

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: 55 (1997)
Heft: 278

Artikel: HST beobachtet Bausteine von Galaxien
Autor: Jost-Hediger, Hugo
DOI: <https://doi.org/10.5169/seals-898642>

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: 24.01.2026

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

HST beobachtet Bausteine von Galaxien

HUGO JOST-HEDIGER

Neue Aufnahmen des «Hubble Space Teleskop» zeigen Objekte, welche Bausteine von Galaxien im frühen Universum sein könnten. Sie zeigen 18 gigantische Sterngruppen, welche alle in derselben Entfernung von der Erde zu liegen scheinen. Sie sind sich gegenseitig genügend nahe, um eventuell zu galaxiengrossen Objekten verschmelzen zu können. Sie sind so weit von uns entfernt, 11 Milliarden Lichtjahre, dass wir sie in einem Zustand sehen, in welchem gemeinhin die Entstehung von Galaxien angenommen wird. Die Beobachtungen stützen Theorien, wonach die Galaxienentstehung mit der Formung von Sterngruppen beginnt und mit der Bildung von immer grösseren Strukturen beendet wird. Die neuen Beobachtungen geben Aufschluss über eine Vergangenheit, in der die Wissenschaftler die endgültige Antwort über die Bildung des Universums zu finden hoffen.

Galaxien

Galaxien sind die grössten Ansammlungen von Sternen im Universum. In einer Galaxie sind durch die Gravitation Milliarden von Sternen aneinander gebunden. Unsere Sonne befindet sich in der sogenannten «Milchstrasse», unserer Heimatgalaxie. Sie liegt ca. 2/3 vom Zentrum der Galaxie entfernt in einem der Spiralarme, dem sogenannten Sagittarius-Arm.

Galaxien kommen in verschiedenen Grössen und Formen vor: Zwerggalaxien, mittleren Galaxien und Riesengalaxien. Unsere Milchstrasse ist eine mittelgrosse Spiralgalaxie. Zwei irreguläre Satellitengalaxien, die kleine und die grosse Magellansche Wolke, umkreisen sie.

Das einfachste Klassifikationsschema wurde durch E. HUBBLE erdacht. Es klassifiziert die Galaxien als Spiralgalaxien, elliptische oder irreguläre Galaxien.

Spiralgalaxien haben unmissverständliche, charakteristische Eigenschaften: eine starke Konzentration von Sternen bildet im Zentrum eine Ausbauung und die Spiralen sind flach. Spiralgalaxien sind reich an Gas und Staub, welche für das Bilden der Sterne notwendig sind. Die blaue Farbe der Spiralgalaxien zeigt den Astronomen an, dass Sternentstehungsprozesse immer noch im Gang sind.

Auch elliptische Galaxien haben eine charakteristische Struktur. Diese Galaxien können die Form einer Kugel bis zur Form einer Zigarre aufweisen. Anders als Spiralgalaxien befindet sich in den elliptischen Galaxien kein Gas und Staub. Die rote Farbe dieser Galaxien zeigt den Astronomen, dass der Prozess der Sternentstehung beendet ist.

Alle Sterne in diesen Galaxien sind demzufolge alte Sterne.

Irreguläre Galaxien haben keine definierte Struktur. Oft sind irreguläre Galaxien die kleinen Begleiter grösserer Galaxien. Die kleine und grosse Magellansche Wolke sind solche Galaxien.

Auch Galaxien selber stehen unter dem Einfluss der Gravitation. Die Milchstrasse ist gravitativ mit mehreren anderen Galaxien lose zu einer Gruppe, der sogenannten «lokalen Gruppe», zusammengebunden. Auch die gigantische Spiralgalaxie «Andromeda, M31» gehört zu dieser Gruppe.

Bild 1:

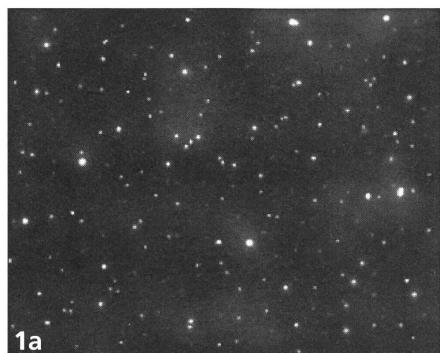
a) 0 - 0,5 Milliarden Jahre:
Beginnend mit der sehr gleichmässigen Verteilung von Materie direkt nach dem Urknall beginnt die Gravitationskraft von massiven Sternklumpen mehr Materie anzu ziehen.

b) 0,5 - 1 Milliarde Jahre:
Grössere Sternklumpen wachsen durch Verschmelzung mit kleineren Sternhaufen:

