

Dwie galaktyki eliptyczne: NGC 3311 i NGC 3309.
Obraz został wykonany południowym teleskopem Gemini przez Elizabeth Wehner i William Hartisa.



Galaktyki eliptyczne

Galaktyki eliptyczne mogą być okrągłe lub wydłużone. W przeciwieństwie do galaktyk spiralnych, mają gładki kształt i są przycmione. Są złożone ze starych gwiazd, które nadają im czerwonego koloru. Zawierają niewielkie ilości gazu i pyłu.

Najmniejsze galaktyki eliptyczne, nazywane "kartowatymi", mają rozmiar rzędu dziesięciu tysięcy lat świetlnych (10 razy mniejsze niż Droga Mleczna) i zawierają tylko dziesięć milionów gwiazd. Największe galaktyki eliptyczne mają rozmiar miliona lat świetlnych i zawierają więcej niż 10¹³* gwiazd.

W galaktykach eliptycznych, w przeciwieństwie do spiralnych, gwiazdy poruszają się we wszytskich kierunkach bez spójnej rotacji.

* dziesięć bilionów



Słabe strumienie gwiazd wokół galaktyki spiralnej widzianej z boku NGC 5907.
Obrazek: J. Gabany Obserwatorium Blackbird



ESO 593-B, para oddziaływających galaktyk. Te dwa składniki prawdopodobnie utworzą w przyszłości jedną galaktykę.

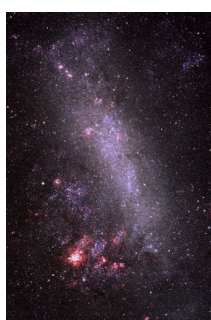
Oddziaływania galaktyk

Galaktyki nie żyją samotnie. Podczas gdy galaktyki spiralne są znajdowane są raczej w rzadszych obszarach Wszechświata, galaktyki eliptyczne mają tendencję do grupowania się.

Bliskie sobie galaktyki mogą oddziaływać ze sobą na wiele sposobów: zderzające się galaktyki spiralne w końcu się zleją i utworzą galaktykę eliptyczną. Galaktyka przechodząca blisko innej pociągnie za sobą długi ogon gwiazd.

Oddziaływania zmieniają więcej niż tylko kształty galaktyk: stymulują one powstawanie nowych pokoleń gwiazd.

Większość galaktyk prawdopodobnie oddziaływała z innymi w przeszłości.



Wielki Obłok Magellana, galaktyka najbliższa Drodze Mlecznej



M31, galaktyka Andromedy, najbliższa galaktyka spiralna. Zdjęcie zostało wykonane małym teleskopem przez Lorenzo Comolli.

Od mgławic do galaktyk

Na niebie można zaobserwować także inne rozmyte plamy światła. W 1781 roku Charles Messier skatalogował 104 takie twory.

Spektroskopia (której pionierem już w 1863r. był astronom - amator Huggins) pozwoliła na rozróżnienie dwóch klas: gazowych mgławic oraz grup gwiazd.

Zagadnienie czy te grupy gwiazd znajdują się wewnątrz czy na zewnątrz Drogi Mlecznej było dyskutowane do czasu aż Edwin Hubble, w 1924 roku, zmierzył odległość do jednej z nich.

Pokazało to, że wiele z tych mgławic jest w rzeczywistości "wszechświatami wyspowymi" podobnymi do Drogi Mlecznej, naszej galaktyki. Mgławice te są teraz zwane galaktykami.

Wszechświat w mojej kieszeni

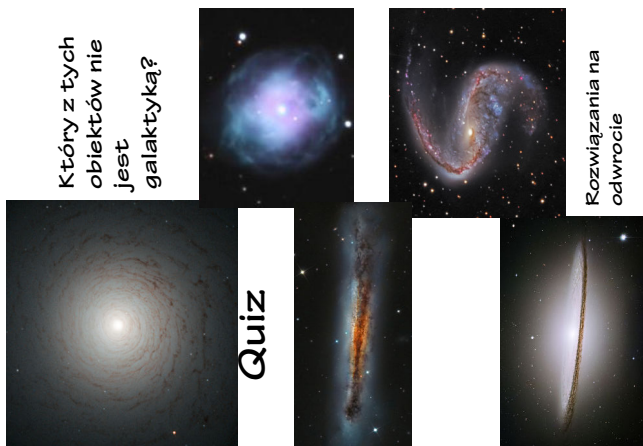


Grażyna Stasińska
Obserwatorium paryskie



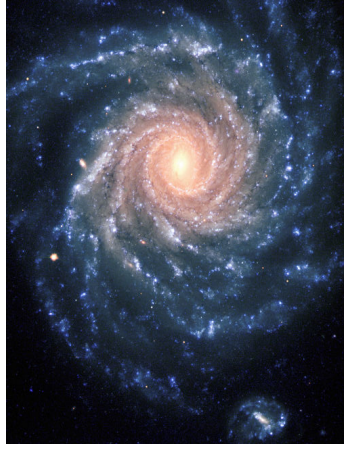
Rozwiązania na odwrocie

Który z tych obiektów nie jest galaktyką?





NGC 4565; galaktyka spiralna widziana z boku. Zdjęcie Keitha Quattrochi, wykonane 40 cm teleskopem.



Galaktyka spiralna NGC 1232 oraz tej mały towarzyszący NGC 1232A. Zdjęcie to zostało wykonane przy użyciu Very Large Telescope w ESO w Chile.

