Kleinkörper (und Zwergplaneten) im Sonnensystem

Das Sonnensystem und seine fernen Verwandten
für Nicht-Physiker

Markus Pössel

Haus der Astronomie

15.1.2019

Kleinkörper im Sonnensystem: IAU-Definitionen

Bild: NASA/JPL

Planeten

umkreisen die Sonne,
genügend Masse für
Kugelform, Umlaufbahn von
anderen Objekten freigeräumt

Bild: NASA/JHU APL/SwRI

Zwergplaneten

umkreisen die Sonne,
genügend Masse für
Kugelform, aber Umlaufbahn
nicht von anderen Objekten
freigeräumt, kein Satellit

Bild: r.u. NASA/JPL, l.u. und oben: Eigenes Bild

Kleinkörper

„Small Solar System Bodies“
(SSSB): der ganze Rest,
außer Satelliten (die andere
Körper umkreisen als die
Sonne)

Beschluss der Internationalen Astronomischen Union (IAU),
Generalversammlung 2006
<https://www.iau.org/news/pressreleases/detail/iau0603/>

Kleinkörper im Sonnensystem

Bild: NASA/JPL

Bild: TRAPPIST/E. Jehin/ESO

Eigenes Bild

Kleinplaneten bzw. Asteroiden

umkreisen die Sonne, nicht genügend Masse um rund zu werden, größer als einige Meter, keine Kometen

Kometen

von der Größe her ähnlich wie Kleinplaneten, hoher Eisgehalt, exzentrische Umlaufbahn, Schweifbildung in Sonnennähe

Meteoroiden

kleiner als Kleinplaneten (Meter oder weniger), größer als Staub (als 0.1 mm). Erzeugt **Meteor** beim Eintritt in Erdatmosphäre, Überbleibsel auf Erdoberfläche heißt **Meteorit**

Einteilung pragmatisch, nicht eindeutig abgegrenzt. Einige Objekte sind Mischformen (z.B. 7968 Elst–Pizarro)

Größenvergleich

Kometen als Unglücksboten

Kometen können als Himmelszeichen sehr auffällig sein, Regularität bei einigen erst später erkannt → Deutung als Unglückszeichen

Demnach auch durch die Erfahrung bekand / das ein Comet ein Unglück ins gemein anzeige / (zufälliger weis aber auch wol einer Parthey glücklich sein kan) vnd man doch deswegen ein kurzes vnd allgemeines Prognosticon gern haben möchte; so nehme man folgende wenig Meynen in obacht; vnd ruffe den HERRN ernstlich an / das er vns vor allem Vbel gnädig behüten / oder mit Gedult dasselbige zu vberwinden vns seine Göttliche Krafft vnd Gnad Väterlich verleihen wolle.

**Acht Hauptstück sind / die ein Comet
Bedeut / wann er am Himmel sieht.
Wind / Thewrung / Pest / Krieg / Wassersnoth /
Erdbidm / Endrung / eines Herren Lodi.**

Cometographia, via Google Books

Universitäts- und Landesbibliothek Sachsen-Anhalt via
Wikimedia Commons

Kleinkörper (und Zwergplaneten) im Sonnensystem

Newtonsche Gravitation

Neu bei Newton: zusätzlich zu Ellipsen, offene Bahnen (ebenfalls Kegelschnitte: Hyperbel und Parabel)

Dadurch Bahnbestimmung von Kometen möglich: Halley'scher Komet, benannt nach Halleys Vorhersage für 1758

Moderner Wert für Umlaufzeit für 1P/Halley: 75.32 a

Bild: NASA/W. Liller

Briefe Halley an Newton:
<https://cudl.lib.cam.ac.uk/view/MS-ADD-03982>

Newtonsche Gravitation

Neu: Möglichkeit,
Störungsrechnungen
durchzuführen
(Laplace 1799, Gauß 1800).

$$\vec{F}_{\text{gesamt}} = \vec{F}_{\text{Sonne}} + \vec{F}_{\text{Jupiter}} + \vec{F}_{\text{Saturn}} + \dots$$

Allgemeines Verfahren: Einfache
Lösung systematisch ergänzen.

Großer Erfolg: Urbain Le Verrier
(John Couch Adams) sagen
1846 Planet Neptun vorher,
Entdeckung durch Johann
Gottfried Galle binnen eines
Monats.

Bild: Deutsche Bundesbank

Himmelspolizey

Titius-Bode-Reihe für
Planetenabstände:

$$a[\text{AE}] = 0.4 + 0.3 \cdot 2^n$$

für $-\infty$ (Merkur), 0 (Venus), 1 (Erde), 2
(Mars), 4 (Jupiter), 5 (Saturn).

Wo ist $n = 3$?