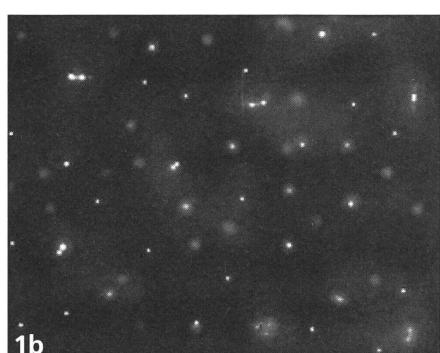
c) 1 - 2 Milliarden Jahre:
Nach dem Anwachsen der Sternklumpen zu einer Grösse von einem Bruchteil unserer Galaxie sind die Sternklumpen gross genug, um von Hubble gesehen zu werden.

d) 2 - 4 Milliarden Jahre:
Durch das Verschmelzen der subgalaktischen Objekte und Kollisionen entstehen irregulär aussehende Objekte.

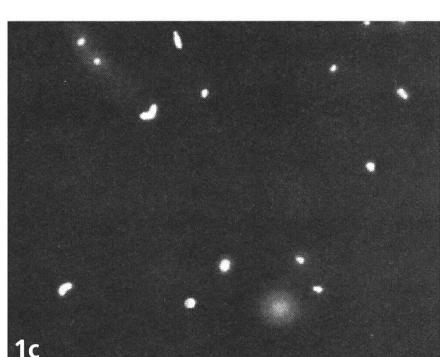
e) 4 - 13 Milliarden Jahre:
Galaxien von heutigem Aussehen entstehen. Elliptische Galaxien und Spiralgalaxien mit der roten, alten Sternpopulation im Inneren und der jungen, blauen Sternpopulation in den Spiralarmen.



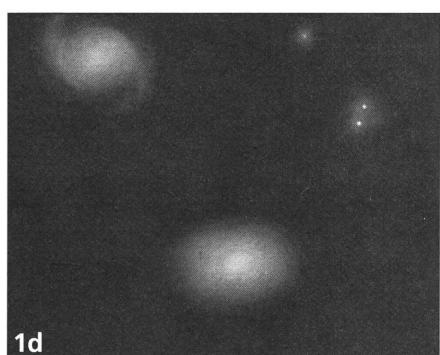
1a



1b



1c



1d



1e

In grösseren Galaxienhaufen, den «Clustern», sind die Galaxien gravitativ so stark gebunden, dass unter ihnen Wechselwirkungen stattfinden. Der der «Lokalen Gruppe» naheliegendste Hau- fuen wird, da er von der Erde aus gesehen im Sternbild Virgo zu liegen scheint, «Virgo Cluster» genannt. Oft sind Hau- fuen und kleine Gruppen von Galaxien zu noch grösseren Strukturen, den «Super Clustern», zusammengefügt. Der «Super Cluster», in welchem wir selber uns befinden, enthält die «Lokale Gruppe», den «Virgo Cluster» und mehrere kleine- re Galaxien-Haufen.

Das Studium der Galaxien fällt in den Bereich der Kosmologie, der Erforschung der Evolution des Universums als Ganzes. E. HUBBLE entdeckte beim Studium der Verteilung von Galaxien im All die Expansion des Universums. HUBBLE entdeckte, dass sich Galaxien in jeder Richtung von uns entfernen. Die Ge- schwindigkeit ist dabei umso grösser, je weiter die Galaxien von uns entfernt sind. Seit dieser Zeit wurden durch wei- tere Untersuchungen eine grosse An- zahl unterschiedlicher und fremdartiger Galaxien entdeckt. Bei einigen von ih- nen wird im Zentrum sogar ein schwarz- es Loch vermutet. Die Entdeckungen und Erklärungsversuche dürften noch nicht am Ende sein.

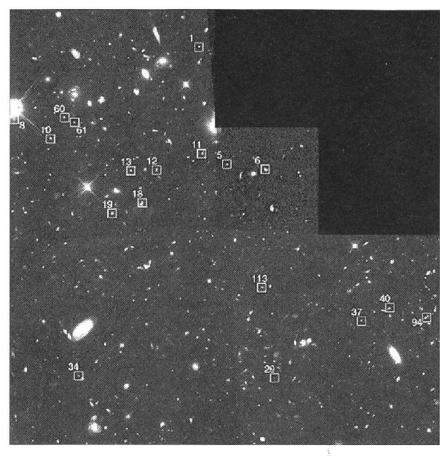
Galaxienentstehung und «kalte dunkle Materie»

Die Hubble-Aufnahmen der subgalaktischen Gebilde, welche sich zusam- menzufügen scheinen, zeigen genau das, was die Theorie der «kalten dunk- len Materie» voraussagt. Die Theorie der «dunklen Materie» versucht zu er- klären, weshalb rund 90% der Materie im Universum unsichtbar ist. Die Astro- nomen theoretisieren über die Existenz von dunkler Materie aufgrund von Gravitationseffekten, welche in den Galaxi- en gemessen werden.

