

Wszechświat w mojej kieszeni



**Wysokoenergetyczny
Wszechświat**



Mimoza Hafizi
Uniwersytet Tirański



W konstelacji Kasjopeji pięć najjaśniejszych gwiazd tworzy literę "W". Gwiazdy te są tysiące razy jaśniejsze od naszego Słońca. Jednak nie emitują one promieniowania w zakresie wysokich energii.

Specjalne instrumenty wykorzystywane w astrofizyce wysokich energii umożliwiają detekcje promieniowania UV, rentgenowskiego oraz gamma.

Fotometry mierzą ilość światła pochodzącą od tych obiektów oraz dostarczają nam informacji o całkowitej energii przez nich uwalnianych.

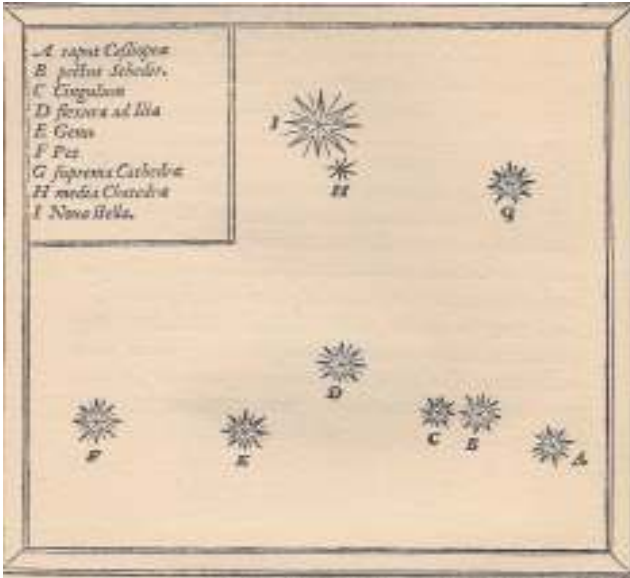
Wiele spośród obiektów emitujących w zakresie wysokich energii nie daje się dostrzec w zakresie optycznym.

Nawet nieuzbrojonym okiem jesteś w stanie zauważyć, że niektóre obiekty są jaśniejsze od innych. Czy są one bliżej i dlatego wydają się jaśniejsze? A może emitują więcej energii?

Astronomowie wiedzą jak wyznaczać odległości do ciał niebieskich, dzięki temu mogą szacować emitowaną ilość energii.

Z wykorzystaniem specjalnych detektorów mogą oni również określić jaka część energii pozostaje niewidoczna dla oka, przenoszona przez wysokoenergetyczne fotony (UV, X oraz gamma*), cząstki (neutrino, promieniowanie kosmiczne) oraz fale grawitacyjne.

Niektóre obiekty jak np. Supernowe, czy Aktywne Jądra Galaktyczne w zakresie wysokich energii emitują milion razy więcej energii, niż całe nasze Słońce.



Lewa: 11 listopada 1572 roku, na mapie konstelacji Kasjopea astronom Tycho Brahe zaznaczył przez 'I' 'nowopowstałą gwiazdę', nazwaną później

Supernowa Tychona, w momencie jej pojawienia miała jasność przewyższającą jasność Wenus, pomimo, iż znajduje się 9 lat świetlnych od nas. Jej jasność malała każdego dnia, aż po 2 latach nie mogła już być dostrzeżona niezbrojonym okiem.

supernową Tychona. 'F', 'E', 'D', 'C', 'B', 'A', 'G' są to normalne gwiazdy, które widać na zdjęciu tej konstelacji na stronie 2, ale gwiazda 'I' jest już nie widoczna.



Lewa: Supernova 2010td, odkryta przez 10-ciolatkę Kathryn Gray. Wybuch miał miejsce w odległości 240 milionów lat świetlnych.