Frhr. von Zach organisiert eine
“Himmelspolizey” — systematische
Beobachtungen verschiedener
Observatorien um die Ekliptik herum
(Astronomische Gesellschaft)

Erster Asteroid: Ceres (Ferdinandea)

Im Februar gegenwärtigen 1801 Jahres schrieb La Lande aus Paris an mich. *Piazzi*, Astronom in Palermo, habe den 1. Jan. einen sehr kleinen Cometen im Schulterblatt des Stiers entdeckt; er erscheine nur wie ein Stern achter oder neunter Größe, ohne allen Nebel und Schweif. Da aber keine weiteren Angaben seiner Lage und seines Laufes angezeigt wurden, so war ein so kleines Gestirn nicht aufzufinden; in Erwartung bestimtmter Nachrichten setzte ich nicht ferner darauf.

Im April erhielt ich ein Schreiben vom Prof. *Bode* aus Berlin vom 14 desselben Monats, in welchem er die Güte hatte, mir die Nachricht mitzutheilen, daß er ein Schreiben vom 24 Januar von *Piazzi* aus Palermo erhalten habe, worin dieser ihm meldet: daß er den 1. Jan. einen kleinen Cometen in $51^{\circ} 47'$ gerad. Aufsteigung und $16^{\circ} 8'$ nördl. Abweichung entdeckt habe. Den 11. Jan. sey er von rückgängig wieder rechtläufig geworden, und den 23. Jan. wäre seine ger. Aufsteig. $51^{\circ} 46'$ und nördl. Abweich. $17^{\circ} 8'$ gewesen. Er hoffte, ihn den gan-

zen Monat Februar beobachten zu können; er wäre sehr klein, wie ein Stern achter Größe, ohne allen Lichtnebel. Nun fährt Prof. *Bode* in seinem Schreiben also fort: "Mir fiel die Erscheinung und Bewegung dieses angeblichen Cometen gewaltig schon bey „Lefung des Briefes auf; ich schrieb also unverzüglich an *Piazzi*, und bat mir die Folge seiner Beobachtungen aus. Unterdeffen bis diese erfolgen, kann „ich nicht umhin, Ihnen zu melden, daß ich durch „eine bekante und leichte Rechnung gefunden, daß „beyde Beobachtungen vom 1 und 23 Jan., so wieder „erfolgte Stillstand am 11 Jan. ganz vortrefflich mit „der Voraussetzung zutreffen, dies sey kein Comet, „sondern vielleicht der zwischen Mars und Jupiter „noch bis jetzt unbekant gebliebene Planet, dessen „Abstand zu 2,75 bis 2,80 angenommen. Was sagen „Sie dazu? Schlimm ist es freylich, daß die dritte Beobachtung fehlt. Allein da der Stillstand so gut mit „den angegebenen Orten paßt, so ist mir die Sache „sehr interessant geworden. Melden Sie mir doch mit „nächster Post nur mit ein Paar Worten Ihre Meinung;

Die Ceres-Entdeckung durch Giuseppe Piazzi (1746–1826):

„Über einen zwischen Mars und Jupiter längst vermuteten, nun wahrscheinlich entdeckten neuen Hauptplaneten unseres Sonnen-Systems“ (v. Zach)
In: Monatliche Correspondenz der Erd- und Himmelskunde Bd. 3 (1801), S. 604–605.

Von Sonden besuchte Kleinkörper

Asteroiden nachweisen: Bewegung vor Hintergrund

(456) Abnoba. Bild: C. Liefke, 2012

Asteroidenbahnen

- Hauptgürtel (zwischen Mars und Jupiter, >700k)
- Trojaner (Lagrangepunkte um Jupiter, 7k)
- Hildas (3:2-Resonanz mit Jupiter)
- Hungarias (komplizierter, 20k)
- Marsbahnkreuzer (14k)
- Erdnahe Objekte (19k)
- Transneptunische Objekte (TNOs, 3.5k)

Grafik: Public Domain, Vorlage von Nutzer Mdf auf Wikipedia

Asteroiden: Massenverteilung

Bild: Masse of asteroids vs. main belt, Nutzer Kwamigami via Wikimedia Commons unter CC BY-SA 3.0

Gesamtmasse: $\sim 10^{-9} M_{\odot}$, entspricht $5 \cdot 10^{-4} M_{\oplus}$ bzw. 4% der Erdmondmasse

Systematik Umlaufzeiten Asteroiden

Bild: Alan Chamberlin, JPL

Transneptunische Objekte

Kuipergürtel bei ca. 30 bis 50 AE. Gestreute Objekte darüber hinaus.

Noch weit jenseits: Oort'sche Wolke bis 100.000 AE.

Asteroiden: Eigenschaften

Bild: JAXA (Hayabusa-Sonde)

Lose, meist kleinere Asteroiden (Itokawa: $500 \times 300 \times 200$ m) können „Schutthaufen“ sein (lockerer Zusammenhalt), gebildet nach Kollisionen

Bild: NASA (NEAR-Sonde)

Größere Asteroiden (hier: Matilde, Durchmesser 50 km) mit solider Oberfläche, mit Kratern

Abgrenzung nach oben hin: Zwergplaneten

Ceres, Durchmesser: 960 km.