«Kalte dunkle Materie» könnte so einfache Dinge wie Felsen oder so exo- tische kosmische Partikel wie Neu- trinos oder andere unbekannte Partikel sein. Was immer sie auch ist, es muss eine ganze Menge davon geben. Da «dunkle Materie» Masse hat, hat sie Gravitation und dadurch beeinflusst sie das Formen von Klumpen, Gruppen und Haufen. Die Halos von dunkler Masse helfen bei der Entstehung von Galaxien.

Sofern die «dunkle Materie» «kalt» ist, das heisst, die mittlere Bewegung der Teilchen klein ist im Vergleich zur Lichtgeschwindigkeit, dann tendiert die Materie dazu, sich von kleinen Stücken zu grossen Gebilden zu entwickeln. Das heisst, Sternhaufen und kleine Galaxien entstehen zuerst, formen dann grössere

Bild 2:
Eingebettet in diese HST- Aufnahme von nahen und weit entfernten Galaxien sind 18 «Junge Galaxien» oder galaxienbildende Sternklumpen. Jeder Klumpen enthält Staub, Gas und einige Milliarden junger Sterne. Alle Objekte befinden sich in derselben Entfernung von rund 11 Milliarden Lichtjahren und sind mit einem Durchmesser von 2000-3000 Lichtjahren wesentlich kleiner als heutige Galaxien. In dieser Distanz sehen wir in eine Zeit zurück, als das Universum erst ca. 16% des gegenwärtigen Alters erreicht hatte.



Jedes dieser Objekte besteht aus nur rund einer Milliarde junger Sterne. Und Hubble zeigt durch die Beobachtung von vielen blauen Sternen, dass der Sternentstehungsprozess noch voll im Gange ist. Die Objekte haben typischerweise nur einen Durchmesser von rund 2000 Lichtjahren, sind also nicht sehr gross. Unsere eigene Galaxie, die Milchstrasse, hat zum Vergleich einen Durchmesser von ca. 100'000 Lichtjahren. Diese Objekte sind auch viel kleiner als der Durchmesser der Ausbauchung im Zentrum unserer Galaxie, welche einen Durchmesser von 8'000 Lichtjahren aufweist. «Wir denken, dass diese Sternblöcke durch dauerndes Verschmelzen

die Grösse der Ausbauchung einer Milchstrasse erreichen können», sagte KEEL, einer der beteiligten Wissenschaftler am HST-Programm.

Sollte diese Idee (Theorie der kalten dunklen Materie) richtig sein, so besitzen wir in unserer eigenen Galaxie alle Stücke des Verschmelzungsprozesses. Die alten, roten Sterne kamen vom Verschmelzen der subgalaktischen Objekte, welche durch die HST-Beobachtungen nun zum ersten Mal gesehen wurden. Die Spiralarme, in welche auch unsere Sonne eingebettet ist, wurden später durch Wasserstoffgas, welches in einer Scheibe vereinigt wurde, gebildet. Einige der rund 140 Kugelsternhaufen,

welche die Milchstrasse umrunden, mögen übrig gelassene kleinere Sternblöcke, welche noch früher als die durch Hubble beobachteten Gruppen entstanden sind, sein. Sie wurden nie in grössere Gebilde integriert und stehen auch heute noch für sich allein.

HUGO JOST-HEDIGER

Lingeriz 89, CH-2540 Grenchen

Quellenangabe

NASA Press-Release STScI-PR96-29 vom 4.9.96

BEOBACHTUNGEN OBSERVATIONS

Imagerie CCD

Photographie de l'amas de galaxies Abell 2666

HUBERT LEHMANN

Cet amas est peu photographié par les amateurs (par comparaison avec l'amas de la Vierge). Son centre est formé de galaxies de magnitude 12 à 16 environ qui sont facilement accessibles par une caméra CCD et un équipement d'amateur (télescope C8 Ultima). Il se situe dans la constellation de Pégase (coordonnées de NGC7768 au centre de l'amas: RA 23h 50m 58s - Dec +27° 08'50").

Informations techniques sur la photographie

télescope: C8 Ultima à F/D=6,3

caméra CCD: ST7 de SBIG en mode haute résolution refroidie à -15° C

poses / lieu: 30 minutes (addition de 3 poses de 10 minutes) / Courroux (Ju)

date: 3 novembre 1996

reproduction papier: Epson Stylus color II (720x720 dpi)

Commentaires

1) Le traitement de l'image a été effectué par SKyPro (Software Bisque). Nous avons conservé l'état le plus naturel de la prise de vue sans traitements spéciaux (mis à part la correction du «dark frame» et du «flat field») A titre indicatif, dans la photographie de base en format .ST7, le «background» = 0 et le «range»=3500. L'image est transformée en format .tif (8 bits) et est tirée sur imprimante à partir de Photostyler 2.0 (Aldus).

