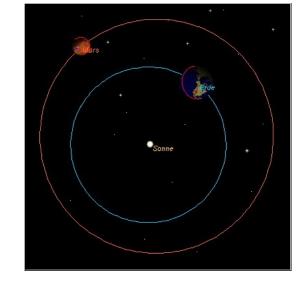
Bildquelle: Lick Observatory

Der Mars

Unser **Nachbarplanet** findet zur Zeit das besondere Interesse von **Forschung**, **Raumfahrt** und Medien.

Wegen seiner Zusammensetzung und Lage gilt er als der erdähnlichste Körper im Sonnensystem. Von der Sonne ist er im Mittel 230 Millionen km entfernt, also 1½ mal so weit wie die Erde. Stofflicher Aufbau und Sonneneinstrahlung kommen den Erdverhältnissen am nächsten. Der Mars hat einen Durchmesser von 6794 km, der damit etwa halb so groß wie der unserer Erde (und doppelt so groß wie der des Mondes) ist.

Zum Umlauf um die Sonne braucht er knapp 1,9 Jahre, so dass er alle 2 Jahre von der innen laufenden Erde überholt wird. Dann kommen wir ihm immer sehr nahe. Dann erscheint er groß und lichtstark am Mitternachtshimmel, wie zuletzt im August 2003.

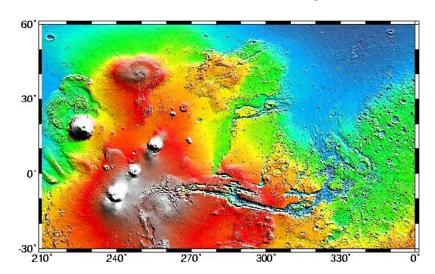


Auch mit den 241/2 Stunden

Rotationsdauer gleicht er unserer Erde.

Mars möglich ist oder gar schon existiert hat. Entscheidende Voraussetzung dafür ist Wasser. Im Gegensatz zum Mond gibt es Verwitterungsspuren und vermutete ehemalige Wasserläufe. Eine größere Wassermenge unter der Oberfläche konnte aber erst von den jüngsten Marssonden sicher nachgewiesen werden. Leben auf unserem Nachbarplaneten hingegen konnte bisher nicht gefunden werden, auch nicht in einfachster Form.

Der Mars besitzt eine **Atmosphäre**. Sie ist im Vergleich zur Erde sehr dünn und besteht fast nur aus **Kohlen-dioxid**. Sauerstoff kommt so gut wie überhaupt (noch?) nicht vor. Für eine Besiedlung müsste also noch viel geändert werden – oder es bliebe bei geschlossenen Stationen mit örtlich angepassten Luftverhältnissen.

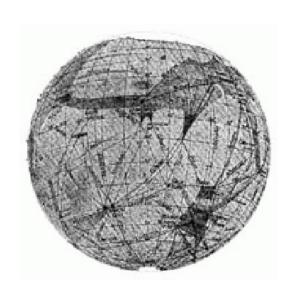


Das Bild vom Äquatorbereich zeigt weißblaue Wolken aus Wassereis über den **3 großen Vulkanen** nördlich der großen **Marstäler** (Valles Marineris; nach der Sonde Mariner 1973

benannt), einem Cañonsystem in Ost-West-Richtung ca. 4000 km lang und bis 3000 m tief. Der höchste Vulkan Olympus Mons ist fast **27 km** hoch!

Den Namen "**roter Planet**" hat er von Eisenoxiden im Sand seiner Staubwüsten.

Seit den Beobachtungen von Schiaparelli (1877) beschäftigen uns die Marskanäle: Haben Marsbewohner Wasserleitungen von den Polen zu den trockenen Regionen gebaut? – Nein! Es war die Qualität der damaligen Fernrohre, die solche Phantastereien zuließ.

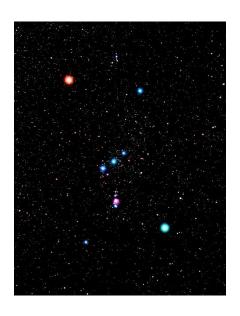


Zum Nachdenken:

Beurteile die Realisierbarkeit einer Marsbesiedlung! (Energiebedarf bei der Anreise – Reisedauer – Anpassung der Atmosphäre – für wie viele Menschen?)

Bildquelle: NASA, JPL (Jet Propulsion Laboratory)

Der Orionnebel M42



Den **Nebel M42** finden wir im bekannten Wintersternbild Orion. Bei guten Sichtverhältnissen ist er auch **mit bloßem Auge erkennbar.**

Die Aufnahme zeigt ein prächtiges Farbpanorama vom Zentrum des Orionnebels. Das aus 15 Feldern zusammengefügte Bild bedeckt ungefähr 5% der Vollmondfläche.

Fast das ganze Sternbild Orion befindet sich in einer riesigen Wolke aus interstellarem Gas und Staub in etwa 1500 Lichtjahren Entfernung. Auch der bekannte Pferdekopfnebel ist Teil



davon. Nach irdischem Maßstab würde die Wolke wegen ihrer geringen Dichte (100-1000 Atome pro cm³) als extremes **Ultrahochvakuum** gelten.

Die Entstehung von neuen Sternen lässt sich hier fast direkt beobachten: Durch die Gravitation ziehen sich aus Gas und Staub immer dichter werdende Massen zusammen, bis im Inneren Druck und Temperatur so hoch werden, dass die Kernfusion einsetzt und damit eine unerschöpflich scheinende Energiequelle erschlossen ist: Ein neues Sternenleben hat begonnen.

Die jungen, hellen Sterne beleuchten die Gasmassen ihrer Umgebung. Im Lauf der nächsten Jahrzehnmillionen werden die Gravitationskräfte die Gas- und Staubmassen abziehen, so dass das Gebiet durchsichtig wird. Jungsterne dieser Art lassen auch die Spiralarme von Galaxien so prächtig leuchten.

Spektraluntersuchungen identifizieren einen Großteil dieser Sterne als **blaue Riesen**. Solche Sterne sind wahre Energieverschwender. Obwohl sie ein Vielfaches der Masse unserer Sonne besitzen, können sie wegen ihrer **hohen Temperaturen** (an der Oberfläche bis zu 100 000 °C) und dem damit verbundenen **hohen Energiebedarf** nur einige 10 Millionen Jahre alt werden – weiße Sterne wie die Sonne (5770 °C) mit werden ca. 10 Milliarden Jahre alt, kühlere rote noch deutlich älter.

Im Zentralbereich dieser Sternenwiege befindet sich das sog. Trapez: Vier besonders helle, heiße Neugeborene, die "gerade" sichtbar geworden sind. Kürzlich hat das HST dort auch einen Schwarm von ca. 50 "braunen Zwergen" entdeckt.



Braune Zwerge sind **kleinere Körper** wie unser mächtiger Planet Jupiter. Wegen der zu geringen Massen wird die nötige **Zündtemperatur von 2550** °C nicht erreicht. Ohne die **Kernfusion** strahlen sie nur schwach und sind zum Auskühlen verurteilt.

Zum Nachdenken:

Wie wären die Aussichten auf Entwicklung von Leben im Sonnensystem, wenn unsere Sonne ein heißer blauer Riese wäre?

Bildquelle: NASA; Hubble-Space-Telescope (HST)

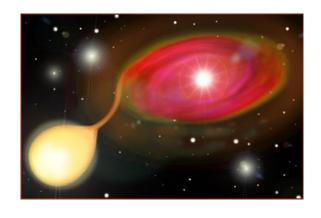
Echo einer stellaren Lichteruption

Im Januar 2002 sandte der bis dahin unauffällige Stern "V838 Monocerotis" im Sternbild Einhorn plötzlich einen so enormen Lichtblitz aus, dass er für kurze Zeit der leuchtstärkste Stern der Milchstraße, aber wegen der großen Entfernung von der Erde aus nicht mit bloßem Auge sichtbar, war.

An Staubschichten, die den Stern umhüllen, entsteht der in den Bildern gezeigte Effekt des Lichtechos: Dort gestreutes Licht erreicht die Erde über den indirekten Weg erst, nachdem die Lichteruption schon lange wieder abgeklungen ist. Man kann dadurch die Lichtausbreitung erkennen: Die Zeitverzögerung ist umso größer, je weiter die Staubschichten vom Zentralstern entfernt sind. So ergibt sich für die Astronomen sozusagen eine Tomographie der umgebenden Staubwolke, weil man im Laufe der Zeit immer weiter außen gelegene Schichten erkennen kann. Über die Ausbreitungsdauer kann der Durchmesser des Lichtechos berechnet werden; daraus ergibt sich ein Abstand von V838 Mon zur Erde von mindestens 7.000 Lichtjahren. Eine andere Möglichkeit (über die Polarisation des Streulichts) liefert sogar einen Mindestabstand von 20.000 Lichtjahren.