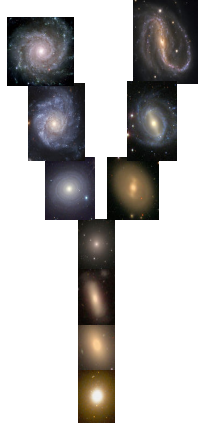
Sekwencja Hubble'a

Po przeanalizowaniu obrazów około 400 galaktyk, Edwin Hubble wynalazł metodę klasyfikowania ich kształtów (zobacz poprzednią stronę).

Nawet po kilku zmianach, by na przykład uwzględnić galaktyki nieregularne, klasyfikacja Hubble'a jest nadal najbardziej popularna.

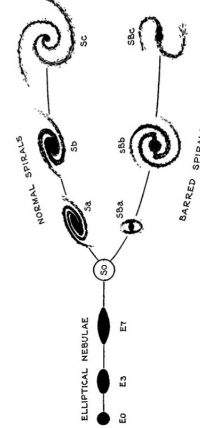
Obecnie astronomowie mogą mierzyć masy galaktyk i okazało się, że sekwencja Hubble'a - od galaktyk spiralnych po eliptyczne - jest sekwencją z rosnącą masą.

Nadal nie jest do końca zrozumiałe, dlaczego kształty galaktyk i ich masy są ze sobą tak ściśle powiązane.



Kamerton utworzony ze współczesnych obrazów galaktyk:

- NGC 1407 (E0), NGC 1052 (E3), NGC 4270 (E7), NGC 7192 (S0), NGC 488 (Sa), NGC 1039 (SB), NGC 628 (Sc), NGC 936 (SBa), NGC 5850 (SBb), NGC 7479 (SBc)



Sekwencja galaktyk, zwana potocznie kamertonem, narysowana przez Hubble'a w 1936 r. w jego książce The Realm of Nebulae

Galaktyki spiralne

Jest to najbardziej rozpowszechniony typ dużych galaktyk w lokalnym Wszechświecie. Mają one spiralne "ramiona", które się rozwijają na zewnątrz od zgrubienia centralnego galaktyki.

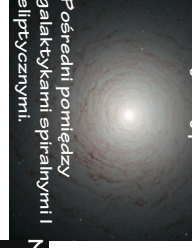
Wzdłuż ramion spiralnych można rozróżnić łaty obszarów powstawania gwiazd, które są powiązane z obłokami gazowymi i pyłem. Pomiedzy ramionami, oraz w jądrze, znajdują się starsze gwiazdy. Są one żółte oraz mają miliardy lat w przeciwieństwie do młodych gwiazd o wiekach rzędu milionów lat i o niebieskiej barwie, znajdujących się w ramionach.

Galaktyki spiralne zawierają typowo 10^{11} gwiazd.

Nasza Droga Mleczna jest galaktyką spiralną.

*sto miliardów

NGC 524, Galaktyka typu S0



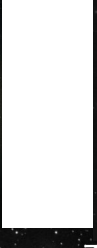
NGC 4361



Mgławica planetarna



NGC 3628



Galaktyka Hamburger



NGC 2442



Galaktyka Haku na Mięso



M 104, Sombrero



Galaktyka typu Sa widziana z boku

Wszechświat w mojej kieszeni Nr 3

Ta książeczka została napisana w 2015 r. przez Grażynę Stasińską z Obserwatorium paryskiego (Francja) oraz przetłumaczona na Polski przez Dorotę Kozieł-Wierzbowską z Uniwersytetu Jagiellońskiego.

Większość zdjęć została uzyskana teleskopami ESO oraz kosmicznym teleskopem Hubble'a. Są one udostępnione przez NASA, STScI oraz ESA.

Zdjęcie Drogi Mlecznej z Orionem wykonane zostało przez Wally'ego Pacholka (TWAN). Zdjęcie na okładce przedstawia układ oddziaływających galaktyk Arp 22, zobacz amesastronomynews.com/photo-gallery-ll/galaxies-clusters/arp-227/



Aby dowiedzieć się więcej o tej serii i o temacie zaprezentowanym w tej książeczce odwiedź: <http://www.tuinip.org>

TUINIP Creative Commons



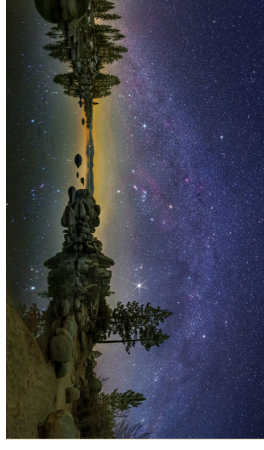
Wszyscy z nas widzieliśmy duży pas rozmiaru tego światła przecinający niebo w ciemne noce. Starożytni Grecy nazwali go Drogą Mleczną. Dla starożytnych Egipcjan oraz starożytnych Chińczyków była to niebiańska rzeka, natomiast Syberyjczycy widzieli w nim szew w niebiańskim namiocie.

Od najdawniejszych czasów naukowcy próbowali zrozumieć naturę tego zjawiska. Wielu, jak Anaksagoras w starożytnej Grecji, czy Al Biruni w średniowiecznej Persji, rozważali możliwość, że jest on zrobiony z wielu gwiazd widzianych razem.

Taka interpretacja okazała się właściwa gdy Galileusz obserwował Drogę Mleczną swoim teleskopem w 1610 i pokazał, że jest ona rzeczywiście złożona z dużej ilości słabych gwiazd.



Droga Mleczna z Orionem widziana z nad brzegu jeziora Tahoe w Nevadzie (USA)



Szkic Drogi Mlecznej w okolicach Oriona wykonany przez Galileusza: małe krzyżyki odpowiadają słabym gwiazdom.