

**Zeitschrift:** Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft  
**Herausgeber:** Schweizerische Astronomische Gesellschaft  
**Band:** 73 (2015)  
**Heft:** 388

**Artikel:** New Horizons bei Pluto : eine unbekannte Welt rückt ins Blickfeld  
**Autor:** Baer, Thomas  
**DOI:** <https://doi.org/10.5169/seals-897365>

### Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften auf E-Periodica. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Zeitschriften und ist nicht verantwortlich für deren Inhalte. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern beziehungsweise den externen Rechteinhabern. Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen sowie auf Social Media-Kanälen oder Webseiten ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. [Mehr erfahren](#)

### Conditions d'utilisation

L'ETH Library est le fournisseur des revues numérisées. Elle ne détient aucun droit d'auteur sur les revues et n'est pas responsable de leur contenu. En règle générale, les droits sont détenus par les éditeurs ou les détenteurs de droits externes. La reproduction d'images dans des publications imprimées ou en ligne ainsi que sur des canaux de médias sociaux ou des sites web n'est autorisée qu'avec l'accord préalable des détenteurs des droits. [En savoir plus](#)

### Terms of use

The ETH Library is the provider of the digitised journals. It does not own any copyrights to the journals and is not responsible for their content. The rights usually lie with the publishers or the external rights holders. Publishing images in print and online publications, as well as on social media channels or websites, is only permitted with the prior consent of the rights holders. [Find out more](#)

**Download PDF:** 25.02.2026

**ETH-Bibliothek Zürich, E-Periodica, <https://www.e-periodica.ch>**

## New Horizons bei Pluto

# Eine unbekannte Welt rückt ins Blickfeld

■ Von Thomas Baer

*Pluto wurde bislang noch nie von einer Planetensonde besucht. Entsprechend wenig weiss man über den Zwergeplaneten. Die Bilder, welche das Weltraumteleskop Hubble von Pluto schoss, haben eine Auflösung von gerade mal 500 km pro Bildpunkt! New Horizons soll uns nun Einblicke in eine bislang unbekannte Welt gewähren.*

