

<https://jindrichohradecky.denik.cz/veda-a-technika/vesmir-galaxie-astronomie.html>

Velký objev: Astronomové našli dosud nejstarší galaxii, může hodně prozradit
6.1.2021

+ můj komentář do článku červeně

Jaroslav Krupka jaroslav.krupka@lidovky.cz

Odnepaměti se filozofové i učenci snaží určit počátek věků. Ale teprve moderní astronomie zvládá zodpovědět tuto otázku s určitou mírou jistoty. Podle nejuznávanějších kosmologických modelů začal vesmír velkým třeskem v době zhruba před 13,8 miliardy let. Jak ale v rané fázi vypadal, si astronomové stále nejsou jisti. Informace dostává pozemský Pozorovatel pouze „dodávkou světla“ (které vyhodnocuje v několika aspektech, např. ten rudý posuv). Anebo ještě jinak ? Snad už jen ty gravitační vlny. A je tu ještě „něco“ co dodává informace ? Odpověď hledají mimo jiné pomocí pátrání po nejstarších galaxiích. Posuvy ve spektru

Podle závěrů astronomického bádání začal vesmírný dávnověk asi 370 tisíc let po velkém třesku a trval další miliardu let. To bádání vzešlo jen a jen z té dodávky světla. (a světlo se podrobovalo rozboru + vyhodnocení podle ???, podle !!! teorie, např. Hubbleův zákon o rozpínání. Cokdyž není Hubble-zákon správně pochopen ? Cokdyž to není lineární rozpínání po celou historii, ale je to rozbalování čp ?? a to dokonce nelineárně ?? cokdyž ?? V té době byly jedinými zdroji světla buď již dříve uvolněné fotony, které jsou ještě dnes zaznamenatelné jako kosmické mikrovlnné pozadí, nebo fotony uvolňované neutrálními atomy vodíku. Jejich světlo se v důsledku rozpínání vesmíru natolik posunulo, že jsou pro nás dnes neviditelné.

Tento efekt je znám jako "rudý či červený posuv" ("redshift"), kdy se vlnová délka světla po cestě stále se rozpínajícím vesmírem lineárně nebo nelineárně ? rozbalujícím se vesmírem !!!!! směrem k nám protahuje, neboli "posouvá" se ve spektru čára směrem k červenému konci spektra. Dnešní posouzení je ze „stop-stavu“ v době 13,8 miliard let po Třesku. Zdalipak je nárůst vlnové délky (v reálu vesmíru v ose „x“ = spojnice pozorovatele a pozorovaného objektu) lineární s nárůstem posuvu „čáry“ na stínítku Pozorovatele, tj. spektru v ose „y“ ??? A ještě druhá otázka : zdalipak se tato linearita/nelinearita mění v průběhu stárnutí vesmíru ?

U objektů pohybujících se blíže k naší galaxii je účinek obrácený, vlnová délka se zkracuje a posouvá směrem k modrému konci spektra, proto se tento efekt nazývá "modrý posuv" ("blueshift"). O.K. objekt se pohybuje k nám.

Kosmologický rudý posuv v astronomii poprvé popsal před bezmála sto lety (v roce 1924) americký astronom Edwin Hubble při pozorování velmi vzdálených kosmických objektů (galaxií). Hubble vypořádal linearity...ale ta nemusí platit od stop-stavu 40 000 let po Třesku směrem ke třesku, cokdyž tam už nastává očividně nelineární rozpínání čp ??
http://www.hypothesis-of-universe.com/docs/c/c_239.jpg

U horizontu události. K supermasivní černé díře máme blíž, než jsme si mysleli

Hubble zjistil, že spektrální čáry chemických prvků ve spektrech těchto objektů jsou proti měřením v pozemských chemických laboratořích posunuty směrem k dlouhovlnnému konci spektra, a že tento rudý posuv spektrálních čar je tím větší, čím větší je vzdálenost

pozorovaného objektu od Země. **O.K. ale linearita může platit jen do určité vzdálenosti a pak...pak se postupně očividně linearita mění v nelinearitu, je to prokázáno nebo ne ?** Dále objevil, že i galaxie se od sebe vzájemně vzdalují rychlostí tím větší, čím jsou od sebe vzdálenější (Hubbleův zákon), **HDV – námitka** http://www.hypothesis-of-universe.com/docs/c/c_239.jpg a právě to vedlo k teorii o rozpínání vesmíru.