Beim Ausbruch von V838 Monocerotis handelt es sich um einen bisher unbekannten Typ, für den es bisher keine physikalisch vollständig befriedigende Erklärung gibt. Es ist jedenfalls keine Nova oder Supernova.

Eine sog. **Nova** entsteht an einem **weißen Zwerg**, das ist eine enorm komprimierte Sternenleiche (über 100 t/cm³!). Wie rechts oben im Bild **fängt** er **Materie** von seinem Begleitstern



ein. Diese wird derart verdichtet, dass explosionsartig Kernfusion einsetzt, so dass die äußere Hülle des Sterns weggesprengt wird und enorm hell aufleuchtet.

Eine **Supernova** entsteht bei einem **Kollaps** eines Riesensterns aufgrund der eigenen Schwerkraft, bei dem schließlich unter erheblicher **Energiefreisetzung** ein **Neutronenstern** (mit der unvorstellbaren Dichte von 100 Millionen t/cm³!) entsteht.

Zum Nachrechnen:

Die Cheops-Pyramide hat eine Masse von etwa 5 Millionen Tonnen. Welches Volumen hätte sie als Weißer Zwerg, welche als Neutronenstern?

Bildquelle: NASA/ESA: HST (Hubble Space Telescope)

Die Bilderserie wurde vom Hubble Weltraumteleskop gemacht. Jedes Bild hat eine Ausdehnung von nur 1/40 Winkelgrad und wurde teilweise fast 1,5 Stunden belichtet!

Das HST umkreist seit 1990 die Erde auf einer Umlauf-



bahn in 600 km Höhe. Mit seinem 2,4m-Spiegel liefert es Aufnahmen von höchster Qualität, ohne Störungen durch die Erdatmosphäre.

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

- 1. Übersicht 2005
- 2. Der tiefste Blick ins Universum
- 3. Die Whirlpoolgalaxie
- 4. Ein Supernova-Überrest
- 5. Der Mars (seit 2004)
- 6. Das Planetensystem (seit 2003)
- 7. Die Sonne (seit 2003)
- 8. Der Mond (seit 2004)

Der tiefste Blick ins Universum

Das Bild zeigt das HUDF (Hubble Ultra Deep Field), das ist nur ein winzig kleiner Bereich des Himmels (1% der Vollmondfläche) im Sternbild Fornax. Da sich hier nur ganz wenige Vordergrundsterne der Milchstraße befinden, konnte mit dem Hubble-Weltraumteleskop der tiefste Blick ins Universum erreicht werden, der bisher mit sichtbarem Licht möglich war. Für die Auflösung der extrem lichtschwachen Objekte (nur ein Photon pro Minute!) in über 13 Milliarden Lichtjahren Entfernung war eine Belichtungszeit von einer Million Sekunden (insgesamt 11,3 Tage) notwendig – dabei musste das Hubble-Teleskop die Erde 400 Mal umkreisen!

Von den ca. 10 000 Galaxien des Bildausschnitts

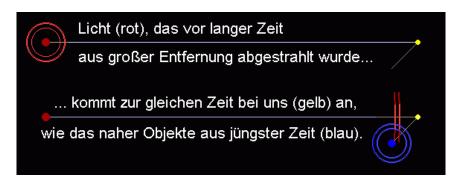
entsprechen vor allem die näheren (helleren)

den geläufigen Typen 'spiralförmig' oder 'elliptisch'. (Siehe eigener Schaukasten.)



Die weiter entfernten haben zum Teil ganz ungewöhnliche Größen, Formen und Farben.

Wegen der Lichtlaufzeiten stammt die Information der nahen
Objekte aus einer
(kosmisch) jüngeren



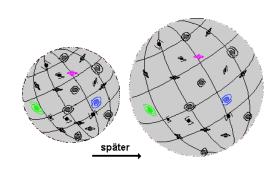
Zeit, während ein Blick in die Ferne auch einen Blick weit in der Zeit zurück darstellt.

Von den kleinsten, stark roten, existierten einige bereits 400 Millionen Jahre nach dem Urknall (der Entstehung des Universums)! So sind die fernen Galaxien Zeugen von der Frühzeit des Universums, als sich Strukturen, so wie Galaxienformen, noch nicht entwickelt hatten.

Die wesentlichen Veränderungen liefen dann aber sehr schnell ab: schon eine Milliarde Jahre später war das Universum im Wesentlichen so, wie wir es heute kennen. Darum sind Projekte wie HUDF für die Astronomen so wichtig zum Studium der Entwicklung des gesamten Universums.

Dieser Fernblick konnte durch die Kombination einer Aufnahme im sichtbaren Licht mit der Messung eines Infrarot-Spektrometers erreicht werden. Die Untersuchung des Infrarotlichts ist angebracht, da das Licht so weit entfernter Objekte sehr stark ins Rote

verschoben ist. Der Grund liegt in der der Expansion des Universums: die von ihr verursachte Fluchtgeschwindigkeit streckt die Wellenlängen bis auf das 12-fache.



Es ist der gleiche (**Doppler-)Effekt** wie bei einer wegfahrende Sirene, die sich tiefer anhört.

zum Erstaunen:

Das Universum sollte beim Urknall in jeder Hinsicht gleichmäßig entstanden sein. Durch zufällige Schwankungen konnten aber doch Strukturen (wie Galaxien, Sterne und Planetensysteme) entstehen, ohne die unser Dasein unmöglich wäre.

Bildquelle: NASA, ESA; HST (HUDF-Team)

Die Whirlpool-Galaxie

Die typische Spiralgalaxie M51 hat (wie ca. 10% aller Spiralgalaxien – die vom "Grand-Design"-Typ) zwei symmetrische, deutlich ausgeprägte Arme und wird deshalb Whirlpool-Galaxie genannt. Wie bei jeder Galaxie (und so auch bei unserer Milchstraße) handelt es sich um eine Anhäufung von Gas- und Staubmassen mit ca. 100 Mrd. Sternen im sonst so unglaublich leeren Weltraum. Sie ist etwas kleiner als unsere Milchstraße, die mit 100.000 Lichtjahren Durchmesser zu den größeren Spiralgalaxien gehört.

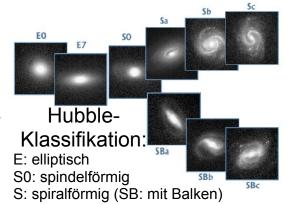


Ansicht beim Aufgang im Osten

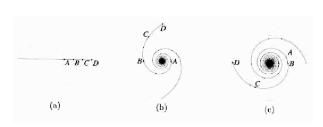
Im Sternbild Jagdhunde kann M51 mit Teleskopen sehr gut untersucht werden, weil sie hoch über der Milchstraßenebene mit ihren absorbierenden Staubwolken liegt. Die Entfernung von ca. 37 Mio. Lichtjahren ist relativ gering – verglichen mit dem mittleren Abstand zwischen Einzelgalaxien, der ca. 10 bis 100 Galaxien-Durchmesser beträgt.

Zudem präsentiert sich M51 in direkter Draufsicht!

Gut ²/₃ der mit Teleskopen sichtbaren Galaxien sind flache Scheiben mit Spiralstruktur, während ca. ¹/₄ elliptisch oder spindelförmig (wie übergroße Kugelsternhaufen) sind.



(Tatsächlich ist der Anteil der Spiralgalaxien geringer, da diese wegen ihrer hohen Sternentstehungsraten leuchtstärker und damit auch noch aus größerer Entfernung sichtbar sind. Er beträgt etwa 20 - 30%.)



Wegen der **differentielle**n **Rotatation** (Abnahme der Rotationsgeschwindigkeit mit dem Abstand vom Zentrum)

sollten radiale Strukturen wie Spiralarme auf keinen Fall über mehrere 100 Mio. Jahre existieren!

Die **Dichtewellen-Theorie** liefert folgende Erklärung: Die Spiralarme sind **nicht materiell**, sondern starre **Störungen** mit 10 - 20% höherer Dichte: **Staustellen** im **Fluss** der interstellaren Materie quer zu den Armen!

(In der Whirlpool-Galaxie wird die Störung vermutlich von der **Gravitation** der **Begleitgalaxie** NGC 5195 verursacht, die hinter ihr **vorbeizieht**.)