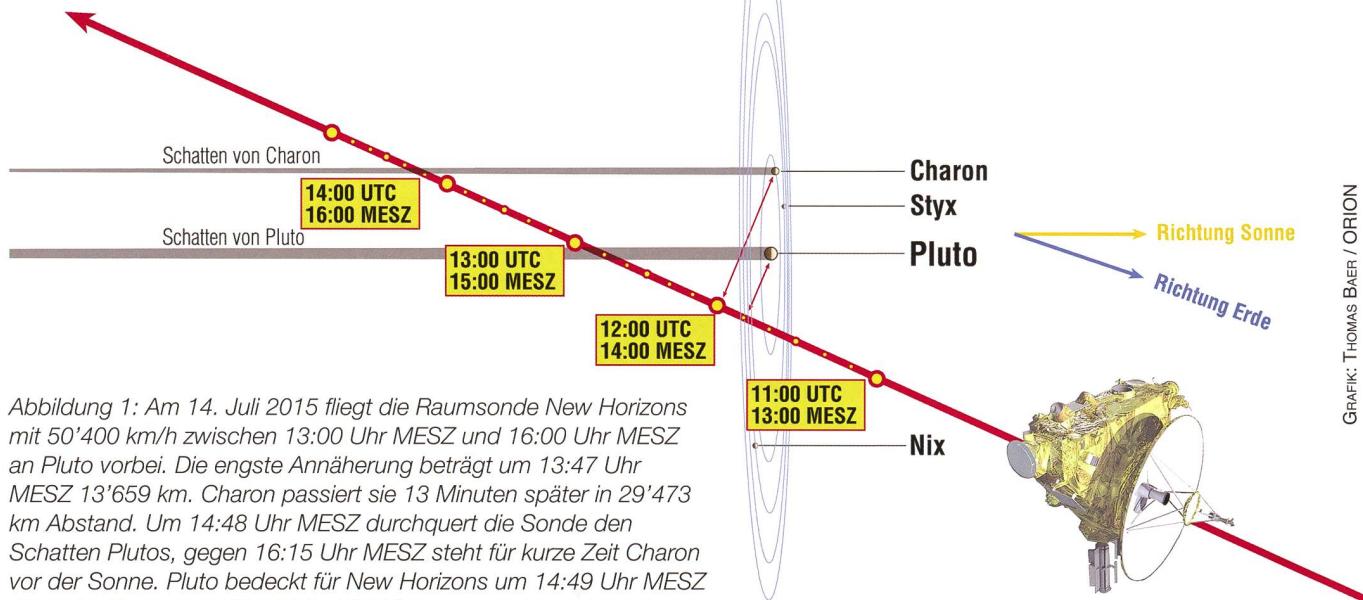


Abbildung 1: Am 14. Juli 2015 fliegt die Raumsonde New Horizons mit 50'400 km/h zwischen 13:00 Uhr MESZ und 16:00 Uhr MESZ an Pluto vorbei. Die engste Annäherung beträgt um 13:47 Uhr MESZ 13'659 km. Charon passiert sie 13 Minuten später in 29'473 km Abstand. Um 14:48 Uhr MESZ durchquert die Sonde den Schatten Plutos, gegen 16:15 Uhr MESZ steht für kurze Zeit Charon vor der Sonne. Pluto bedeckt für New Horizons um 14:49 Uhr MESZ die Erde, Charon um 16:16 Uhr MESZ.

Die amerikanische Weltraumorganisation NASA hat die Missionsziele in drei Bereiche «erforderlich», «wichtig» und «wünschenswert» unterteilt. Die Planetenforscher wollen Informationen über den geologischen Aufbau und die Geomorphologie von Pluto und Charon gewinnen. Dabei sollen die Oberflächen der beiden Himmelskörper kartiert und die dünne Atmosphäre Plutos beim Durchflug durch dessen Schatten untersucht werden. Unter die wichtigen Ziele fallen auch Beobachtungen von Oberflächenveränderungen und das Verhalten seiner Atmosphäre. Auch Stereobilder sind von Pluto und Charon geplant. Weiter wollen die Wissenschaftler Plutos Ionosphäre und ihre Wechselwirkung mit dem

Sonnenwind genauer untersuchen, auch bei Charon eine möglicherweise vorhandene Atmosphäre nachweisen sowie die Temperaturen der Oberflächen beider Körper aufzeichnen und die Albedos ermitteln. Wenn am 14. Juli 2015 alles planmäßig verläuft, dürfen wir über das Plutosystem eine Menge von Daten und Bildern übermittelt bekommen. Spannend wird sein, ob Pluto von noch mehr, bislang unentdeckten Monden umkreist wird, oder ob ihn gar ein feines Ringsystem umgibt. Sicher werden die Planetenforscher auch die Radien, Massen und Dichten der sechs heute bekannten Gestirne genauer kennen. Ob Pluto und Charon Magnetfelder besitzen, wird sich weisen.

### Mit Spannung erwarteter Vorbeiflug

Noch nie zuvor hat eine Planetensonde in einer vergleichbar grossen Sonnendistanz einen Himmelskörper besucht. Bislang hielt Voyager 2 mit ihrem Neptun-Besuch im Jahre 1989 den Rekord. Nun rast New Horizons am 14. Juli 2015 gegen 13:00 Uhr MESZ in 4.77 Milliarden km Entfernung – zum Vergleich: Der Rosetta-Lander Philae war mit 509 Millionen km bloss ein «Katzensprung» von uns entfernt – an Pluto und seinen Trabanten vorbei. Es handelt sich förmlich um eine rund vierstündige Stippvisite, denn die Sonde rauscht mit einer Geschwindigkeit von 13.78 km/s weiter in den Kuipergürtel hinaus, wo in den Jahren 2018 und 2019 ein weiterer Vorbeiflug

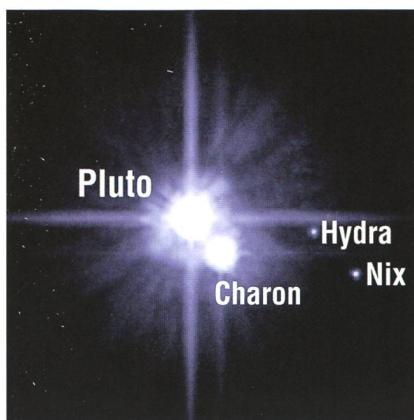


Abbildung 2: Das Plutosystem im Jahre 2006.

an einem grösseren Objekt geplant ist. Die Energieversorgung der Sonde sollte ausreichen, damit sie, so rechnen die Wissenschaftler, bis ins Jahre 2025 und in einer Entfernung von rund 8 Milliarden km funktionstauglich sein sollte.

