



# ČESKÁ ASTRONOMICKÁ SPOLEČNOST

sekretariát: Astronomický ústav AV ČR, v. v. i., Fričova 298, 251 65

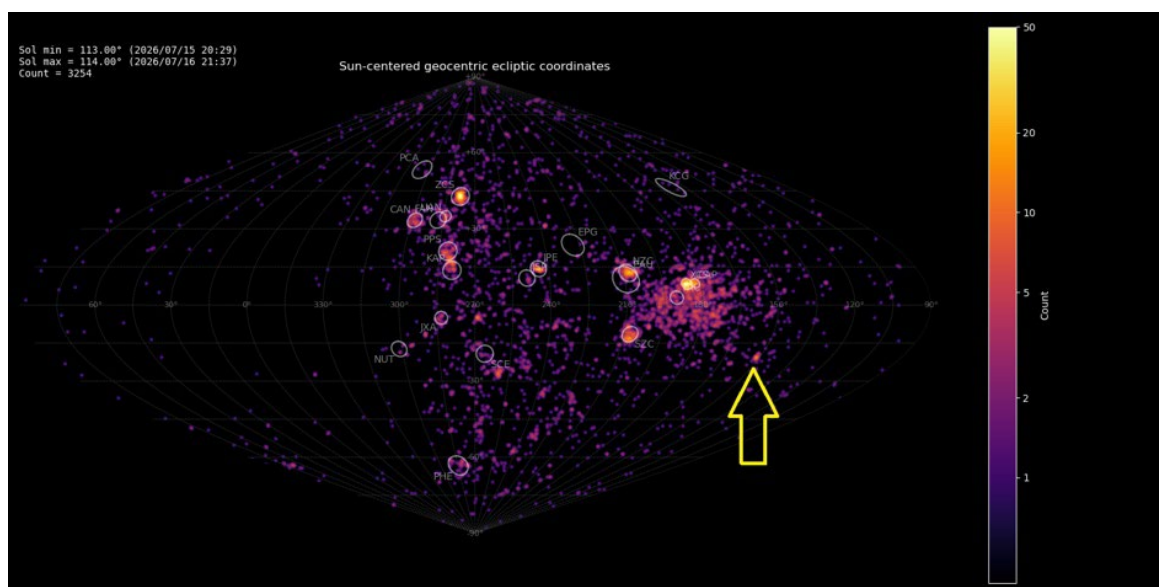
Ondřejov

tel. 776 602 709, [info@astro.cz](mailto:info@astro.cz)

Tiskové prohlášení České astronomické společnosti číslo 342 ze 4. 9. 2026

## Objev nového meteorického roje

V období od 14. do 16. července 2026 byl meteorickou sítí Global Meteor Network detekován nový meteorický roj. Mateřským tělesem je podle parametrů dráhy velmi pravděpodobně kometa Jupiterovy rodiny. Celkem 43 meteorů patřících do nového roje bylo pozorováno v souhvězdí Štíra.



Hustota radiantů (tj. pozic na obloze, ze kterých zdánlivě vylétají meteory) na celooblohové projekci v noci z 15. na 16. července. Šipkou je označen nově identifikovaný meteorický roj s dočasným označením M2026-P1.

Meteorický roj byl zařazen do pracovního seznamu meteorických rojů IAU Meteor Data Center (mezinárodní databáze meteorických rojů ve spolupráci s IAU) pod dočasným názvem M2026-P1. Roj byl nezávisle pozorován 114 kamerami v Austrálii, Bosně a Hercegovině, Brazílii, Chorvatsku a na Novém Zélandu.

Hledání možných mateřských těles odhalilo jednoho možného kandidáta: 2023 VN9. Tyto meteory pronikají hluboko do atmosféry a v důsledku tření o vzduch se začínají tavit a odpařovat níže, přibližně ve výšce 70 až 80 kilometrů nad zemským povrchem, což je u křehkých kometárních částic neobvyklé a naznačuje i možný asteroidální původ.

