

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: 60 (2002)
Heft: 311

Artikel: Das Kuiper-Gürtel-Objekt 1998 WW31 aus Künstler-Sicht
Autor: Jost-Hediger, Hugo
DOI: <https://doi.org/10.5169/seals-898498>

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

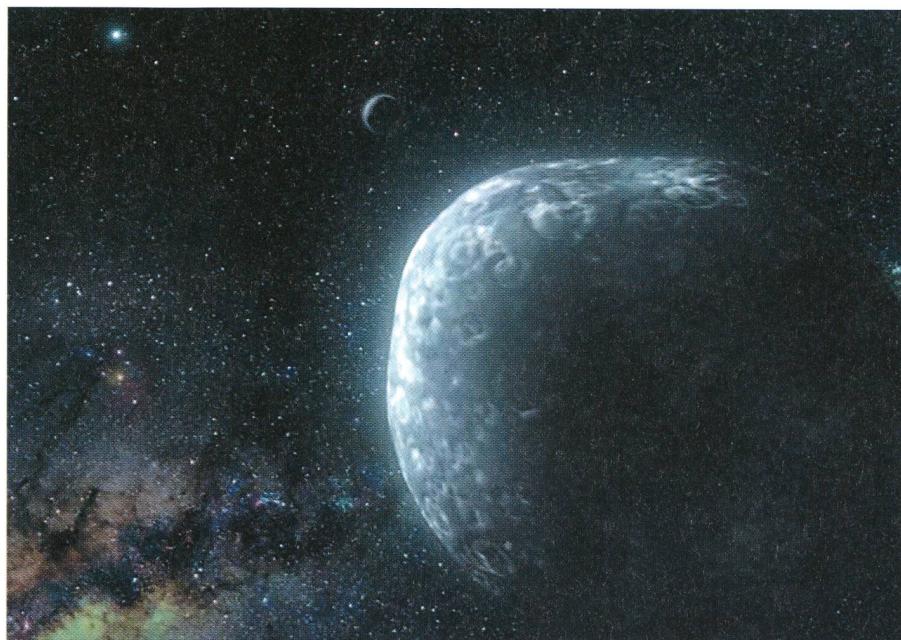
The ETH Library is the provider of the digitised journals. It does not own any copyrights to the journals and is not responsible for their content. The rights usually lie with the publishers or the external rights holders. Publishing images in print and online publications, as well as on social media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

Download PDF: 21.02.2026

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

Das Kuiper-Gürtel-Objekt 1998 WW31 aus Künstler-Sicht

HUGO JOST-HEDIGER



Das vorliegende Bild (Fig. 1) stellt das Kuiper-Gürtel-Objekt 1998 WW31 aus Künstler-Sicht dar. Diese eisigen Körper umkreisen einander an der Grenze unseres Sonnensystems. Im Vordergrund sehen wir ein Objekt des Duos, während der zweite Körper, das dunkle runde Objekt, im Hintergrund des Bildes sichtbar ist. Beide Objekte sind von ungefähr derselben Grösse. Beide werden von der Sonne von hinten beleuchtet. Sie umkreisen die Sonne gemeinsam in rund 301 Jahren (Pluto 248 Jahre).

Fig. 1: 1998 WW31 aus Künstler-Sicht.

Exkurs 1: Die Suche nach dem Kuiper-Gürtel

1950 stellte der Niederländische Astronom JAN OORT die Hypothese auf, dass die Kometen alle von einer weit entfernten, ausgedehnten Hülle aus Eiskörpern stammen. Diese Wolke befindet sich zirka 50000 mal weiter von der Sonnen entfernt als die Erde. Diese Region wird die «Oortsche Wolke» genannt.

Ein Jahr später schlug der Astronom GERARD KUIPER vor, dass einige bei der Geburt des Sonnensystems übrig gebliebene Trümmer sich dicht hinter der Neptun-Bahn befinden sollten. Er machte den Einwand, dass es ungewöhnlich wäre, wenn solche Trümmer nicht gleichmäßig verteilt wären, da dies bedeuten würde, dass das Sonnensystem eine diskrete Grenze besitzen würde.