Seit dem Flyby-Manöver an Jupiter am 28. Februar 2007 steuerte die Raumsonde direkt auf ihr erstes Etappenziel Pluto zu, liess im Juni 2008 Saturn hinter sich und kreuzte im Frühjahr 2011 die Uranus- und im vergangenen August die Neptunbahn, ohne aber neuerlich Schwung zu holen.

Am Dienstag, 14. Juli 2015, ab 13:00 Uhr MESZ wird es spannend. Jetzt beginnt die «heisse Phase» der langersehnten Begegnung. Um 14:47 Uhr MESZ erfolgt die engste Begegnung mit Pluto (13'659 km), Punkt 15:00 Uhr MESZ zieht sie am nächsten an Charon vorüber (29'473 km). Die Flugbahn ist so berechnet, dass New Horizons gegen 14:48 Uhr MESZ genau durch den Kernschatten Plutos fliegt und eine totale Sonnenfinsternis erlebt. Die Planetenforscher versprechen sich davon, die ausgesprochen dünne Atmosphäre des Zwergplaneten, von der Sonne durchleuchtet, vermessen zu können. Analoges geschieht um 16:15 Uhr MESZ mit dem Passieren des Charon-Schattens.

## Die Sonde und ihr Instrumentarium

Die Raumsonde New Horizons hat die Form eines Dreiecksprismas und ist von den Dimensionen her etwa mit einem Konzertflügel vergleichbar. Sie ist 465 kg schwer, wobei die Instrumente gerade mal  $\frac{1}{15}$  des Gesamtgewichtes ausmachen. Die Hauptmasse verteilt sich auf die

Struktur der Sonde, die Raketenmotoren samt Treibstoff und die Parabolantenne.

**Alice** heisst die weiterentwickelte Version des Rosetta-Ultraviolett-Spektrometers, welches zur Untersuchung der Plutoatmosphäre eingesetzt wird. Es zeichnet im ultravioletten Strahlungsbereich bei 50 bis 180 nm Wellenlänge auf und besteht aus einem kompakten Teleskop, einem Spektrografen und einem Sensor, der 32 Pixel mit je 1.024 spektralen Kanälen aufweist. **Ralph** ist ein Kartograph, der die Oberflächenstruktur sowie die Zusammensetzung der Pluto- und Charonoberflächen mit einer Bildauflösung von 250 m pro Pixel aufzeichnen soll. Das Instrument ist mit einem 6 cm-Teleskop bestückt, welches das eingefangene Licht auf zwei Kameras verteilt, die Multispectral Visible Imaging Camera (MVIC), bestehend aus vier Farb-CCD-Kameras und drei CCDs für panchromatische (schwarz-weiße) Bilder, und dem Linear Etalon Imaging Spectral Array (LEISA), welcher im infraroten Bereich bei 1.25 bis 2.50  $\mu\text{m}$  Wellenlänge arbeitet.

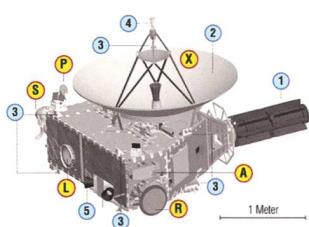
**LORRI** steht für Long Range Reconnaissance Imager. Es handelt sich hier um eine hochauflösende CCD-Kamera, die direkt an einem 20.8-cm-Teleskop montiert ist. Die Aufzeichnungen mit LORRI haben bereits begonnen (vgl. Abbildung 4 auf Seite 25), zeigen aber Pluto und Charon bloss als unscharfe Lichtflecke. Bald aber werden die Bilder von New Horizons jene des Hubble-Weltraumteleskops übertreffen. Bei der nächsten Annäherung wird eine Bildauflösung von bis zu 50 m pro Pixel erwartet!