Na tomto objevu má svůj podíl také **Milan Kalina**, člen **České astronomické společnosti (ČAS)**. Jeho účast je příkladem toho, že ČAS se vedle popularizace astronomie věnuje také odborné a vědecké činnosti a že i amatérští zájemci o vesmír mohou aktivně podílet na vědeckém výzkumu.

Vědecká analýza odhalila zajímavý historický kontext. Původní náznaky existence tohoto roje lze vystopovat už v pozorováních z minulého století. Již v roce 1935 zaznamenal australský astronom R. A. MacIntosh při vizuálním pozorování roj, který by mohl odpovídat dnešnímu objevu. Podobnou aktivitu hlásil v 70. letech i pozorovatel Buhagiar. Kvůli nepřesnostem starých vizuálních metod a silnému vlivu sporadického pozadí však tehdy nebylo možné roj jednoznačně potvrdit. Až současná data z Globální meteorické sítě a moderní matematické metody (analýza oběžných drah a shlukování v radiantových mapách) umožnily roj bezpečně identifikovat a zařadit do pracovního seznamu Mezinárodní astronomické unie (IAU MDC) pod oficiálním označením M2026-P1.

Zatímco dříve se astronomové spoléhali pouze na vizuální pozorování lidským okem, dnešní věda využívá moderní technologie. Klíčovou roli dnes hraje síť Global Meteor Network (GMN), což je celosvětová síť vysoce citlivých videokamer monitorujících noční oblohu 24 hodin denně. Pomocí pokročilého softwaru dokážou kamery přesně změřit dráhu, rychlost a směr tisíců meteorů najednou. Místo, odkud se zdá, že meteory na obloze vyletují, nazýváme radiant. Pokud má velký počet meteorů shodný radiant a podobnou oběžnou dráhu, jedná se o organizovaný proud – meteorický roj.

| Klíčová fakta o novém roji M2026-P1 |                                                                                                                                                                                 |
|-------------------------------------|---------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------------|
| Období aktivity                     | 14. až 16. července 2026 (vrchol 16. července)                                                                                                                                  |
| Radiant                             | Souhvězdí Štíra (rektascenze RA = 263,2°, deklinace Dec. = -44,6°)                                                                                                              |
| Rychlost vstupu                     | Relativně pomalé (14,3 km/s)                                                                                                                                                    |
| Mateřské těleso                     | Analýza ukázala dráhu kometárního typu z rodiny Jupitera (Tisserandův parametr TJ $\approx$ 2,7). Jako nejpravděpodobnější mateřský objekt byl identifikován kandidát 2023 VN9. |
| Objevitelé                          | Milan Kalina, Denis Vida, Damir Šegon, Paul Roggemans, James M. Scott, Jeff Wood                                                                                                |

#### Zdroje:

1. <https://www.emeteornews.net/2026/08/18/new-meteor-shower-in-scorpius-m2026-p1/>
2. [https://www.emeteornews.net/wp-content/uploads/2026/08/eMetN2026\\_5.pdf](https://www.emeteornews.net/wp-content/uploads/2026/08/eMetN2026_5.pdf)  
(článek v časopise Meteor Journal)

**Mgr. Simona Beerová**  
tisková tajemnice České astronomické společnosti

---

Česká astronomická společnost (ČAS) vydává od května 1998 tisková prohlášení o aktuálních astronomických událostech a událostech s astronomií souvisejících. Počínaje tiskovým prohlášením č. 67 ze dne 23. 10. 2004 jsou některá tisková prohlášení vydávána jako společná s Astronomickým ústavem Akademie věd ČR, v. v. i. Archiv tiskových prohlášení a další informace nejen pro novináře lze najít na adrese [www.astro.cz/sluzby.html](http://www.astro.cz/sluzby.html). S technickými a organizačními záležitostmi ohledně tiskových prohlášení se obraťte na tiskovou tajemnici ČAS Mgr. Simonu Beerovou na adrese: Planetárium Ostrava, K Planetáriu 502, 725 26 Ostrava. Tel.: 776 602 709, e-mail: [simona.beerova@vsb.cz](mailto:simona.beerova@vsb.cz).