Oba efekty (**informace které doneslo světlo**) tak již téměř 100 let slouží astronomům k tomu, aby s jejich pomocí určovali vzdálenosti galaxií a rychlost, jakou se vesmír rozpíná. **Je tu na můj návrh potřeba revize té Bubble-linearity**

K měření rudého posuvu galaxie GN-z11 a stanovení její vzdálenosti použil nyní výzkumný tým jeden z Keckových dalekohledů observatoře Mauna Kea umístěné na Havaji. (Keckovy dalekohledy na Havaji jsou v současnosti dva největší optické a infračervené dalekohledy na světě. Ve srovnání s Hubbleovým dalekohledem je jejich sběrná plocha sedmáctkrát větší a jsou schopny zachytit slabší signál - dokážou zaregistrovat třeba plamen svíčky na Měsíci.

Problém není v tom zachycení světla (a v „přesnosti“ zachyceného světla) ale v tom vyhodnocování „podle čeho“ – Hubble zákon nemusí být správný. Díky nadmořské výšce a suchému vzduchu jsou dostatečně citlivé i na infračervené záření.)

Umělecká představa nejstarší známé diskové galaxie, která se zřejmě rozzářila už půldruhé miliardy let po Velkém třesku

Tajemství diskové galaxie odhaleno. Je mnohem starší, než se myslelo

Přečíst článek >

Ze získaných výsledků **došel tým k závěru**, (**vyhodnocování podle špatné teorie**) že jde o nejbvzdálenější a nejstarší galaxii, jaká kdy byla ze Země zaznamenána. "Z předchozích studií se zdá, že galaxie GN-z11 je nejbvzdálenější detekovatelnou galaxií od nás, nacházející se ve vzdálenosti 13,4 miliardy světelných let, **Vesmír globální, tj. časoprostor, je křivý nejen dnes, ale směrem k počátku je stále křivější. To znamená také, že světlo vypuštěné emitentem z období 1 miliarda let po Třesku k nám letí obloukem po své křivosti a tedy je i „cinknutý rudý posuv** popřípadě 134 neillionů kilometrů (jde o číslo 134 následované 30 nulami). Měření a ověřování takové vzdálenosti však není snadný úkol, **obzvlášť je-li ta vzdálenost v oblouku** " uvedl v tiskové zprávě k novému výzkumu Nobunari Kašikawa z Tokijské univerzity. **Který si takové skutečnosti o „cinknutém“ světle ani neuvědomuje** Zprávu cituje server Science Alert.

Tým se zaměřil konkrétně na výzkum uhlíkových emisních čar vycházejících z GN-z11, které se při opuštění galaxie nacházely v ultrafialovém pásmu, a v době, kdy zasáhly Zemi, se posunuly o faktor 10 do infračerveného pásma (0,2 mikrometru). **Jak říkám, moderní fyzikové neberou v úvahu návrhy HDV**

Umělecké ztvárnění exoplanety Tau Boötes b.

Znázorněné čáry představují **neviditelné magnetické pole** chránící tuto planetu před slunečním větrem a... a zčehože jsou ty siločáry ?? Jsou z dimenzí časoprostorových !! Křivé dimenze čp „plavou“ v základní ploché mřížce-síti 3+3Dinenzí.... Prostor „vidíme“ ale křivé dimenze kolem magnetu ne-vidíme.