Mit dem Radio Experiment **REX** will man Plutos Atmosphäre untersuchen. Mit Hilfe von Parabolantennen des Deep Space Networks (DSN), ein Netz, das zur Kommunikation mit Raumsonden und Satelliten dient, werden Radiowellen zu New Horizons geschickt, welche der Raumflugkörper während seines Durchflugs durch Plutos Atmosphäre verändert aufnimmt und wieder zur Erde zurücksendet. Auf diese Weise lässt sich die atmosphärische Zusammensetzung studieren.

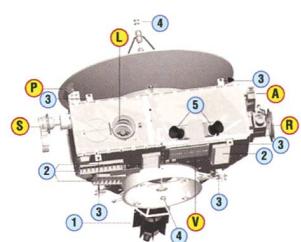
Die beiden Instrumente **SWAP** (Solar Wind Analyzer around Pluto) und **PEPSSI** (Pluto Energetic Particle Spectrometer Science Investigation) messen geladene Teilchen, respektive neutrale Atome, die aus Plutos Atmosphäre entweichen und vom Sonnenwind aufgeladen werden. Mit Hilfe dieser beiden Geräte wollen die Wissenschaftler herausfinden, ob Pluto eine Magnetosphäre besitzt.

Das letzte Instrument, welches in Flugrichtung ausgerichtet ist, zählt die auftreffenden Staubpartikel und ihre Masse entlang der Flugroute. **Venetia** (Venetia Burney Student Dust Counter) ist das erste von Studenten der University of Colorado entwickelte Instrument, das auf einer planetaren Sonde der NASA mitreist. Venetia arbeitet nicht erst bei der Plutopassage, sondern während des gesamten Flugs. Die hochempfindliche 46 × 30 cm messende Detektorplatte ist an einer Elektronikbox, die sich inneren der Sonde befindet, verbunden. Es können Partikel mit einer Masse von  $4 \cdot 10^{-15}$  bis  $4 \cdot 10^{-12}$  kg nachgewiesen werden.

## Die New Horizons-Sonde



- A Alice (Ultraviolet-Spektrometer)
- R Ralph (Kartograph)
- L LORRI (Long Range Reconnaissance Imager)
- S SWAP (Solar Wind Analyzer around Pluto)
- P PEPSSI (Pluto Energetic Particle Spectrometer Science Investigation)
- X REX (Radio Experiment)
- V Venetia (Venetia Burney Student Dust Counter)



- 1 RTG Radioisotopengenerator
- 2 Parabolhochleistungsantenne
- 3 Steuerdüsen
- 4 Antennen niedriger Leistung
- 5 Sternsensoren

Startmasse	478 kg
Trägerrakete	Atlas V 551
Startdatum	19. Januar 2006, 19:00:00 UTC
Ende der Mission	2016

Abbildung 3: Aufbau und Instrumente der New Horizons-Planetensonde.

## Was wissen wir von Pluto bislang?

Da der Zwerghplanet bislang nur von der Erde, respektive aus der Umlaufbahn des Weltraumteleskops Hubble beobachtet werden konnte, weiss man entsprechend wenig über Pluto. Die Bildauflösung von Hubble-Aufnahmen des fernen Sonnenwandleers lässt nicht viel mehr als Gebiete unterschiedlicher Helligkeiten erkennen. Feinere Details sind auf den stark verpixelten Bildern nicht zu sehen. Ein Vergleich von Aufnahmen aus den Jahren 2002 und 2003 zeigen, dass die nördliche Hemisphäre etwas heller geworden ist und der Zwerghplanet rötlichbraun erscheint.