Supernowe

Coż za niespodzianka, gdy patrząc na niebo nagle dostrzegasz gwiazdę w miejscu, gdzie wcześniej jej nie było! Może krzyknąłbyś: To nowa gwiazda! Nova, po łacinie. Albo, supernowa, jeśli jej blask jest niezwykle silny! Pierwszym takim zdarzeniem była gwiazda-gość dostrzeżona przez chińskich astronomów w 1054 roku*. Zdarzenie to w rzeczywistości nie oznacza narodzin gwiazdy: Supernowa to eksplozja istniejącej gwiazdy. Wybuch jest tak ogromny, że w przeciągu kilku minut uwalniana jest energia porównywalna do tej emitowanej przez Słońce w ciągu 10 miliardów lat! Później błysk słabnie i gwiazda staje się znowu niewidoczna. To co pozostaje jest gwiazda neutronowa lub czarna dziura. Teleskopy ukazują ogromną ilość wyrzuconej materii.

*zobacz TUIMP 10



Z lewej: Wykres ukazujący kolizję dwóch czarnych dziur. Zmarszczki propagujące niczym fale w basenie reprezentują fale grawitacyjne.

Pierwsza detekcja, która miała miejsce 14 sierpnia 2015 dostarczyła informacji o kolizji pary czarnych dziur o masach 36 oraz 20 mas Słońca, która miała miejsce 1.3 miliarda lat temu. Energia uwalniania podczas takiej kolizji odpowiada energii przewyższającej tą emitowaną przez wszystkie gwiazdy we Wszechświecie!

Z prawej: Fotografia stacji LIGO Hanford, jednego z obserwatoriów fal grawitacyjnych. Obserwowany kształt fali odpowiada temu przewidywanemu przez Ogólną Teorię Względności Alberta Einsteina.

Czarne dziury

Gdy gwiazda o masie powyżej 30 mas Słońca wybucha jako supernowa, w jej centrum powstaje czarna dziura o rozmiarze kilku kilometrów i masie odpowiadającej liku masom Słońca.

Czemuż taka niecodzienna nazwa?

Ponieważ grawitacja czarnej dziury jest tak silna, że nic nie może uciec z jej powierzchni. Nawet światło czy cząstki!

W jaki sposób możemy zatem je obserwować? Przez ich wpływ na otoczenie!

Ich energia grawitacyjna jest taka ogromna, bo cała ich masa skoncentrowana jest na niewielkiej przestrzeni. Energia ta może być uwalniana w formie fali grawitacyjnych.

Fale grawitacyjne zostały zaobserwowane po raz pierwszy w sierpniu 2015 roku. Zostały one wyemitowane w skutek kolizji dwóch czarnych dziur.

Neutrino

Neutrino to cząstki elementarne, które nie posiadają ładunku, a ich mała masa nie jest, jak dotąd, określona. Oddziałują one bardzo słabo z materią, co utrudnia ich detekcję. Ogromne eksperymenty powstały na Ziemi celem zdetektowania neutrino.

Neutrino powstają w reakcjach jądrowych, takich jak te zachodzące w jądrach gwiazd lub w eksperymentach jądrowych. W wybuchach supernowych, ponad 99% uwalnianej energii stanowią neutrino.

Pomimo ich małej masy, neutrino są tak liczne, że uważa się iż mogą mieć wpływ na historię Wszechświata.

Prawa: IceCube

Obserwatorium Neutrino:

Tysiące czujników rozmieszczonych na powierzchni 1 km² pod antarktycznym lodem celem wykrycia neutrino.



Gwiazdy neutronowe

Gdy gwiazda o masie między 8 a 30 mas Słońca wybuchuje jako supernowa, powstaje gwiazda neutronowa.

Jest ona tak gęsta, że łyżeczka jej materii ważyłaby milion ton!

Gwiazdy neutronowe składają się z neutronów i obracają się z prędkością kilkuset razy na sekundę przyspieszając cząstki w swojej atmosferze do prędkości bliskich światłu i generując wąski strumień światła. Czasami, strumień ten skierowany jest ku Ziemi, wówczas gwiazdy te nazywamy pulsarami*. Najszybszy pulsar, PSR J1748-2446ad, obraca się 716 razy w ciągu sekundy!

Podczas wybuchu supernowej, przed powstaniem gwiazdy neutronowej, emitowana jest oprócz światła ogromna ilość neutrin o podobnych prędkościach. Część z nich dociera do Ziemi.



Lewa: Teleskop kosmiczny Fermi, detektuje promieniowanie gamma. Jest to najbardziej energetyczna forma

promieniowania, o energii milion razy większej od światła widzialnego.