Diese Bemerkung wurde durch die Entdeckung einer weiteren Familie von Kometen, der Jupiter-Population, gestärkt. Diese Gruppe von Kometen unterscheidet sich von den aus der Oortschen Wolke stammenden Kometen deutlich. Sie umkreisen die Sonne in weniger als 20 Jahren (im Gegensatz zu den Kometen aus der Oortschen Wolke mit Umlaufzeiten von 200 Millionen Jahren).

ren) und sind einmalig, da ihre Umlaufebenen alle in der Nähe der Erdbahn-ebene liegen. Zusätzlich bewegen sich alle diese Kometen in derselben Richtung um die Sonne

KUIPERS Hypothese wurde in den frühen 1980er Jahren durch Computer-Simulationen der Entstehung des Sonnensystems weiter untermauert. Sie sagten voraus, dass sich auf natürliche Weise

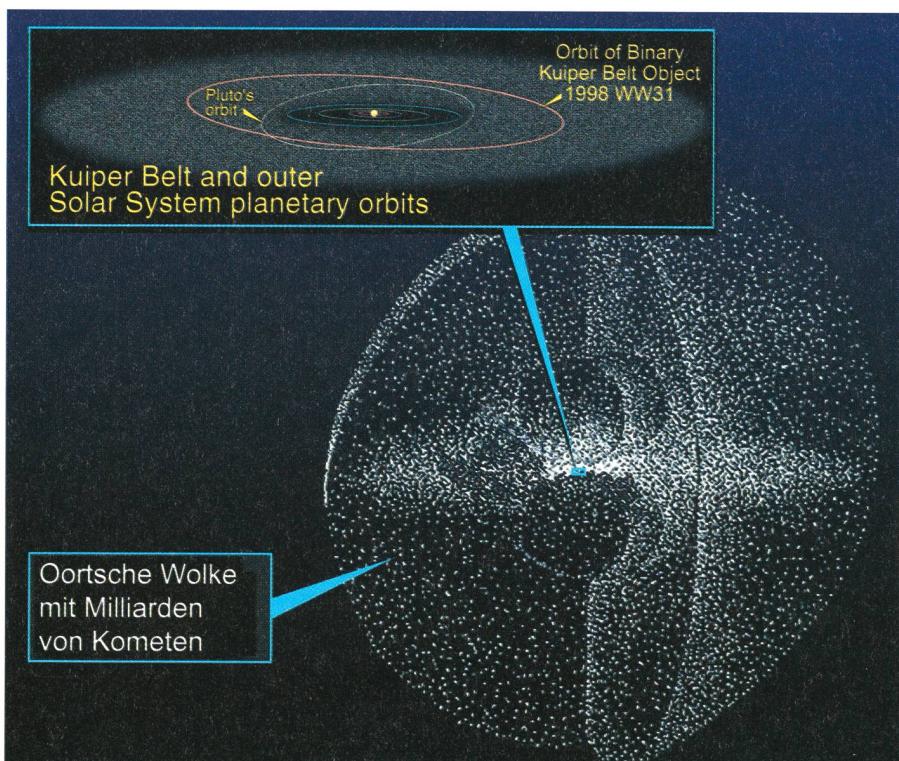


Fig. 2: Der Kuiper-Gürtel.

eine Trümmerscheibe rund um die Grenze des Sonnensystems bilden sollte. Gemäss diesem Szenario hatten sich die Planeten im inneren Bereich des Sonnensystems relativ rasch aus dem anfänglichen Scheiben-Material gebildet und dabei übrig gebliebene Trümmer durch ihre Gravitation gründlich zusammengewischt.

Wie auch immer, hinter Neptun, dem letzten der grossen Gasplaneten, sollte ein Trümmerfeld aus eisigen Ob-

jecten, welche sich nie zu einem Planeten geformt hatten, erhalten geblieben sein.

Der Kuiper-Gürtel blieb bis 1992 eine Theorie. Damals wurde erstmals ein zirka 230 Kilometer grosser Körper, 1992QB1 genannt, im Bereich des hypothetischen Kuiper-Gürtel's entdeckt. Kurz danach wurden weitere ähnliche Objekte entdeckt und der Kuiper-Gürtel wurde dadurch zur gesicherten Realität. Der 1930 entdeckte Pluto wird heute als

das grösste Mitglied des Kuiper-Gürtels betrachtet. Neptuns Monde Triton und Neiride sowie Saturns Satellit Phoebe besitzen derart untypische Bahnen dass es sich dabei sehr wahrscheinlich um durch die Planeten eingefangene Kuiper-Gürtel-Objekte handelt. Weiter haben die Astronomen bisher sieben aus dieser Region stammende Binär-Objekte entdeckt.

HUGO JOST-HEDIGER

Exkurs 2: Die Beziehung zwischen dem Kuiper-Gürtel und der Oortschen Wolke

Quelle

StScI PR 02-04, 17.4.2002

Die Grafik (Fig. 3) zeigt, dass der Kuiper-Gürtel wie eine Scheibe geformt ist (inneres Diagramm) und sich innerhalb der hüllenförmigen Struktur in der Oortschen Wolke befindet. Er befindet sich in den äusseren Bereichen des Sonnensystems und ist der Schrotthaufen des Sonnensystems. In ihm befinden sich unzählige Eisbrocken, welche beim «Bau» des Sonnensystems übriggeblieben sind. Die Oortsche Wolke ist eine ausgedehnte Hülle aus Milliarden von Kometen.

