

Mléčná dráha

Pouhým [okem](#) vidí pozorovatel ze [Země](#) jen celkovou zář [hvězd](#), které splývají do mlhavého pásu - **Mléčné dráhy**. Jedná se vlastně o hvězdy, které leží v [galaktické rovině](#) a nejhustších přilehlých částech disku. Už pouhým [triedrem](#) je možné rozlišit řadu vzdálených a tedy slabých hvězd. Oblast, která je vidět jako Mléčná dráha, představuje výhradně blízké části (asi 1 %) [galaktického disku](#). Většinu disku lze pozorovat speciálními [dalekohledy](#), téměř celý disk pak na vlnové délce 21 cm.

Na vlnové délce 21 cm září vodík H I. (neutrální vodík) v [mezihvězdném plynu](#).

Mléčná dráha dosahuje největší šířky směrem ke středu [Galaxie](#), kde se rozkládá [centrální koncentrace](#) a galaktický disk zde má největší tloušťku. Tento směr leží v [souhvězdí](#) Střelce a je možné tam nalézt celou škálu vesmírných objektů (včetně množství [mezihvězdného prachu](#), který omezuje výhled). Směrem od středu Galaxie je naopak vidět nejužší úsek Mléčné dráhy, neboť se jedná o směr k zužujícímu se okraji disku (k němu je [Slunce](#) blíže než ke středu). Jde o směr k souhvězdí Persea.

Ve směru kolmém na směr právě popsany (tj. ve směru rotační osy Galaxie) je nejlepší výhled do dálky, neboť prostor je zde nejméně zaplněn mezihvězdným prachem a je tedy možné pozorovat [cizí galaxie](#). Jedná se o směr ke [galaktickým](#) pólům:

1. [severní galaktický pól](#) - leží ve směru k souhvězdí Vlasy Bereniky;
2. [jižní galaktický pól](#) - leží ve směru k souhvězdí Sochaře.

© **Encyklopedie Fyziky** (<http://fyzika.jreichl.com>); **Jaroslav Reichl, Martin Všeticka**

Licence <http://creativecommons.org/licenses/by-nc-nd/3.0/> zakazuje úpravy a komerční distribuci.