Man erkennt, dass sich auf der Innenseite der Spiralarme dunkle Gaswolken befinden. Diese werden nach Eintritt in die Dichtewelle komprimiert, was die roten, hell-leuchtenden Sternentstehungs-Gebiete erzeugt. Ganz außen findet man dann helle, blaue Jungsterne. (Im Zentrum befinden sich eher deutlich ältere gelblich-rote Sterne.)

zum Ausrechnen:

Wie viele durchschnittliche Galaxienabstände passen in die Entfernung zur Whirlpool-Galaxie?

Bildquelle: NASA, ESA; Hubble-Space-Telescope

Ein Supernova-Überrest

Staubwolke N 63 A befindet sich in der großen Magellanschen Wolke, der nächsten Nachbargalaxie unserer Milchstraße in 160.000 Lichtjahren Entfernung. Bei N 63 A handelt es sich um Überreste eines Sterns von ca. 50-facher Sonnenmasse, der einst in einer Supernova explodiert ist.

Das Endstadium eines Sterns ist erreicht, wenn sein Fusionsbrennstoff verbraucht ist. Bis dahin sind Sterne stabil, weil sie dem Druck der eigenen Gravitation standhalten, indem sie durch Kernreaktionen Energie (in Form von Licht und stellarem Wind) freisetzen. Wenn diese nicht mehr aufrecht erhalten werden können, verdichtet sich der Stern und erhitzt sich schnell auf mehrere Milliarden Grad. Dadurch können kurzfristig neue Fusionsreaktionen einsetzen und es entstehen schwerere Elemente als Wasserstoff und Helium, den Urstoffen des Universums.

Ein Stern mit einer gewissen Mindestmasse kann sich am Ende dieser Fusionsreihen nicht mehr auf diese Weise stabilisieren und es kommt schließlich zu einer Supernova-Explosion: Der Zentralbereich des Sterns komprimiert sich zu einem harten Neutronenstern mit der gewaltigen Dichte von Millionen Tonnen pro Kubikmillimeter. An diesem Kern prallt der Rest des kollabierenden Sterns zurück und erzeugt (zusammen mit dem riesigen Strom von Neutrinos) Schockwellen, die die Außenhülle mit 10.000 km/s abstoßen. Die abrupte Vergrößerung der leuchten-

den Oberfläche ist für die anfänglich enorme Helligkeit eines Supernova-Ausbruchs verantwortlich: Einige Tage lang kann nahezu die Leuchtkraft einer gesamten Galaxie (ca. 10 - milliardenfache Sonnenleistung) erreicht werden!

Der starke stellare Wind (ein Teilchenstrom von der Oberfläche), den der massive Stern zu "Lebzeiten" erzeugt hat, hat in der Umgebung eine fast leere Blase freigefegt, wie man auf dem blauen Röntgenbild links unten erkennen kann. Die gewaltige (orange leuchtende) Wolke N 63 blieb wegen ihrer großen Dichte bestehen. Sie wurde erst von der Schockwelle der Supernova erschüttert und zerrissen! Diese hat auch das Material am Rand der Blase auf ca. 10 Millionen Grad erhitzt, was das Glühen im Röntgenlicht verursacht.

Während hier die benachbarte Gaswolke verwirbelt wurde, bewirken Supernovae in anderen Materiewolken durch Verdichtung und Anreicherung mit schweren Elementen die Stern- und Planetenentstehung. Die Gasausstöße der Supernova werden in dem 10 - 15 Lichtjahre von N 63 A entfernten Gebiet der großen Magellanschen Wolke, das bereits jetzt Sterne bildet, wohl noch weitere heftige Veränderungen bewirken. Das tritt aber erst in einigen Millionen Jahren ein.

Zum Bewundern:

Beim Urknall ist praktisch nur Wasserstoff entstanden – die Materie, aus der die Erde (wie auch unser eigener Körper) besteht, muss also bei einer Supernova gebildet worden sein!

Bildquelle: NASA: HST, Chandra-Röntgensat. u.a.

Astronomie-Ausstellung

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

- 1. Übersicht 2007
- 2. Der tiefste Blick ins Universum (seit 2005)
- 3. Eine Galaxienverschmelzung
- 4. Der Crab-Nebel
- 5. Der Saturn
- 6. **Das Planetensystem** (aktualisiert)
- 7. Die Sonne (seit 2003)
- 8. **Die Erde** (neu)

Eine Galaxienverschmelzung

Sterne (wie unsere Sonne) entstehen in Galaxien . Das sind Ansammlungen von ca. 100 Milliarden Sternen mit rund 100 000 Lichtjahren Durchmesser; so wie unsere Milchstraße, in der unser Sonnensystem enthalten ist. In

den Armen von Spiralgalaxien wird interstellares Gas zu neuen Sternen komprimiert. Die vielen blauen Sterne zeugen von der Sternentstehung: Blaue Sterne können im Vergleich nur (kos-

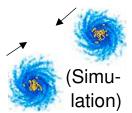


misch) jung sein, da sie besondere Energieverschwender sind: so heiß und hell, dass sie schon nach einigen Millionen Jahren ausgebrannt sind.



Elliptische Galaxien enthalten nur noch masseärmere, rote Sterne, die mit ihrem Brennstoff Milliarden Jahre auskommen.

Im Gegensatz zu **Sternen**, die im Vergleich zu ihren Abständen so klein sind, dass **Zusammenstöße** äußerst **unwahrscheinlich** sind, kommt es schon leichter zu einer **Kollision von Galaxien**. Die **Gravitation verwirbelt** die beiden dabei so, dass eine unstrukturiert erscheinende, sogenannte **irreguläre Galaxie** entsteht (siehe Bild).



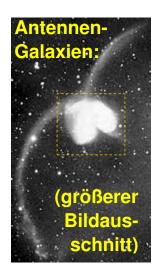
Oft, das zeigen auch Computer-Berechnungen, bilden sich dabei

Gezeiten-Arme : die Gezeiten-

später:
(Arme)

kraft (unterschiedliche Gravitationskraft an der zu- und

abgewandten Seite) zieht die Gasmassen auseinander. Bei den Gezeiten auf der Erde bewirkt ja die Anziehung des Mondes auch zwei Flutberge von Wassermassen: einer auf der Seite zum Mond hin, der andere gegenüber.



Die Antennen-Galaxien (die ausgeprägten Gezeiten-Arme waren namensgebend), die sich (erst!) seit wenigen 100 Millionen Jahren beeinflussen, befinden sich in ca. 62 Mio. Lichtjahren Entfernung im Sternbild Rabe (Corvus). Sie sind damit das jüngste und nächstgelegene Beispiel einer Galaxienverschmelzung.

Die ursprünglichen Zentren sind noch als orange leuchtende Flecken erkennbar. Die Gravitations-Wechselwirkung verursacht die Entstehung von Milliarden neuer Sterne, was wieder an den blauen Gebieten zu erkennen ist. Das rote Leuchten (eigens mit einem speziellen H_{α} -Farbfilter sichtbar gemacht) markiert von diesen Jungsternen aufgeheizte Wasserstoffwolken. Die dunklen Filamente (fadenartige Strukturen) werden von Staubmassen verursacht, die das Licht der Galaxien abschirmen.

Für die fernere Zukunft:

Auch unsere Milchstraße und die ca. 2,5 Mio. Lichtjahre entfernte Nachbargalaxie Andromeda bewegen sich mit 266 km/s aufeinander zu und werden vermutlich in einigen Milliarden Jahren kollidieren. Ob die beiden Spiralgalaxien dann wohl ebenso spektakulär verschmelzen?

Bildquelle: NASA, ESA; Hubble-Space-Telescope

Der Crab-Nebel

Den Crab-Nebel M1 findet man im Wintersternbild Stier (Taurus). Bei guten Sichtverhältnissen ist er schon im einfachen Amateurfernrohr erkennbar. Die Darstellung zeigt die detailreichste bisher gemachte Aufnahme von M1 des Hubble-Teleskops. Das aus 24 Feldern zusammengefügte Bild bedeckt gerade 5% der Vollmondfläche.

Am 4. Juli **1054** bemerkten chinesische Astronomen an dieser Stelle plötzlich einen **äußerst hellen** "**Gaststern**", der einige Zeit sogar bei Tag gesehen werden konnte. Ein **zuvor unscheinbarer Stern** flammte als **Supernova** auf. Felsmalereien in Nordamerika deuten darauf hin, dass dieses Naturschauspiel auch dort registriert wurde.