Das innenliegende Diagramm vergleicht die Umlaufbahn von Pluto mit der Umlaufbahn des Binärobjectes 1998 WW31, das sich im Kuiper-Gürtel befindet. Der Kuiper-Gürtel erstreckt sich von innerhalb der Pluto-Bahn bis zu den äusseren Bereichen des Sonnensystems.

HUGO JOST-HEDIGER

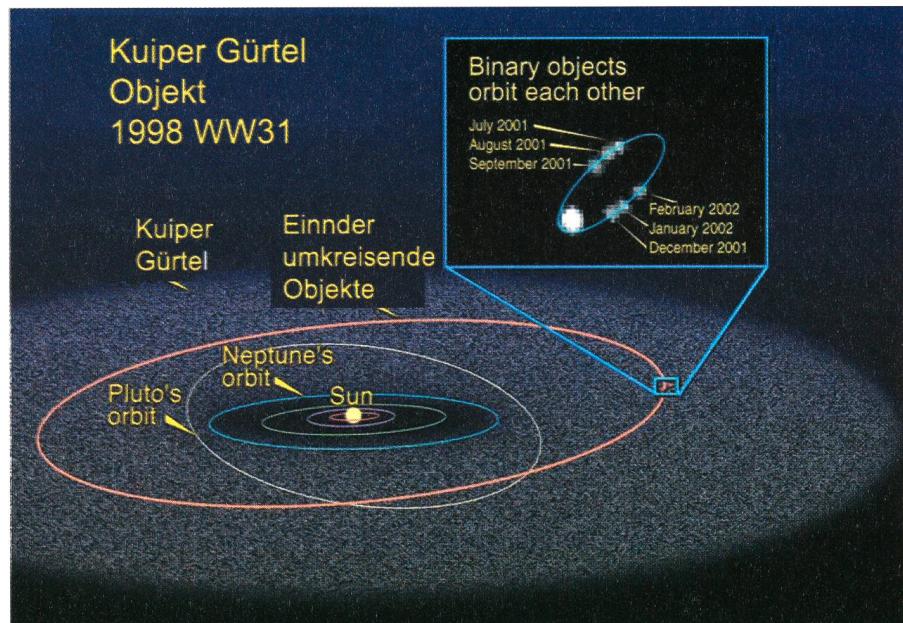


Fig. 3: Kuiper-Gürtel und Oortsche Wolke.

Bugschock nahe bei einem jungen Stern

HUGO JOST- HEDIGER

Das HST macht im naheliegenden Orion-Nebel, einer Geburtsstätte neuer Sterne, weiterhin interessante und erstaunliche Entdeckungen. Ein solches Juwel ist der in Bild 1 gezeigte Bugschock rund um den sehr jungen Stern LL Ori.

Benannt nach der sichelförmigen Welle, welche ein Schiff beim durchfliugen des Wassers verursacht, kann ein Bugschock im All durch das Zusammenprallen von zwei Gasströmen verur-

sacht werden. LL Ori stösst einen energetischen Sternwind, einen Strom geladener Partikel, welche sich rasch vom Stern entfernen, aus. Unsere Sonne selber verursacht eine weniger starke Variante eines solchen Sternwindes, welcher für die Polarlichter auf der Erde verantwortlich ist.

Das sich schnell bewegende Gas von LL Ori stösst mit dem sich langsam bewegenden Gas, welches sich vom Zentrum des Orion-Nebels weg bewegt, zu-

sammen. Dieses Zentrum befindet sich im Bild in der rechten unteren Ecke. Die Fläche, auf welcher diese zwei Gasströme zusammenprallen, ist der im Bild sichtbare Bugschock.

Anders als eine durchs Wasser verursachte Welle handelt es sich bei diesem Gebilde um eine dreidimensionale Struktur. Die filamentartige Emission hat eine ausgeprägte Grenze auf der von LL Ori abgewandten Seite. Sie ist aber auf der dem Stern am nächsten liegenden Seite diffus. Dies ist ein charakteristisches Merkmal vieler Bugschocks.

Eine zweiter, schwächerer Bugschock kann bei einem Stern nahe der rechten oberen Ecke des Bildes beobachtet werden. Die Astronomen konnten in dieser komplexen, sternformen-