17 sierpnia 2017, teleskop Fermi zdetektował błysk gamma, jedyne 1,7 sekundy po tym jak sygnał fali grawitacyjnej dotarł do obserwatoriów naziemnych. Obydwa sygnały były związane z tym samym zdarzeniem, zlaniem się dwóch gwiazd neutronowych, w odległości 130 mln lat świetlnych. Później zdarzenie to zostało zaobserwowane w zakresie rentgenowskim, UV, oraz w innych zakresach widma elektromagnetycznego.

Prawa: To samo zdarzenie widziane przez Laboratorium Kosmiczne Chandra w zakresie rentgenowskim, 9 dni po błysku gamma.



Rozbłyśki Gamma

Rozbłyśki gamma (GRB) należą do najpotężniejszych zdarzeń elektromagnetycznych zachodzących we Wszechświecie. Ich energia, głównie przenoszona przez fotony gamma*, może tysiące razy przekraczać tę uwalnianą przez supernową. Fizyka tych obiektów pozostaje zagadką, pomimo 50-ciu lat od ich odkrycia.

GRB mogą być krótkie (od milisekund do sekund) lub długie (od sekund do godzin). Długie błyski utożsamiane są z wybuchami supernowych. Z kolei krótkie powstają w procesie zlewania się gwiazd neutronowych, lub gwiazdy neutronowej z czarną dziurą.

Każdego dnia teleskopy satelitarne obserwują średnio jedno takie zdarzenie.

*zobacz TUIMP 2



Wizja artystyczna oddziaływania cząstek promieniowania kosmicznego z ziemską atmosferą.

Na skutek oddziaływania z cząstkami atmosfery, powstają kaskady cząstek elementarnych. Niektóre z tych cząstek mogą dotrzeć do ktoregoś spośród tysiąca detektorów rozłożonych na przestrzeni kilku tysięcy kilometrów kwadratowych .

Dane zebrane przez przeszło wiek eksperymentów wskazują, iż znaczna część promieniowania kosmicznego produkowana jest poza Galaktyką, w wybuchach supernowych lub w Aktywnych Jądрах Galaktycznych*.

*zobacz TUIMP 6 1 2

Promieniowanie kosmiczne

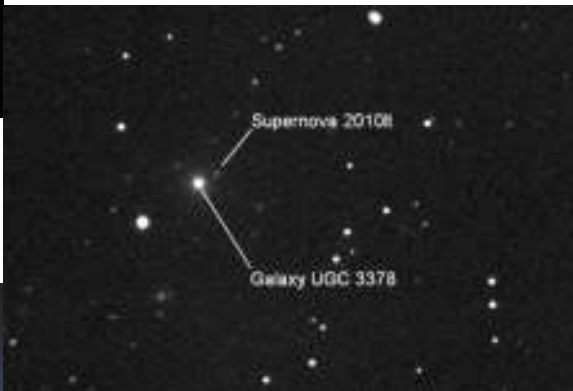
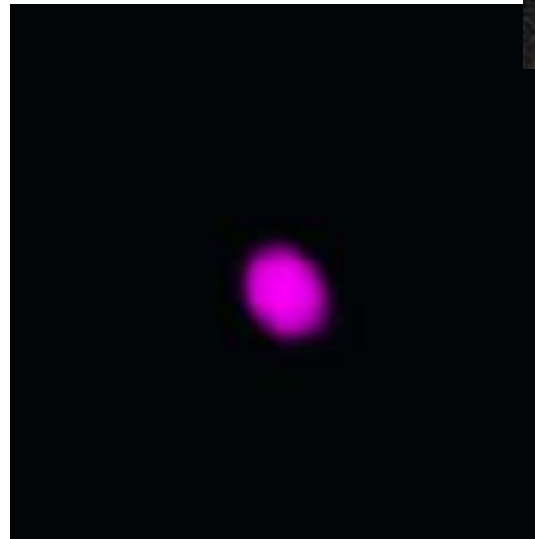
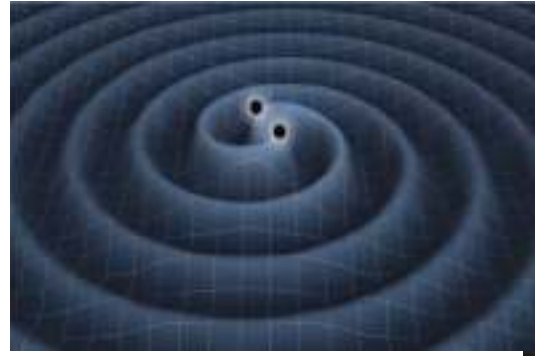
Nie tylko fotony, neutrino i fale grawitacyjne docierają do nas z Kosmosu. Wysokoenergetyczny Wszechświat wysyła ku nam również naładowane cząstki, głównie protony, ale również elektrony oraz jądra atomowe; nazywamy je promieniowaniem kosmicznym. Ziemia jest bombardowana przez miliardy takich cząstek w każdej sekundzie. Choć zostały odkryte z początkiem 20-tego wieku ich pochodzenie pozostaje niejasne.

