

EXTRATERESTRICKÉ BAZALTY NWA 5235 A HaH 286 A JEJICH POROVNÁNÍ S MORAVSKÝM METEORITEM STONAŘOV

Extraterrestrial basalts NWA 5235 and HaH 286 and comparison with Moravian meteorite Stannern

Magdalena Šimčíková

Ústav petrologie a strukturní geologie, Přírodovědecká fakulta Univerzity Karlovy v Praze, Albertov 6, 128 43 Praha 2;
e-mail: magdalena.simca@seznam.cz

(23-41 Třešť)

Key words: Stonařov, asteroide Vesta, Stannern trend eucrites, pyroxenes

Abstract

Moravian meteorite Stannern is the only one meteorite fallen into our region which represents achondrite group of meteorites. This meteorite is very unique due to its composition and it is one of the most examined meteorite - eucrite in the world. Samples of eucrites NWA 5235 and HaH 286 found in african deserts were studied and compared with Stannern trend eucrites. NWA 5235 is relatively fresh, HaH 286 is weakly weathered, with fractures filled by calcite. Electron microprobe analyses showed that these meteorites represent typical non cumulate basalts which fall within main trend eucrites. They mainly consist of pyroxenes (low-Ca pyroxenes and augites) and plagioclase (bytownite – anorthite). Accessories include ilmenite, chromite, rarely silica phase, troilite and metal Fe. The bulk composition of these samples has been determined for major elements. Research of these meteorites helps to understand the petrological context of their parent bodies. It also leads to understanding of magmatic processes of asteroid 4 Vesta which is believed to be the parent body of the eucrites.

Úvod

Výzkum extraterestrického bazaltického vulkanismu je velmi efektivním způsobem získávání informací o vývoji těles Sluneční soustavy. Fyzické vzorky pro pří-
mý výzkum mohou být získány nákladným transportem z mimozemských těles nebo na Zemi náhodně zavítají samy jako meteority. Dle úrovně současného poznání se nalézají v pozemských sbírkách desítky meteoritů z Měsíce a Marsu a desítky tisíc asteroidálních meteoritů, nalézáných ponejvíce v Antarktidě a afrických pouštích. Meteorit Stonařov (zvaný mezinárodně dle německého názvu obce Stonařov „Stannern“) byl od počátku v popředí vědeckého zájmu. Představuje zatím jediný nález achondritu u nás. Dopadl na Moravě 22. května 1808 jako déšť meteoritů o 200–300 kusech, jež dosahovaly hmotnosti několika gramů až kg. O tom, že šlo i tehdy o významnou událost, se můžeme dočíst např. v dobovém tisku Kraméryusovy cýs. král. Wlastenecké Nowiny, Nro. 26, 25. června 1808:

Na Moravě kamení s nebe přšelo

Hromové rány v neproniknutelné mlze

„Z Moravy 15. června. Dne 22. minulého měsíce mezi pátou a šestou hodinou ráno se stal v Štanřích a okolo Štaner nedaleko Jihlavy zvláštní přirozený příběh v povětrí... V 6 hodin vyvstala mlha, že se nemohlo za malou chvíli žádné věci rozeznati. Obyvatelé z okolních míst šli právě do Štaner do kostela, když udeřilo třikrát prudce, hromu podobně, po čemž udeřilo ještě víckrát, ale slaběji, což zděsilo všecky lidi. Když se to dalo, padalo u Štanern, Mittelsdorfu, Dyru, dlouhé Pirmice, Otnu a Falkenova kamení jako vlaščí ořechové i jako dětská hlava, a těžké ½ lotu až do 3 liber, z povětrí. Mnozí lidé je viděli padati a víc lidí je zdvihlo, když padlo, a shledalo, že je ještě teplé. Na pohled je to kamení jako měsíčné neb meteorské kamení; když se roztluče, je písčivé a šeré a má černou, blyskavou kůru. Bylo

ho asi 200 kusů... Když se to oznámilo, nařídil jeho cýs. král. Milost dyrektoru panu Karlovi ze Schreibrů... aby tam dojel a toho příběhu uměle a dokonale vyšetřil a popsal jej, což se i stalo. Kamení, které sebral, váží as 25 liber...“ (převzato z Kohlík 1970). Celkový přehled historických zápisů a zmínek o pádu stonařovského meteoritu shrnuje Peltán (2008) a souhrn výsledků petrologických a chemických analýz uvádí Šimčíková (2008) u příležitosti dvoustého výročí pádu meteoritu Stannern.