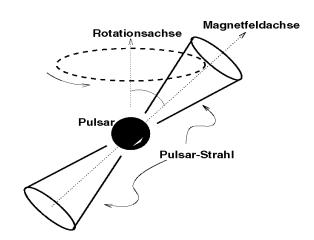
An seinem "Lebensende" kann ein Stern keine Energie mehr erzeugen und zieht sich zusammen. Bei mehr als 1,4 Sonnenmassen lösen die gewaltigen Gravitationskräfte sogar die Atome auf: die Elektronenhüllen werden in einer Supernova-Explosion, die den kollabierenden Stern für wenige Tage so hell wie eine ganze Galaxie macht, in die Atomkerne gedrückt, so dass eine äußerst dichte Packung von Neutronen entsteht – ein Neutronenstern mit nur wenigen Kilometern Durchmesser. Seine Dichte ist so groß, dass ein Kubikzentimeter davon eine Masse von 100 Millionen Tonnen hätte!

Treffen beim Kollaps die äußeren Gasmassen auf den entstandenen harten Kern, entsteht eine **Schockwelle**, die sie wieder **nach außen schleudert**. Wir sehen heute noch, dass sich der Crab-Nebel mit ca. 1 500 km/s ausbreitet. Inzwischen ist der **Durchmesser** auf 11 Lichtjahre angewachsen, was in der großen **Entfernung** von 6 500 Lichtjahren nur 6,8 Winkelminuten ($\approx \frac{1}{4}$ Vollmonddurchmesser) sind.

Die Kollision mit interstellarem Gas aus der Umgebung heizt den Überrest auf mehrere Millionen Grad auf, so dass dieser Strahlung vom sichtbaren Licht bis in den Röntgenbereich hinein abgibt. Die Art der Explosion sorgt für die Filamentstruktur des Nebels: Wie in roten Wollfäden leuchtet erhitzter Wasserstoff.

Wie eine Eistänzerin nach dem Anlegen ihrer Arme ihre Rotationsfrequenz steigert (Drehimpulserhaltung), kommt auch ein zusammengestürzter Neutronenstern zu einer unglaublichen Rotation (bis 1 000 Umdrehungen / Sekunde; 30 im Falle des Crab-Nebels) und erzeugt ein gewaltiges Magnetfeld (ca. billionfaches des Erdmagnetfelds). In dem werden geladene Teilchen herumgewirbelt und erzeugen sogenannte Synchrotronstrahlung. Diese Radiostrahlung

rotierende Magnetfeld auf uns zeigt. So empfangen wir vom Neutronenstern gepulste Strahlung mit bis zu 1 000 Blitzen je Sekunde. Darum werden diese kosmischen Leuchttürme auch Pulsare ("pulsating radio stars") genannt.



Zum Nachdenken:

Welche Masse hätte unser Körper (Volumen ca. 100 dm³), wenn er aus Neutronensternmasse wäre?

Bildquelle: NASA; Hubble-Space-Telescope (HST)

Saturn – Der Herr der Ringe

Saturn umkreist die Sonne als 6. Planet im Abstand von 9,6 Erdbahnradien in 29,5 Jahren. Er ist nach Jupiter (und vor Uranus und Neptun) der zweitgrößte Gasriese unseres Planetensystems. Mit 120 000 km Durchmesser ist er fast 10 mal so groß wie die Erde. So ist er trotz der Entfernung als eines der hellsten Objekte am Himmel mit bloßem Auge gut erkennbar. Die Atmosphäre des Saturns besteht überwiegend aus Wasserstoff und Helium. In tieferen Schichten verflüssigen sich diese Gase zwar durch den hohen Druck, aber es gibt keine feste Planetenoberfläche, wie man sie von den erdähnlichen (inneren) Planeten kennt. Das gelblich-braune Aussehen stammt von einer Wolkendecke aus überwiegend gefrorenen Ammoniakkristallen. Man erkennt unterschiedlich gefärbte Wolkenbänder parallel zum Äquator. Das sind Strömungszonen mit unterschiedlichen Windgeschwindigkeiten, die von der schnellen Rotation (in nur 10 Stunden!) angetrieben werden. Dazwischen sieht man riesige Wirbelstürme als größere Flecken.

Sein Ring-System macht Saturn im Fernrohr wohl zum aufregendsten Planeten. Es besteht aus Eis- und Gesteinspartikeln von Staubkorngröße bis ~10 m, die den Planeten so dicht umkreisen, dass sie wie eine (bis auf wenige Lücken) geschlossene Scheibe mit fast einer Mio. km Durchmesser bei nur wenigen 100 m Dicke erscheinen. Man vermutet, dass sie aus einem

größeren Mond entstanden sind, der von den Gezeitenkräften nahe des Saturns zerrissen worden ist.

Natürlich werden nicht all die Millionen Trümmer, die den Saturn umkreisen, als Monde klassifiziert. Titan, der größte der 56 benannten Monde, ist mit 5 150 km Durchmesser fast halb so groß wie die Erde. Einige Monde bewegen sich in der gleichen Bahn, nur um 60° gegeneinander versetzt. Eine Besonderheit bilden auch Janus und Epimetheus auf fast der gleichen Umlaufbahn, die sie alle vier Jahre, wenn sie sich ganz nahe kommen und sich anziehen, austauschen. Die Lücken im Ringsystem, deren augenfälligste die Cassini'sche (Zwei-)Teilung ist, werden von der Anziehungskraft der Monde sowie der Ringe selbst ver-

ursacht. Kleinere Monde, so genannte **Schäferhundmonde** kreisen in den **Lücken** und an den **Rändern**, ziehen die



Materie abwechselnd beim Vorbeiziehen an und **stabi- lisieren** so auch das **Ringsystem** insgesamt.

Die Bildmontage zeigt Polarlichter auf dem Saturn im Verlauf mehrerer Tage. Dabei werden geladene Teilchen, die von der Sonne stammen, (Sonnenwind) entlang des Saturn-Magnetfelds abgelenkt und so zu den Polen geleitet. Dort geben sie ihre Energie an die Atmosphäre ab und regen sie zum leuchten an.

Zum Nachdenken:

Inwiefern zeigen die irdischen Polarlichter, dass wir vor dem lebensbedrohendem Sonnenwind geschützt werden?

Bildquelle: NASA, ESA (Hubble + Cassini-Sonde)

Das Planetensystem

Die **Sonne** besitzt **99,87** % der **Masse** des ganzen **Planetensystems**. Aufgrund ihrer Anziehungskraft wird sie von den **8 Planeten** (Merkspruch "**M**ein **V**ater **e**rklärt **m**ir **j**eden **S**onntag **u**nseren **N**achthimmel." für Reihenfolge Merkur, Venus, Erde, Mars, Jupiter, Saturn, Uranus, Neptun), sowie vielen **Asteroiden**, **Kometen** und einigen **Zwergplaneten** umrundet. Während **Merkur** seinen Umlauf in 0,4-facher Erdentfernung (150 Mio. km = eine "astronomische Einheit": 1 AE) in 88 Tagen absolviert, braucht **Neptun** mit durchschnittlich 30 AE Entfernung 165 Jahre.

Die Entstehung des Planetensystems mit der Sonne erfolgte vor ca. 4,6 Mrd. Jahren aus einer Gas- und Staubwolke. Unter sehr speziellen Bedingungen blieb um die sich bildende Sonne eine rotierende Staubscheibe erhalten, aus deren Verdichtungen die Planeten entstanden.

Die **inneren Planeten** Merkur, Venus, Erde und Mars sind im wesentlichen **Gesteinsbrocken**, die **in Größe** und **Aufbau** der **Erde ähnlich** sind. Sie konnten **kaum Monde** an sich binden: Außer der Erde mit dem relativ großen Erdmond hat nur noch der Mars zwei winzige Satelliten.

Ganz anders sind da die **äußeren Planeten** Jupiter, Saturn, Uranus und Neptun, die **viel größer** sind: Der **größte Planet Jupiter** hat den 11-fachen Durchmesser und die 318-fache Masse der Erde. Sie bestehen v.a. aus den **Gasen** Wasserstoff und Helium, die sich im Zentrum wegen des hohen Drucks verflüssigen. Aufgrund der starken **Gravitationskraft** findet sich jeweils eine ganze **Schar** von **Monden**, sowie die v.a. von Saturn bekannten **Ringe** aus feinem Staub, Eis und Gesteinsbrocken.

Die meisten **Bilder** und **Daten** von den Planeten und ihren Monden stammen von den **Sonden Pionier 10 + 11** und v.a. **Voyager 1 + 2** aus den 1970er Jahren und seit 1990 natürlich auch vom **Hubble-Teleskop**.