Auch über den inneren Aufbau Plutos und seines Begleiters Charon konnte bislang nur spekuliert werden. New Horizons wird in dieser Hinsicht viele Fragezeichen tilgen können. Ein Vergleich mit dem Eismond Triton liegt auf der Hand. Pluto ist mit seinen momentan gültigen 2310 km Durchmesser deutlich kleiner als die sieben grössten Monde des Planetensystems. Seine Dichte schätzen die Forscher auf etwa  $2 \text{ g/cm}^3$ , ähnlich jener des Neptunmondes, was auf eine Zusammensetzung aus Gestein (ca. 70%) und Wassereis (ca. 30%) schliessen liesse. Der felsige Silikatkern soll rund 750 km mächtig sein, umgeben von einem dicken Eispanzer. Einige Wissenschaftler vermuten sogar einen «unterirdischen Ozean», der durch radioaktive Aufheizung der Kernregion entstanden sein könnte. Auch über Charons inneren Aufbau gibt es nur Vermutungen. Entweder ist er, wie man bei Pluto annimmt, differenziert geformt, sprich aus einem felsigen Kern und einem umgebenden Eispanzer bestehend, oder aus einem Konglomerat aus Eis und Stein.

Etwas mehr weiss man über Plutos dünne Atmosphäre. Sie setzt sich grösstenteils aus Stickstoff, ein wenig Kohlenmonoxid und geringen Spuren von Methan zusammen. Während nahe der Oberfläche Temperaturen von  $-220^\circ \text{ C}$  herrschen sollen, sind die unteren Atmosphärenschichten mit rund  $-180^\circ \text{ C}$  relativ «wärmer», noch höher sogar erreichen sie  $-170^\circ \text{ C}$ , was zu einer klassischen «Inversions-Wetterlage» führt. Messungen am James Clerk Maxwell Teleskop auf dem Mauna Kea Observatorium in Hawaii haben ergeben, dass die Gashülle bis zu 3'000 km hoch über die Plutoober-

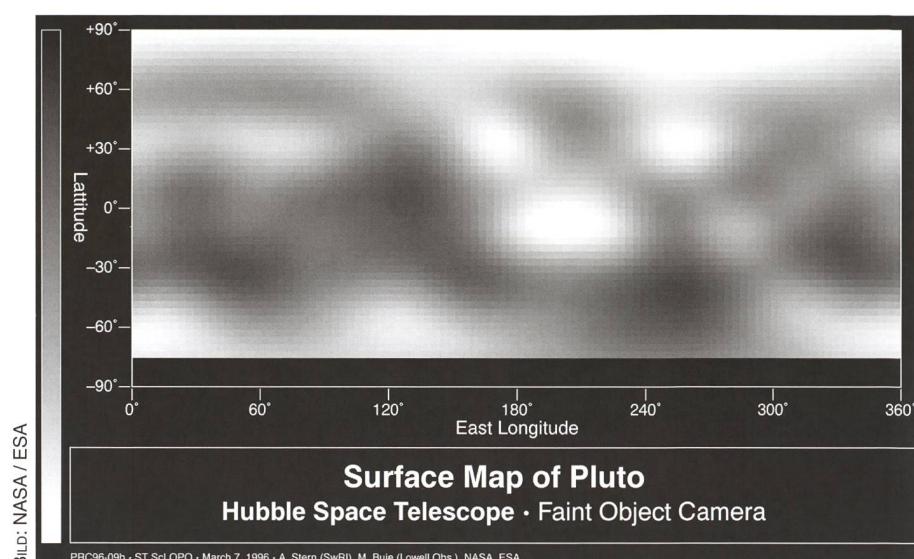


Abbildung 4: Diese Karte der Plutooberfläche zeigt lediglich helle und dunklere Strukturen, jedoch keinerlei feinere Details.

fläche reichen soll. Zum Vergleich: Die Erdatmosphäre hat über der Äquatorregion eine Mächtigkeit von gerademal 15 km, die heisse Venusatmosphäre ist rund 70 km dick, wobei ihre Exo-sphäre sich bis etwa 220 bis 250 km über die Oberfläche erstreckt.

## Weiterflug in den Kuiper-Gürtel

Nach ihrem Rendez-vous mit Pluto wird New Horizons in den Kuiper-gürtel vordringen. In diesem flachen Ring, der sich 30 bis 50 Astronomische Einheiten (AE) weit hinaus erstreckt, kreisen mehr als 70'000 Objekte. Die allermeisten haben

Grössen von mehr als 100 km Durchmesser, sind also in die Grössenkategorie der Saturnmonde Janus, Phoebe, Epimetheus oder Prometheus einzureihen. Diese Körper sind mit erde gebundenen Teleskoppen kaum zu finden und daher ein spannendes Forschungsfeld für New Horizons.