Velký objev. Astronomové zachytili zřejmě první rádiový signál z exoplanety **potlesk a... a pak ho chybně vyhodnotili podle chybných teorií...**

Přečíst článek >

Tato úroveň rudého posuvu **naznačuje**, podle „vyhodnocení“ že zmíněná galaxie existovala zhruba před 13,4 miliardy let, tedy pouhých 400 milionů let po velkém třesku. Současně se nachází tak daleko, že definuje samou hranici pozorovatelného vesmíru. I když byla zaznamenána již dříve pomocí Hubbleova vesmírného dalekohledu, **k přesnému měření (nezakřivené vzdálenosti ...?!?!?)** byly zapotřebí lepší spektroskopické schopnosti, které poskytl až Keckův dalekohled. **Opakuji : pozorujeme „pomocí světla“ stále přesněji a přesněji, ovšem které možná špatně vyhodnocujeme..**
Čeká se na dalekohledy další generace **ještě přesnější observační data vyhodnocená chybnou teorií**

Výzkumný tým provedl zmíněné měření pomocí spektrografu MOSFIRE (Multi-Object Spectrograph for Infrared Exploration, neboli multipředmětný spektrograf pro infračervený průzkum), který podrobně zachytil emisní čáry z GN-z11. Tým díky tomu mohl **odhadnout vzdálenost (v globálně zakřiveném oblouku ??!?! anebo ne ??)** galaxie s vyšší přesností oproti předchozím měřením. **Viva přesná měření po špatných trajektoriích . STR je totiž důkazem o pootáčení soustav : soustavy emitenta x,y,z a soustavy Pozorovatele x',y',z' . Ta spojnice není rovná úsečka.**

"Hubbleův vesmírný dalekohled detekoval známky GN-z11 několikrát, ale ani Hubble nedokáže rozlišit ultrafialové emisní čáry v míře, jakou jsme potřebovali," vysvětluje Kašikawa. **(Napište mu o HDV)** "Proto jsme využili pozemský spektrografický nástroj MOSFIRE, který je součástí Keckova dalekohledu na Havaji."

Vizualizace vesmírného satelitu obíhající Zemi.

Astronomové zaznamenali miliony signálů z vesmíru. Vědí, odkud pocházejí
Přečíst článek ›

Pokud výsledky této nejnovější studie potvrdí další pozorování, budou moci astronomové **s jistotou říci**, že GN-z11 je nejvzdálenější galaxie, jakou kdy pozorovali. Doufají proto, že její studium pomůže osvětlit období raného vesmíru, kdy byl stár jen několik stovek milionů let.

Toto období se shoduje s časem, kdy se raný vesmír začal **vynořovat** z "temného středověku", **vynořovat ze stavu velmi křivého 3+3D časoprostoru v podobě vakuové pěny, která se od Třesku nelineárně a nehomogenně rozbaluje** formovaly se první hvězdy a galaxie a vesmír se začal plnit viditelným světlem.

Galaxie v Andromedě, také M31, NGC 224 nebo Velká mlhovina v Andromedě
Nový atlas vesmíru. Teleskopy v Austrálii zachytily milion neznámých galaxií
Přečíst článek ›

Studium objektů, jako je galaxie GN-z11, by mělo podle astronomů přispět k poznání, jak se následně rozvinuly rozsáhlé vesmírné struktury. Dopomoci by k tomu měly dalekohledy nové generace, jakým je například vesmírný dalekohled Jamese Webba (JWST), jehož spuštění se plánuje na 31. října 2021.

Tyto přístroje by měly umožnit astronomům studovat samotnou "temnou dobu" vesmíru, tedy věk, kdy se v prostředí bez jakýchkoli zdrojů světla tvořil plynný neutrální vodík, a sledovat formování prvních hvězd i galaxií.

Zdroj: <https://jindrichohradecky.denik.cz/veda-a-technika/vesmir-galaxie-astronomie.html>
JN, kom 28.06.2021