Im Asteroidengürtel zwischen der Mars- und der Jupiterbahn wurden seit 1801 mehrere kleinere Objekte (deren größtes, Ceres, einen Durch-

messer von 975 km hat, also 7,6 % des Erddurchmessers) entdeckt, die wegen zu geringer Eigengravitation oft nicht einmal kugelförmig sind. Ceres, Juno, Vesta und Astraea wurden bis ca. 1850 auch als Planeten bezeichnet, was dann wegen der vielen Asteroiden-Neuentdeckungen aber wieder abgeändert wurde.

So wurde auch 2006 der Planetenstatus des 1930 entdeckten Pluto, dessen Größe (nur 2 300 km Durchmesser) ursprünglich überschätzt wurde, wieder aberkannt, da er schon lange als Außenseiter gegolten hat (Seine Bahn ist am stärksten elliptisch und gegen die der anderen Planeten um 17° geneigt; einziger Mond Charon ist halb so groß wie Pluto.) und in der Zwischenzeit mehrere transneptunische Objekte im Kuipergürtel entdeckt worden sind (seit 2002: Quaoar, Orcus, Sedna, Eris).

zum Nachdenken:

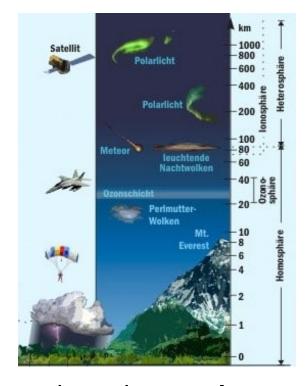
Wie viele Planeten gibt es um die 200 Mrd. Sterne allein in unserer Galaxis, und auf wie vielen könnte Leben möglich sein?

Bildquelle: Zeitschrift Sterne und Weltraum (SuW)

Unser Heimatplanet Erde

Die Erde gehört als 3. Planet des Sonnensystems nach Merkur und Venus, vor Mars, zu den inneren Planeten. Diese sind alle erdähnlich: sie besitzen einen (teils flüssigen) Eisen-Kern und darüber einen Gesteinsmantel, der außen von einer (bei der Erde: 40 km) dünnen, festen Kruste abgeschlossen wird. Von den Gesteinsplaneten ist die Erde ist mit 12 756 km Durchmesser der größte.

Während die äußeren Riesenplaneten fast gänzlich aus Gas
bestehen, besitzt die Erde eine
nur wenige Kilometer dünne
Atmosphäre, die wegen ihrer
Zusammensetzung aus hauptsächlich Stickstoff (78%) und
Sauerstoff (21%) einzigartig ist:
Der Mars kann wegen seiner
geringen Massenanziehung nur
eine noch dünnere Atmosphäre



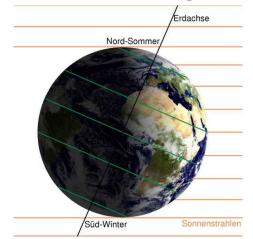
fest halten, der **Merkur** ist zudem auch noch **zu nahe an der heißen Sonne**, was das Entweichen der Gasmoleküle weiter begünstigt, und die dichte Atmosphäre der **Venus** besteht zu 96,5% aus **CO**₂, was sie auf **500 °C aufheizt**.

Die Erdatmosphäre schützt vor gefährlicher UV- und Röntgen-Strahlung, schwächt Meteoriteneinschläge und bewahrt unseren Planeten vor zu starker Auskühlung.

In ihren unteren Schichten spielt sich auch das Wetter ab, das zusammen mit dem großen Wasservorkommen (71% der Erdoberfläche werden von Ozeanen bedeckt) das Aussehen der Erde prägt, sowie Leben ermöglicht.

Die Sonne sendet uns Licht und Energie. Die Rotation der Erde in 24 Stunden erzeugt den Wechsel von Tag und

Nacht. Die Schrägstellung der Erdachse zur Sonnenrichtung und der jährliche Umlauf um die Sonne erzeugen die Jahreszeiten der gemäßigten Breiten. Im Extremfall geht die Sonne jenseits der Polarkreise im Sommer nie unter (bleibt



allerdings immer flach), während sie im Winter erst gar nicht aufgeht. Während des Sommers auf der Nordhalbkugel herrscht auf der Südhalbkugel Winter – siehe kleines Bild vom Einstrahlungswinkel der Sonnenstrahlen. Am Äquator hingegen steht die Sonne immer nahezu senkrecht über der Erde, wodurch das tropische Klima entsteht. Im Bild ist der Regenwaldgürtel Zentralafrikas gerade noch zu erkennen. Nördlich davon sieht man die von Passatwinden geprägte subtropische Zone, mit trockenen Steppen und Wüsten: Von der markanten Sahara, über Ägypten (mit dem fruchtbaren Nil-Tal) und Arabien, bis nach Asien hinein. Die beiden Streifen am Rand zeigen den Schattenverlauf am 21.6. und 21.12.

Aufruf an uns alle:

Der Lebensraum Erde ist einzigartig und unser einziger. Wir müssen ihn uns unbedingt erhalten!

Bildquelle: NASA (MODIS/Terra Satellit) + MhGlobProj

Astronomie-Ausstellung

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

- 1. Übersicht 2009
- 2. Galaxien-Kollisionen
- - 3. Die unsichtbare Milchstraße
- - 4. Eta Carinae
- 5. Der Jupiter
- - **6.** Das Planetensystem (seit 2007)

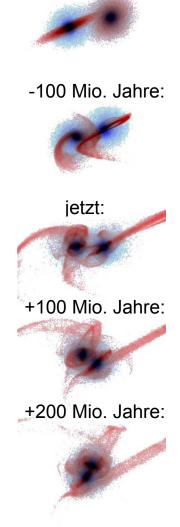
 - 7. Die Sonne (seit 2003)

 - 8. Die Erde (seit 2007)

Galaxien-Kollisionen

Die Bewegung der Himmelskörper wird nach den Gesetzen der Mechanik durch die gegenseitige Anziehungskraft bestimmt. Direkte Zusammenstöße sind bei einzelnen Planeten oder Sternen wegen ihrer vergleichsweise geringen Größe recht unwahrscheinlich. Bei Galaxien, deren Größe 1 - 10% ihres mittleren Abstands beträgt, kommt es dagegen viel leichter zur Kollision. Da eine solche mehrere 100 Millionen Jahre dauert, kann ihr Verlauf freilich nicht dynamisch beobachtet werden.

Man kann aber versuchen, die Kollision zweier Galaxien (mit jeweils einigen hundert Milliarden Sternen) durch aufwändige **Computersimulationen** zu erforschen. Dabei zeigt sich, dass die Form der beiden Galaxien zunächst weitgehend erhalten bleibt, bis sie sich gegenseitig durchdringen. Wegen der geringen Sterndichte sind direkte Zusammenstöße nämlich fast ganz ausgeschlossen. Bei derart geringem Abstand kann die Gezeitenkraft – die entfernungsbedingt unterschiedlich starke Gravitationskraft auf die verschiedenen Teile eines Objekts (die im Erde/Mond System Ebbe und Flut verursacht) - die Galaxien extrem verformen, insbesondere



-200 Mio. Jahre:

in die Länge ziehen. Dabei bilden sich häufig Brücken aus Gas und Staub zwischen den wechselwirkenden Galaxien. Einzelne Sterne können durch die Turbulenzen auch ganz aus den Galaxien geschleudert werden; diese treiben von da an alleine durchs Universum.

Für die weitere Entwicklung der Galaxien gibt es verschiedene Möglichkeiten: Die zentralen Kerne können sich wieder in neue, irreguläre Teilgalaxien aufspalten, oder von der (kontaktlosen) "dynamischen Reibung" durch die Anziehungskraft so weit abgebremst werden, dass sie zum Schluß eine elliptische Großgalaxie bilden.

Die Großbild-Montage zeigt oben die Mäusegalaxien mit den typischen Gezeitenarmen als "Mäuseschwänze" – Simulationen zufolge ca. 160 Mio. Jahre nach ihrer ersten Durchdringung. Während dem Galaxienpaar Arp 272 (im Bild unten links) die erste Berührung noch bevorsteht, zeigt Arp 148 (im Bild unten rechts) einen "Durchschuß", dessen Schockwelle eine Ringgalaxie erzeugt hat.

Auch unserer Milchstraße steht eine Kollision bevor: Sie wird vermutlich in ca. 2 Milliarden Jahren auf unseren galaktischen Nachbarn, die Andromedagalaxie, treffen. Das Sonnensystem, das dann noch existiert, wird dabei (mitsamt der Erde) eventuell nach wenigen 100 Millionen Jahren in die Außenbezirke oder evtl. sogar ganz aus der neuen elliptischen Großgalaxie geschleudert werden.