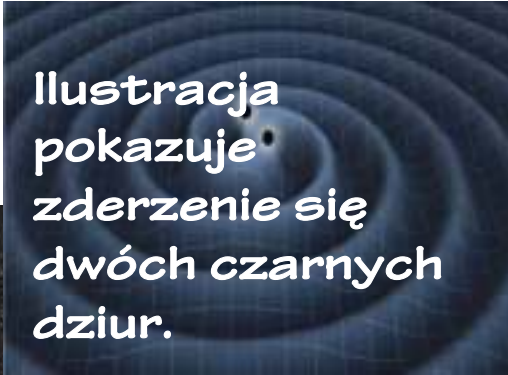
Cząstki promieniowania kosmicznego przenoszą ogromne energie, oraz poruszają się z prędkościami bliskimi prędkości światła. Ich energia kinetyczna może być aż miliardy miliardów razy większa od ich energii spoczynkowej.

Quiz

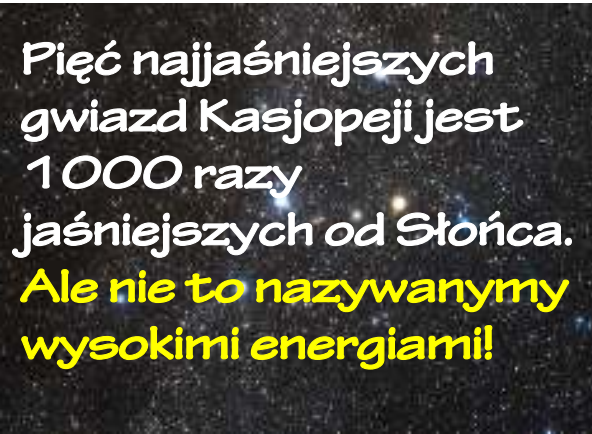
Który z tych obrazków
nie jest związany
z procesami
wysokenergetycznymi
?

Odpowiedzi na
odwrocie






Ilustracja
pokazuje
zderzenie się
dwóch czarnych
dziur.



Pięć najjaśniejszych
gwiazd Kasjopeji jest
1000 razy
jaśniejszych od Słońca.
**Ale nie to nazywamy
wysokimi energiami!**




Zdarzenie
GW170817
obserwowane
przez
Laboratorium
Kosmiczne
Chandra.



Supernowa
2010ld

Galaxy UGC 3378



Oddziaływanie
promieniowania
kosmicznego
z atmosferą
ziemską.

Wszechświat w mojej kieszeni Nr. 9

Książeczka ta została napisana przez Mimoszę Hafizi z Uniwersytetu Tirańskiego (Albania) w 2018 i zrewidowana przez Stana Kurtz z Instytutu Radioastronomii UNAM w Morelii (Meksyk).

Okładka: Zderzenie gwiazd neutronowych - wizja artystyczna. [Prawa autorskie: NSF/LIGO/Sonoma State University/A. Simonnet]



Aby dowiedzieć się więcej o tej serii oraz o tematyce przedstawionej w tej książeczce, odwiedź stronę:

<http://www.tuimp.org>

Przełożyła Anna Wójtowicz
TUIMP Creative Commons