Ein Drittel der Kuiper Belt Objects (KBO) bewegen sich auf sogenannten resonanten Bahnen zu Neptun, so auch die Plutinos in 40 AE (3:2-Resonanz) oder Körper mit einer 2:1-Resonanz, Twotinos genannt.

**Thomas Baer**  
Bankstrasse 22  
CH-8424 Embrach

GRAFIK: WIKIPEDIA / ORION

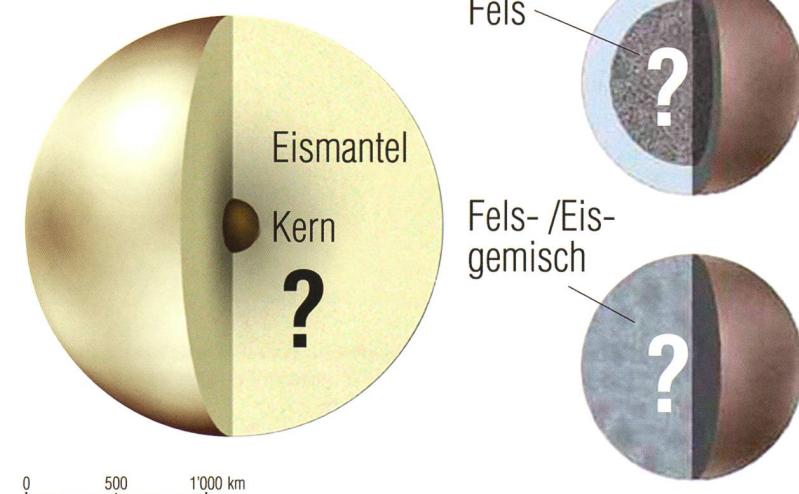


Abbildung 5: Über den inneren Aufbau Plutos (links) und Charon (rechts) kann vorerhand nur spekuliert werden. Nach dem Vorbeiflug von New Horizons am 14. Juli 2015 dürften viele Rätsel gelüftet werden.



## Teleskop-Service - DER Fachhandel für die Amateurastronomie!



Voraussichtlich ab Juli 2015 in neuen Räumen in Parsdorf bei München

- Noch besserer Service, größeres Lager, besserer Versand!

Die ONTC Baureihe von Teleskop-Service:  
Perfektion in Optik und Mechanik, in Deutschland individuell nach Ihren Wünschen gebaut!



ONTC Newton-Teleskope von Teleskop Service bieten höchste Qualität und maximale Flexibilität. Wir fertigen das Teleskop nach Ihren Wünschen.

- ◆ Öffnungen von 8" bis 16" verfügbar, Öffnungsverhältnisse je nach Modell von f/3 bis f/6,4
- ◆ Maßgefertigter Carbon-Tubus mit hoher Steifigkeit und geringem Gewicht - Wanddicke 5 mm
- ◆ Freie Wahl des Okularauszuges, je nach Anwendung, aus dem angebotenen Sortiment
- ◆ Optimierung des Fangspiegeldurchmessers für maximale Ausleuchtung bei möglichst wenig Abschattung
- ◆ Hervorragende Temperaturreigenschaften - kein Nachfokussieren notwendig
- ◆ Selektierte Optiken durch Teleskop Service - jeder ONTC Newton wird vor Versand auf unserer optischen Bank getestet
- ◆ Beste Lagerung des Haupt- und Fangspiegels durch Fassungen aus Deutschland - nach unseren Angaben gefertigt
- Optimale Ausbaufähigkeit und Zukunftssicherheit - der ONTC Newton kann jederzeit Ihren Interessen angepasst werden.



Justierstabile Hauptspiegelzelle, mit 9-Punkt Auflage oder Zentralfassung (beim 16" Modell)



Verschiedene Fokuspositionen für maximale Flexibilität



Dünne aber sehr steife Fangspiegelspinne, Kante des Fangspiegels geschwärzt



Verschiedene hochwertige Fokussierer zur Wahl, z.B.:  

- TS ACUN
- Moonlite
- JMI
- Starlight Feathertouch