Zum Nachdenken:

Wie sähe der Sternenhimmel während der Durchdringung / am Rand der Großgalaxie / nach Verlassen der Galaxie aus?

Bildquelle: NASA, ESA (Hubble-Weltraumteleskop)

Die unsichtbare Milchstraße

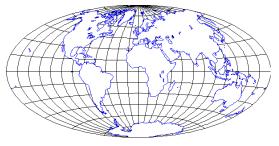
Unsere **Galaxis** ist eine ca. 100 000 Lichtjahre große, scheibenförmige Ansammlung



eine Spiralgalaxie von der Seite

von ca. 200 Milliarden Sternen. Weil wir uns selbst in dieser Scheibe befinden und die meisten Sterne zu weit entfernt sind, um sie einzeln erkennen zu können, sehen wir nur ein schmales, diffus leuchtendes Band am Himmel, was zum Namen Milchstraße geführt hat. Ihr Zentrum befindet sich im Sternbild Schütze am Südhimmel; dort sieht man die größte Sternen-Dichte.

Auf einer galaktischen Himmelskarte wird die ganze Himmelskugel abgebildet – so wie auf einer Weltkarte die ganze Erdoberfläche.



Die Milchstraßen-Scheibe entspricht dabei dem Erdäquator. Das große Bild zeigt vier Ausschnitte aus solchen Karten mit dem galaktischen Zentrum in der Mitte.

Nur der erste Ausschnitt zeigt die vertraute Ansicht im optisch-sichtbaren Licht, mit leuchtenden Sternen und Gaswolken. Entlang der galaktischen Ebene finden sich viele Dunkelwolken aus Staub, die den Blick auf das eigentliche Zentrum der Milchstraße verwehren.

Die meisten Objekte **leuchten** jedoch **auch bei anderen**, für unsere Augen **unsichtbaren Wellenlängen** des Lichts. Seit dem 20. Jahrh. erschließt sich die **beobachtende Astronomie** diese neuen **Fenster zum Universum**.

Infrarotes Licht, z.B., wird nicht so stark von Staub absorbiert, wie man an der zweiten Karte erkennt. Man sieht Sterne von weit hinter den Staubwolken. Nur so konnte man die Sterne beobachten, die sich ganz eng um das schwarze Loch im Zentrum der Milchstraße bewegen. Da infrarotes Licht (mit etwas größeren Wellenlängen als rotes Licht) Wärmestrahlung ist, sieht man auch aufgeheizte Staubwolken leuchten; besonders in Wolken wie im Orion-Nebel, wo neue Sterne entstehen.

Das dritte Bild zeigt eine Radio-Karte der Milchstraße. Radiostrahlung hat eine relativ große Wellenlänge, bei der Absorption durch Staubwolken keine Rolle mehr spielt. Im Radiobereich leuchten Sterne nur noch schwach. Speziell in der hier gezeigten 21-cm-Strahlung sieht man

man Wolken aus atomarem Wasserstoff in der gesamten Milchstraße. Durch Vermessung der Geschwindigkeit (über die Dopplerverschiebung) weiß man, dass die Milchstraße rotiert und Spiralstruktur hat.



eine Spiralgalaxie

Das letzte Bild ist eine Aufnahme im Röntgenbereich. Röntgenstrahlung hat 1 000-mal kürzere Wellenlängen als sichtbares Licht. Bei den Quellen so energiereicher Strahlung handelt es sich ebenfalls nicht um Sterne, sondern hauptsächlich um Supernova-Überreste oder Röntgen-Doppelsterne, bei denen Materie in ein schwarzes Loch oder auf einen Neutronenstern fällt. Auch viele Millionen Grad heißes Gas leuchtet im Röntgenlicht.

Zum Suchen und Finden:

Unsere Nachbargalaxien, die Magellanschen Wolken, sind südlich der Milchstraßen-Ebene in den 4 Bildern erkennbar.

Bildquellen: A. Mellinger, AKARI, LAB Survey, ROSAT

<u>Eta Carinae – baldige Sternexplosion?</u>

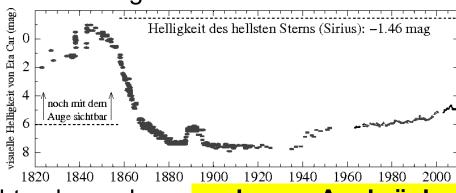
Das Bild zeigt die Umgebung des blauen Hyperriesen-Sterns Eta Carinae . Dieser Stern befindet sich in siebenbis zehntausend Lichtjahren Entfernung im Sternbild Schiffskiel am Südhimmel. Mit 100 - 150 Sonnenmassen gehört er zu den massereichsten Sternen der Milchstraße.

Alle **Sterne** sind – genau wie unsere Sonne – **Gaskugeln**, die im Inneren so heiß sind, dass sie durch **Kernfusion Energie erzeugen** und damit Licht **abstrahlen**.

Sternen der größere Druck der Schwerkraft eine höhere Temperatur im Zentrum, so dass die Fusionsprozesse dort schneller ablaufen können. Schwerere Sterne sind dadurch leuchtkräftiger – verbrauchen ihren "Brennstoff" allerdings auch schneller. Während die Sonne ca. zehn Milliarden Jahre lang Energie erzeugen kann, "lebt" ein sog. Hyperriese wie Eta Carinae mit fünf Millionen-facher Leuchtkraft der Sonne nur wenige Millionen Jahre lang.

Wegen der stark **zunehmenden Leuchtkraft** gibt es eine Massengrenze, oberhalb derer Sterne von ihrem eigenen **Strahlungsdruck** auseinander gerissen werden würden.

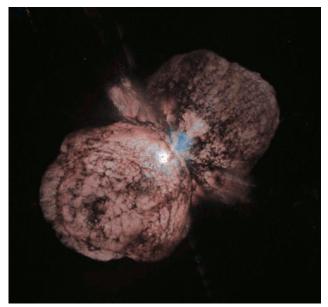
Eta Carinae ist nun gerade an dieser **Stabilitäts-Grenze**, was ihn zum **veränder-**



lichen Stern macht, der schon mehrere Ausbrüche

gezeigt hat. Mit der "großen Eruption" wurde Eta Carinae 1843 fast so hell wie der hellste Stern Sirius; nach 1865 war er mit bloßem Auge lange gar nicht mehr sichtbar.

Diese Verdunkelung wurde wahrscheinlich von Staub im sog. Homunkulus - Nebel verursacht, der während der großen Eruption abgestoßen wurde. Seitdem breitet sich dieser mit bis zu 700 km/s aus und hat bereits eine Größe von einem halben Lichtjahr.



Das große Bild ist eine Überlagerung der optischen Ansicht (blau) mit einer Aufnahme im Röntgenlicht (gelborange), die einen weiteren hufeisenförmigen Nebel mit einem Durchmesser von ca. zwei Lichtjahren offenbart. Dieser wurde mehr als 1.000 Jahre zuvor bei einem anderen Ausbruch abgestoßen. Das Gas, das mit interstellarer Materie zusammenstößt, wird dabei auf einige Millionen Grad aufgeheizt, so dass es Röntgenstrahlung aussendet.

Die stetige **Zunahme der Helligkeit** im 20. Jahrhundert wird durch die **Ausdehnung** der Staubwolke erklärt. Der **steile Anstieg** im Jahr **1998** ließ jedoch **erneute Aktivität** vermuten. Ob Eta Carinae **weitere Ausbrüche** überstehen wird, ist fraglich – er wird "astronomisch bald" (spätestens in **100.000 Jahren**) endgültig als **Supernova explodieren** und damit sein **Dasein** als **Riesenstern** endgültig **beenden**.

Zum Bewundern:

Diese enorme Explosion wird selbst am Tag zu sehen sein.

Bildquelle: Hubble (optisch) & Chandra (Röntgen)

Der Riesenplanet Jupiter

Gasriesen unseres Planetensystems. Er besitzt keine feste Planetenoberfläche. Seine Atmosphäre besteht zu fast 90% aus Wasserstoff und ca. 10% aus Helium. In großer Tiefe geht sie wegen des hohen Druckes allmählich in den flüssigen Zustand über. Darunter vermutet man einen Gesteinskern aus Eis und Silikaten. Insgesamt hat Jupiter den 11-fachen Durchmesser, das 1.400-fache Volumen, sowie die 318-fache Masse der Erde. Wäre er "nur" noch 100-mal größer, so könnte der Gewichtsdruck im Kern (wie in der Sonne) Kernreaktionen zünden – und wir wären in einem Doppelsternsystem!

