Էլիպսաձև գալակտիկաներ

Էլիպսաձև գալակտիկաները կարող են լինել կլոր կամ ձգված: Ի տարբերություն պարուրաձև գալակտիկաների, դրանք հիմնականում բաղկացած են հին աստղերից, որոնք էլ չեն ձևավորում նոր աստղեր: Դրանց մեջ գրեթե չկա գազ և փոշի, ուստի գոյանում են միայն շատ մեծ աստղեր:

«Գիսաստղ Էլիպսաձևներում» կոչվող առաքելությունների ընթացքում մենք ուսումնասիրեցինք մոտ 5000 էլիպսաձև գալակտիկա, որոնք գտնվում են մեզանից մինչև 300 միլիոն լուսատարի հեռավորության վրա: Մենք ուզում էինք պարզել, թե ինչպես են դրանք ձևավորվել և ինչպես են զարգանում:

Մենք հայտնաբերեցինք, որ էլիպսաձև գալակտիկաների մեծ մասում աստղերի ձևավորումը դադարել է մոտ 10 միլիարդ տարի առաջ: Դրանք այլևս նոր աստղեր չեն ստեղծում, քանի որ չունեն անհրաժեշտ նյութը՝ գազը և փոշին:

Էլիպսաձև գալակտիկաները կարող են լինել շատ տարբեր չափերի՝ սկսած մի քանի հազար աստղ պարունակող թզուկ գալակտիկաներից մինչև հսկա գալակտիկաներ, որոնք պարունակում են մի քանի տրիլիոն աստղ: Ամենամեծ էլիպսաձև գալակտիկաները կոչվում են գերհսկա էլիպսաձև գալակտիկաներ:

Էլիպսաձև գալակտիկա՝ NGC 3311 և NGC 3309:

Այս պատկերում երևում են միայն էլիպսաձև գալակտիկաներ, սակայն տիեզերքում կան նաև պարուրաձև գալակտիկաներ:

ESO 593-8՝ փոխազդող գալակտիկաների զույգ: Գերիս բաղկացած է երկու պարուրաձև գալակտիկաներից, որոնք գտնվում են միմյանց մոտ:

NGC 6621 և NGC 6622՝ փոխազդող գալակտիկաների զույգ: Հանրահայտ NGC 6621-ից երկար պոչ է ձգվում:

Թույլ աստղային շլեյեր երթից երևացող NGC 5907 պարուրաձև գալակտիկան շրջակայքում: Պատկերը՝ Ջ. Գաբանիի, Բեթլհեմի աստղադիտարան:

Գալակտիկաների փոխազդեցություն

Գալակտիկաները միայնակ չեն ապրում: Մինչ ադամանդաձև գալակտիկաները մեզնից շատ գտնվում են Տիեզերքի ամենի մեծաստղած տիրույթներում, էլիպսաձև գալակտիկաները ձգտում են կուտակել:

Գալակտիկաները, որոնք մոտ են իրար, կարող են փոխազդել, տարբեր ձևերով՝ ամենահեռավոր գալակտիկաների բախման հետևանքով դրանք կարող են միաձուլվել ու առաջացնել էլիպսաձև մեկ գալակտիկա: Որևէ գալակտիկա մեկ ուրիշի մոտով անցնելիս կարող է ձգվել աստղերի երկար պոչ ձևավորել: Փոխազդեցությունների ավելին են փոխում, քան գալակտիկաների տեսքը՝ է՛ դրանք կարող են նաև ազդել նոր աստղերի առաջացման: Գալակտիկաների մեծ մասն այսպիսով ակտիվ է:

Մ31-ը՝ Անդրոմեդայի միգամածությունը, մոտակա պարուրաձև գալակտիկան: Նրան հետևում են մեր Կաթնային Ճանապարհ գալակտիկայի հազարավոր աստղեր:

Մեսիե 81-ը՝ պարուրաձև գալակտիկա, որը գտնվում է մոտ 12 միլիոն լուսատարի հեռավորության վրա:

Սիամական գալակտիկաներ

Ամենամեծ մեր տեսադիտակներով էլ չենք կարող է տեսնել երկուքը: 1781-ին Շառլ Մեսյեն իր հայտնի ցուցակում գրանցել էր որոնցից 104-ը:

Սպիտակաչափությունը (այդ առաջինը կիսաթեք միջոցով ստացված հաջողությունը 1963-ին ցույց տվեց, որ երկու տեսակի միգամածություններ կան, գազից և աստղերից կազմված:

Այն հատվը, որտեղ ծնի կաթնի մեջ են, թե դրանից դուրս, կասկածի վեճերի առարկա էր, մինչև Էդվին Հաբլը 1924-ին չափեց դրանցից մեկի հեռավորությունը:

Այդ ժամանակ ցույց տրվեց, որ այդ միգամածությունները շատ ծի՛ն Կաթնի նման «կղզային տիեզերքներ» էին: Այսպիսի միգամածություններ մեզ գալակտիկաներ են կոչում:

Բոլորս էլ տեսել ենք մութ ու պարզ գիշերներին երկինքը հատող մշուշանման լուսե գոտին: Հին հույներն այն անվանում էին Ծիր Կաթին: Հին եգիպտացիներին ու չինացիներին այն երկնային գետ էր թվում, Սիբիրի բնակիչների համար երկնային վրանի կար էր, հայերն էլ Հարդագողի ճանապարհ էին անվանում:

Ամենահին ժամանակներից գիտնականները փորձում էին հասկանալ դրա բնույթը: Շատերը հին հույն Անաքսագորասի կամ միջնադարի պարսիկ Ալ Բիրունիի նման համարում էին, որ այն կազմված է միմյանց մոտ երևացող բազմաթիվ թույլ աստղերից:

Այդ գաղափարն ապացուցվեց, երբ Գալիլը Գալիլեյն իր աստղադիտակով 1610 թվականին դիտեց Ծիր կաթինն ու ցույց տվեց, որ այն բաղկացած է մեծ թվով թույլ աստղերից:

The Universe in my pocket No. 3

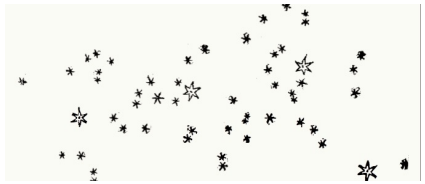
Այս գրքույկը գրել է Գրաժինա Ստասինսկան Փարիզի աստղադիտարանից (Ֆրանսիա) 2015 թվականին և թարգմանել է Հայկ Հարությունյանը Բյուրականի աստղադիտարանից (Հայաստան):

Լուսանկարների մեծ մասը ստացվել է ԵՀԱ խոշոր դիտակներով և Հաբլ Տիեզերական Աստղադիտակով: Դրանք տրամադրվել են ՆԱՍԱ-ի, STScI-ի և ԵՏԳ-ի կողմից:
Ծիր Կաթնի պատկերը Օրիոնի հետ ստացել է Wally Pacholka-ն (TWAN):
Կազմի լուսանկարը ներկայացնում է փոխազդող գալակտիկաների Արպ 22 համակարգը՝ տես www.annesastronomynews.com/photo-gallery-ii/galaxies-clusters/arp-227/

Այս շարքի և այս գրքույկում ներկայացված նյութի մասին ավելին իմանալու համար կարող եք այցելել
http://www.tuimp.org

TUIMP Creative Commons
CC BY NC SA

Ծիր Կաթինն Օրիոն համաստեղության հետ Նաադայում (ԱՄՆ) գտնվող Թահոե լճից:



Ծիր Կաթնի գծանկարը Օրիոնի մոտ, որ արել է Գալիլեոն. փոքրիկ աստղիկները թույլ աստղերն են:

NGC 524,
SO գալակտիկա

Միջանկյալ պարուրաձևի և էլիպսաձևի միջև

NGC 4361

Մոլորակաձև միգամածություն

NGC 3628

Համբուրգեր գալակտիկան

NGC 2442

«Մսակախիչ» գալակտիկա

M 104,
Սոմբրերո

Sa դասի գալակտիկա, որը երևում է կողքից

Ծիր Կաթինն Օրիոն համաստեղության մեջ
Տեսնելով ամենահեռու աստղադիտակով
Գալակտիկաներ
Գալակտիկաների դասակարգում
Գալակտիկաների տեսակները
Գալակտիկաների կլաստերներ
Գալակտիկաների փոխազդեցություն
Գալակտիկաների միաձուլում
Գալակտիկաների ձևերի փոփոխություն
Գալակտիկաների ներսում
Գալակտիկաների կենտրոնական անցքեր
Գալակտիկաների կենտրոնական գերզանգվածային սև անցքեր
Գալակտիկաների կենտրոնական գերզանգվածային սև անցքերի ազդեցությունը գալակտիկաների վրա
Գալակտիկաների կենտրոնական գերզանգվածային սև անցքերի ազդեցությունը գալակտիկաների միջավայրի վրա
Գալակտիկաների կենտրոնական գերզանգվածային սև անցքերի ազդեցությունը գալակտիկաների միջավայրի ջերմաստիճանի վրա
Գալակտիկաների կենտրոնական գերզանգվածային սև անցքերի ազդեցությունը գալակտիկաների միջավայրի խտության վրա
Գալակտիկաների կենտրոնական գերզանգվածային սև անցքերի ազդեցությունը գալակտիկաների միջավայրի քիմիական կազմի վրա
Գալակտիկաների կենտրոնական գերզանգվածային սև անցքերի ազդեցությունը գալակտիկաների միջավայրի մագնիսական դաշտի վրա
Գալակտիկաների կենտրոնական գերզանգվածային սև անցքերի ազդեցությունը գալակտիկաների միջավայրի ճառագայթման