Bild: NASA/JPL-Caltech/UCLA/MPS/DLR/IDA (Dawn)

Pluto, Durchmesser 2380 km.

Bild: NASA / JHU APL / SwRI (New Horizons)

Ähnlich wie terrestrische Planeten — inklusive der Vielfalt:

Ceres sehr wasserhaltig, Eisvulkane, Tonschichten

Pluto Eis-Geologie (Farbe: organische Stoffe [Tholine])

Chemische Zusammensetzung Asteroiden

- **C-Type Asteroids** kohlenstoffhaltig und dunkel, 75% der bekannten Asteroiden, häufiger in den Außenbereichen, Zusammensetzung dürfte jener des frühen Sonnensystems entsprechen
- **S-Type Asteroids** silikathaltig
- **X-Type Asteroids** metallhaltig

Staub von Itokawa (Hayabusa-Mission der JAXA). Bild: DLR

Ausdifferenzierung von Asteroiden

Primitive Asteroiden: Nicht ausdifferenziert

Starke Erhitzung,
Metallkern trennt sich von
Mantel und Oberfläche

Kollisionen legen
Metallkern frei →
metallhaltige Asteroiden

Kometen

- Eisige Kleinkörper
- Langgestreckte Bahnen
- Kombination von beidem führt zu Schweifbildung
- Einteilung: kurzperiodisch ($P < 200$ a), langperiodisch, aperiodisch
- Namensgebung: Bahnart, Entdeckungsjahr, Nummer, Entdeckername

Komet C/1975 V1 (West), Bild: P. Stättmeier / ESO
Kleinkörper (und Zwergplaneten) im Sonnensystem

Umlaufbahn Halleyscher Komet

Kometen

Eishaltige Kleinkörper, bilden in Sonnennähe Schweif(e) aus

Hale-Bopp, 1997. Bild: ESO/E. Slawik

Staubschweif: Staubteilchenfreisetzung aus Eis, Sonnenwind/Strahlungsdruck

Plasmaschweif: Ionen (CO^+ , N_2^+ , CO_2^+ u.a.), blaue Fluoreszenz durch CO^+

Meteorschauer

Entlang der Kometenbahn zurückgelassener etwas größerer Staub erzeugt Meteorschauer (Leoniden, Geminiden etc. — nächste Gelegenheit: Lyriden Ende April gehörend zu C/1861 G1 [Thatcher])

Bild: Geminiden, Asim Patel via Wikimedia Commons unter CC BY-SA 3.0

Kleinkörper (und Zwergplaneten) im Sonnensystem

Kometenkerne

1986: ESA-Sonde Giotto besucht
Komet Halley

Abstand vom Kern rund 600 km

Sichtbar: Staub und Moleküle nur
an wenigen Stellen (10%-15%)
freigesetzt

Bild: ESA / MPS

Rosetta-Mission zu 67P/Tschurjumow-Gerasimenko

Bild: ESA/Rosetta/NavCam unter Lizenz CC BY-SA 3.0 IGO

Rosetta-Mission: Philae-Landung 2014

Bild: Main image, lander inset: ESA/Rosetta/MPS for OSIRIS Team MPS/UPD/LAM/IAA/SSO/INTA/UPM/DASP/IDA; context: ESA/Rosetta/NavCam unter CC BY-SA 3.0 IGO

Einschläge auf der Erde

Barringer-Krater (Meteor Crater). Bild: Shane Torgerson via Wikimedia Commons unter CC BY 3.0

Meteoriten

- kohlige Chondrite – entspricht Asteroid Klasse C, Bildung im frühen Sonnensystem, äußere Regionen (> 3 AE), Chondrulen Reste des Ausgangsmaterials
- normale Chondrite — entspricht Asteroid Klasse S, Bildung im frühen Sonnensystem, < 3 AE.
- Eisen-Nickel-Meteorite – entspricht Asteroid Klasse X (M), Metallkern eines differenzierten, auseinandergebrochenen Asteroiden
- Achondrite – Mantelmaterial eines differenzierten Körpers, bei Kollision freigesetzt sehr selten: Mars, Mond
- Stein-Eisen-Meteorite – Übergangszone Mantel und Kern eines differenzierten Körpers

Meteoriten

Bild: C. Liefke

Hier: Pallasit, Eisen-Nickel mit Olivin-Einschlüssen

Interplanetarer Staub

Eigenes Bild

Zodiakallicht: Streuung an Staubteilchen in Sonnensystem-Ebene

Größere Staubteilchen können als Mikrometeoriten zu Boden sinken, ohne spektakuläre Leuchterscheinung

Einschläge

Einschlagswahrscheinlichkeiten

Wie groß ist die Gefahr?

G. H. Stokes et al., Report of the Near-Earth Object Science Definition Team, NASA (2017)