Mit ca. **70%** der **Masse** des ganzen **Planetensystems** bietet uns Jupiter **Schutz vor Meteoriten** und **Kometen**, da seine **Anziehungskraft** viele "abfängt". So ein Glück!

Wegen der Größe des Jupiters sind im Fernrohr **Oberflächendetails** zu erkennen: die hellen und dunklen äquatorparallelen **Wolkenbänder** sind **Gasschichten** mit unterschiedlichen **Geschwindigkeiten**.



Mit einer **Umdrehung** in **weniger als 10 Stunden** treten auch **gewaltige Fliehkräfte** auf, die zu einer deutlichen **Abplattung** der Planetenscheibe des Jupiters führen.

Zwischen den Wolkenbändern erkennt man den **Großen Roten Fleck** schon in einem Amateurteleskop – ein etwa zwei Erddurchmesser **großer Zyklon**, der seit rund 300

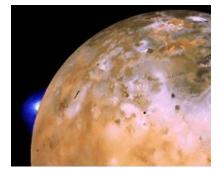
Jahren nahezu stabil ist. Windwirbel in der Erdatmosphäre lösen sich im Gegensatz dazu immer schnell wieder auf.

Wie die anderen Riesenplaneten besitzt auch Jupiter eine große Anzahl von **Monden**. Über 60 sind bekannt. Die vier größten, **Io**, **Europa**, **Ganymed** und **Kallisto**, haben eine Größe wie unser Erdmond bzw. der Planet Merkur und wurden bereits **vor 400 Jahren** durch **Galileo Galilei**



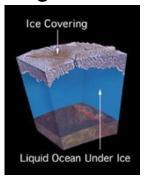
entdeckt. Sie können schon mit einem guten **Feldstecher beobachtet** werden. Da wir ihre **Umlaufebene** von der **Kante** her sehen, stehen die Monde hier wie auf einer Schnur aufgereiht.

Beim Vorbeiflug der Sonde Voager 2 im Jahr 1979 wurden auf **lo Vulkan-ausbrüche** festegestellt; mittlerweile wurden sogar **Lavaströme** beobachtet. Die Wärme entsteht durch die enormen



Gezeitenkräfte in der Nähe des Jupiters, die die Oberfläche von lo um bis zu 100 Meter auf und ab bewegen.

Im Gegensatz zu anderen Monden ist die Oberfläche von **Europa** sehr glatt; er ist mit einer ca. 20 km dicken Schicht aus **Wassereis** überzogen. Unter dem Eis könnte sich eine Art Schneematsch oder sogar **flüssiges Wasser**



befinden, in dem sich vielleicht Leben entwickeln könnte.

Zum Nachdenken:

Welche Zufälligkeiten müssen in einem Planetensystem eintreten, damit sich darin Leben entwickeln kann?

Bildquelle: NASA JPL (Cassini, Galileo, Voyager 2)

Astronomie-Ausstellung

am Panoramaweg in Wasserburg am Inn

- 1. Übersicht 2012
- 2. Omega Centauri
- 3. Wolf-Rayet Nebel
- 4. Der Helix Nebel
- 5. Der Asteroid Lutetia
- 6. Das Planetensystem (seit 2007)
 - 7. Die Sonne (seit 2003)
 - 8. Die Erde (seit 2007)

Der Kugelsternhaufen ω Cen

Obwohl der Name Omega Centauri an sich einen Stern im Sternbild Zentaur erwarten läßt, handelt es sich hierbei um den hellsten und größten Kugelsternhaufen der Milchstraße, der am Südhimmel mit bloßem Auge gesehen werden kann. Ptolemäus katalogisierte ihn vor 2000 Jahren als Stern, Edmond Halley 1677 als Nebel. Erst John Herschel (der Sohn von Wilhelm Herschel, der 1781 Uranus entdeckte) erkannte um 1830, dass es sich vielmehr um eine dichte Ansammlung von Sternen handelt. Heute weiß man, dass ω Cen ca. 10 Mio. Sterne enthält. Unter Umständen handelt es sich dabei um den Kern einer Zwerggalaxie, die der Milchstraße einverleibt wurde.

In unserer Galaxis gibt es über 150 Kugelsternhaufen, die oft auch "nur" aus einigen hunderttausend Sternen bestehen. Sie werden von der gegenseitige Anziehungskraft zusammengehalten und bewegen sich gemeinsam um das Zentrum der Milchstraße. Während die meisten



Einzelsterne in der Scheibe kreisen, reichen die Bahnen der Kugelsternhaufen weit in den kugelförmigen, ausgedehnten galaktischen Halo (siehe Grafik links).

Alle Sterne eines Kugelsternhaufen sind ungefähr gleichzeitig entstanden. Ihr Alter läßt sich am Entwicklungs-

zustand ablesen, da die Sterne verschiedene Massen haben und sich somit unterschiedlich schnell entwickeln. Massereiche Sterne verbrennen ihren Wasserstoffvorrat extrem schnell bei hohen Temperaturen und leuchten daher blau – allerdings nur wenige Millionen Jahre lang. Massearme Sterne, die bei nur niedrigen Temperaturen in rot strahlen, können viele Milliarden Jahre bestehen. Jeder Farbe des Sternenlichts ist somit eindeutig eine Dauer der Phase der Wasserstoff-Fusion zugeordnet. Anhand der Farbe der letzten Sterne in diesem Stadium kann so das Alter des Sternhaufens abgelesen werden.

Es ergibt sich, dass die Kugelsternhaufen die ältesten noch existierenden Objekte der Milchstraße sind. Omega Centauri, z.B., ist bereits ca. zwölf Milliarden Jahre alt. Da das gesamte Universum vor 13,7 Milliarden Jahren entstanden ist, beinhalten die Kugelsternhaufen eine sehr frühe Sternpopulation. Dennoch finden sich in den Atmosphären der Sterne bereits schwere Elemente – wenngleich wesentlich weniger, als in heutigen Sternen. Diese müssen von einer noch älteren Sternpopulation erbrütet worden sein, da beim Urknall fast ausschließlich Wasserstoff und Helium entstanden sind. Die Sterne der ersten Generation waren vermutlich äußerst massereich und dementsprechend kurzlebig. Das erklärt auch, warum bisher noch kein einziger solcher Stern entdeckt wurde.

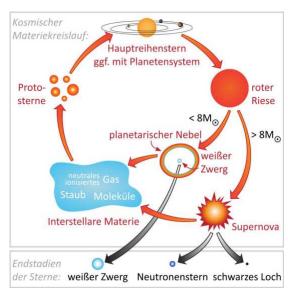
Zum Nachdenken:

Gibt es in Kugelsternhaufen wohl stabile Planetenbahnen?

Bildquelle: Europäische Südsternwarte, La Silla

Wolf-Rayet Nebel

Die interstellare Materie (ISM), also das Gas und der Staub im Raum zwischen den Sternen, ist wesentlicher Bestandteil des kosmischen Materiekreislaufs: Sterne entstehen aus kalten Gas- und Staubwolken, die durch die Gravitationsanziehung der



Massen kollabieren. **Sterne geben** umgekehrt im Laufe ihrer Entwicklung auch wieder **Materie** an das interstellare Medium **ab** – insbesondere, wenn sie ihren nuklearen Brennstoffvorrat verbraucht haben und ihr "Leben" in (je nach Masse verschiedenen) **Sternexplosionen** beenden.

Interstellare Materie kann, ihrer Temperatur entsprechend, in unterschiedlichen Formen beobachtet werden:

1. Kalte Staubwolken absorbieren das Licht dahinterliegender Objekte und können daher als regelrechte Dunkelwolken (wie z.B. der Pferdekopfnebel) erscheinen.

2. Wird das Licht nahegelegener Sterne in Gaswolken (so wie das Sonnenlicht in der Erdatmosphäre) gestreut, entstehen sog. Reflexionsnebel. Weil aus dem sichtbaren Spektrum die Farbe blau am stärksten umgelenkt wird, sind Reflexionsnebel (wie der Himmel) häufig blau.

3. Im Gegensatz dazu werden sog. Emissionsnebel zum eigenständigen Leuchten angeregt, indem sie von sehr heißen Sternen mit starker UV-Strahlung geheizt werden.

Das Bild zeigt den kugelförmigen Emissionsnebel N76 in der kleinen Magellanschen Wolke — einer Nachbargalaxie unserer Milchstraße in ca. 200 000 Lichtjahren Entfernung. Mit einem Durchmesser von ca. 250 Lj ist dieser Nebel relativ groß. Spektraluntersuchungen zeigen, dass das Gas zudem äußerst hoch angeregt ist. Nur ein 120 000 Grad heißer Stern könnte den Nebel so heizen! Und in der Tat wird N76 von einer außergewöhnlichen Quelle bestrahlt, nämlich vom — in der Mitte des Nebels erkennbaren — Doppelsternsystem 'SMC AB7' mit einem Wolf-Rayet Stern (benannt nach Ch. Wolf und G. Rayet).

WR-Sterne sind massereiche Sterne (mit ursprünglich mehr als 20 Sonnenmassen) in einer sehr späten Entwicklungsphase, in der die Fusion von Wasserstoff zu Helium bereits durch höhere Reaktionen abgelöst wurde. Die sehr heißen Sterne sind so leuchtkräftig, dass der Strahlungsdruck große Mengen Gas aus der äußeren Hülle als sog. Sternwind mit bis zu 4 000 km/s wegbläst. Im Bild des Wolf-Rayet Nebels sieht man, wie der WR-Stern eine Blase im interstellaren Medium erzeugt hat. Da der Massenverlust bis zu eine Sonnenmasse in 10 000 Jahren betragen kann, ist die Wolf Rayet-Phase nur ein kurzer Abschnitt in der Entwicklung massereicher Sterne, bevor sie endgültig ausgebrannt sind und (höchst wahrscheinlich) als Supernova explodieren.

Zum Nachdenken:

Massereiche Sterne reichern das interstellare Medium durch starke Sternwinde und Supernova-Explosionen mit Sternenstaub an, aus dem letztendlich auch Menschen bestehen!

Bildquelle: ESO, VLT (Very Large Telescope)

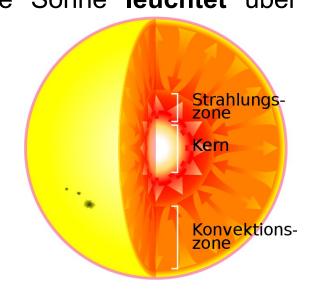
Der Helix Nebel

Der Helix Nebel ist ein planetarischer Nebel im Sternbild Wassermann, der um 1824 von Karl Ludwig Harding entdeckt wurde. Mit einer Entfernung von nur knapp 700 Lichtjahren ist er der uns am nächsten gelegene und damit scheinbar größte und hellste Nebel seiner Art. Am Himmel ist er etwa halb so groß wie der Vollmond; sein wirklicher Durchmesser beträgt ca. 2,5 Lichtjahre.

Die historische Bezeichnung als 'planetarische Nebel' wurde 1785 von William Herschel geprägt, weil diese Objekte in den damaligen Teleskopen dem (nur 4 Jahre zuvor entdeckten) Gasriesenplaneten Uranus ähnelten.

Dennoch haben diese Nebel nichts mit Planeten zu tun, sondern mit dem Ende der Entwicklung massearmer Sterne: Ein Stern wie unsere Sonne leuchtet über

mehrere Milliarden Jahre relativ gleichmäßig. Während dieser sog. Hauptreihenphase findet nur im Zentrum die Kernfusion von Wasserstoff zu Helium statt, die ein stabiles Gleichgewicht des Sterns gegen seine Eigengravitation aufrechterhält.



Kommt schließlich die zentrale Kernfusion zum Erliegen, weil dort der Wasserstoffvorrat verbraucht ist, ver-

ändert der Stern seine innere Struktur: Die Fusion von Wasserstoff verlagert sich in eine Schale um den (vorerst inaktiven) Heliumkern. Dieser verdichtet sich, bis dort erneute Kernfusion einsetzt, aber nun von Helium zu den höheren Elementen Kohlenstoff und Sauerstoff. Durch die neuen Reaktionen in der Schale und im Kern steigert der Stern seine Leuchtkraft und dehnt sich darum aus: er entwickelt sich zum Roten Riesen – einige hundert Mal so groß wie die Sonne! Dieser Stern verliert seine äußeren Schichten durch einen (mit einigen zehn km/s) zwar langsamen, aber dennoch starken Sternwind. Der dadurch freigelegte heiße, innere Kern bleibt schließlich als Weißer Zwerg mit anfangs bis zu 100 000 Grad übrig. Da in ihm keine Fusionsreaktionen mehr ablaufen, wird der Weiße Zwerg von der Gravitation stark komprimiert: Die mittlere Dichte beträgt ca. 1 Tonne / cm³ – das ist die Masse der Sonne auf die Größe der Erde gepresst!

Die abgestoßene Hülle wird als planetarischer Nebel sichtbar, solange die starke UV-Strahlung des zentralen Weißen Zwergs das Gas zum eigenständigen Leuchten anregen kann. Da der Weiße Zwerg auskühlt und sich die Gashülle weiterhin ausdehnt und verdünnt, wird der Nebel schon nach ca. 10 000 Jahren wieder unsichtbar. Wegen dieser kurzen Lebensdauer sieht man in unserer Milchstraße derzeit nur etwa 1 500 planetarische Nebel.

Zum Suchen und Finden:

Wo ist der Weiße Zwerg des Helix Nebels im Bild?

Bildquelle: NASA / ESA, Hubble Space Telescope

Der Asteroid Lutetia

Das **Sonnensystem** enthält neben der **Sonne** und den acht **Planeten** mit ihren **Monden** noch **weitere Objekte**. Einer Definition der Internationalen Astronomischen Union zufolge unterscheidet man **Zwergplaneten**, die aufgrund ihrer Größe und Gravitationskraft annähernd rund sind, von sog. **Kleinkörpern**. Zu letzteren gehören **Asteroiden**, **Meteoroiden** und **Kometen**.

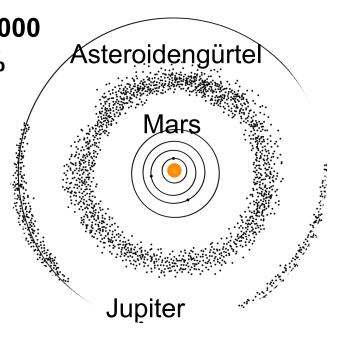
Asteroiden, auch Kleinplaneten oder Planetoiden genannt, haben eine Größe von bis zu wenigen 100 km und sind Felsbrocken oder eine lockere Ansammlung von solchen. Es gibt keine eindeutige Abgrenzung zu den kleineren Meteoroiden, deren Größe vom Submillimeterbereich bis zu etlichen Metern reicht. Die Asteroiden sind heute vermutlich die Überreste der Planetesimale, aus denen sich bei der Entstehung des Sonnensystems vor ca. 4,5 Mrd. Jahren die Planeten gebildet haben.

Asteroiden bekannt. Ca. 90 % davon befinden sich im sog.

Asteroidengürtel zwischen

Mars und dem Riesenplanten Jupiter, dessen

Gravitation verhindert hat, dass sich an dieser Stelle ein weiterer Planet bilden konnte.



Einige Tausend Asteroiden umkreisen die Sonne auf der selben Umlaufbahn wie Jupiter, jedoch (im Mittel) um einen 60°-Winkel versetzt. Diese sog. Trojaner werden von der gemeinsamen Anziehungskraft von Jupiter und der Sonne auf einer besonders stabilen Bahn gehalten.

Das Bild zeigt den ~100 km großen Asteroiden Lutetia, der 1852 von Hermann Mayer Salomon Goldschmidt in Paris entdeckt wurde. Der deutsch-französische Astronom entdeckte bis 1861 noch 13 weitere Asteroiden, wofür er 1861 mit der Goldmedaille der englischen Royal Astronomical Society ausgezeichnet wurde.

Die Aufnahme wurde im Juli 2010 von der Raumsonde Rosetta beim Vorbeiflug aus nur 3 170 km Entfernung gemacht. Obwohl sich Lutetia im Asteroiden-Hauptgürtel befindet, deutet sein Spektrum darauf hin, dass er weiter innen im Sonnensystem entstanden ist. Lutetia könnte also ein direkter Überrest des Materials sein, aus dem die Gesteinsplaneten (wie die Erde) enstanden sind.

Zum Nachdenken:

Der Meteorit (so nennt man Asteroiden oder Meteoroiden, die auf der Erde einschlagen), der vor ca. 15 Mio. Jahren das 348 km² große Nördlinger Ries erzeugt hat, hatte einen Durchmesser von ca. 1,5 km. Was würde wohl passieren, wenn Lutetia von seiner Umlaufbahn im Asteroidengürtel abgelenkt werden und auf die Erde stürzen würde?

Bildquelle: ESA (Europäische Weltraumorganisation)
Rosetta Raumsonde