V době pádu tohoto meteoritu byly známy jen dva typy meteoritů – železné a kamenné chondrity. Schreibers (1808, 1809) určil stonařovské kameny jako nový typ meteoritů – vulkanické brekcie. Poté byly tyto meteority zkoumány vídeňským petrografem Tschermakem (např. 1872). V klasifikaci Roseho (1863) byl již pro klasifikaci meteoritu Stannern použit termín eukrit – z řeckého „eukritos“, tj. snadno rozpoznatelný (míněno pro jeho součásti živce a pyroxeny). Eukrity jsou patrně fragmenty kůry asteroidu – dle analýz se jedná o větší těleso – asteroid 4 Vesta (např. Consolmagno – Drake 1977, Drake 1979, Melosh 1984). Stejný původ má i další typ meteoritů – tzv. diogenity (hořečnaté ortopyroxenity), které představují patrně plášť tohoto tělesa. Howardity jsou směsí eukritového a diogenitového materiálu a jejich brekcií, což naznačuje společný původ z jednoho mateřského tělesa, stejně jako zjištění charakteru izotopů kyslíku (Clayton – Mayeda 1996). Howardity spolu s eukrity a diogenity tvoří skupinu tzv. HED achondritů. Stannern se díky svým odlišnostem stal typovým meteoritem pro samostatnou a vzácnou skupinu achondritů (Stannern trend) a vzorky tohoto meteoritu jsou uloženy ve sbírkách nejméně 124 muzeí a odborných světových institucí (Ondra 2008, Köblitz 1994). Obecně přijímaná klasifikace meteoritů HED je uvedena v tab. 1. Eukrity představují jedny z nejstarších meteoritů (dle četných, obecně udávaných radiometric-

Klasifikace a charakteristika achondritů HED
Diogenity – monomiktní nebo nebrekciovitě achondrity s ortopyroxeny a olivíny
Eukrity – pyroxen–plagioklasové achondrity nekumulátní eukrity hlavní skupina, typ Juvinas – pyroxeny bez zonálnosti, s odmišlenými lamelami dle (001) typ Stannern/Nuevo Laredo typ Pasamonte – povrchový, lávový typ (zonální pyroxeny bez odmišlených lamel)
kumulátní eukrity typ Binda – Ca pyroxen s odmišlenými lamelami dle (100) typ Moore County – pigeonit je částečně přeměněn na ortopyroxen polymiktní eukrity – polymiktní brekcie diogenitů a eukritů, podíl ortopyroxenů < 10%
Howardity – polymiktní brekcie z diogenitů a eukritů, podíl ortopyroxenů > 10%

Tab. 1. Klasifikace achondritů HED (upraveno dle Takedy 1997).

Tab. 1. HED achondrite classification (after Takeda 1997).

kých dat 4,54±0,02 Ga). Většina z nich jsou monomiktní brekcie, nebrekciované bazalty se vyskytují vzácněji. Jedná se o horniny tvořené převážně cca 60 % pyroxenu a cca 35% Ca-plagioklasu, bez přítomnosti hydratovaných fází. Eukritové bazalty jsou poměrně bohaté na Fe, což vykazují i jejich pyroxeny (Takeda – Graham 1991). Obsahy Fe a Mn v pyroxenech eukritů se liší od pozemských i měsíčních pyroxenů (Papike et al. 1998). Primárním pyroxenem je Fe-pigeonit s častými exsolučními lamelami ferroaugitu. Plagioklasy mají složení bytownit – anortit, s nízkými obsahy K₂O (0,2–0,3 hm. %), u eukritů Stonařov a Nuevo Laredo byly zjištěny obsahy vyšší. V kumulátových eukritech (hrubozrná gabra) má plagioklas zvýšený podíl Ca-komponenty na rozdíl od plagioklasů bazaltických eukritů. Částečně kumulátové eukrity obsahují krystalové kumuláty a podstatný podíl utuhlé taveniny.

Mineralogie, petrologie a stáří eukritů typu Stannern

Moderní petrologickou charakteristiku meteoritu Stannern provedl Engelhardt (1963), který rozlišil jeho dvě odlišné struktury – ofitickou a brekciovitou. Chemismus pak kompletně studovali Kitts – Lodders (1998) s výsledným zařazením eukritu Stannern mezi brekciovitě monomiktní nekumulátní eukrity. Hlavní minerální složení eukritu Stannern sestává dle těchto autorů z pyroxenu En₃₅ Fs₄₈ Ws₁₅ Rh₂ a živce An₈₅ Ab₁₄ Or₁, vypočítaná hustota celé horniny činí 3,2 g/cm³. Podle Irelanda a Bukovanské (1992), Bukovanské et al. (1998) a Bukovanské (2008) má ortopyroxen složení En₃₅ Fs₆₃ Wo₂, pigeonit En₃₁ Fs₅₇ Wo₁₂ a klinopyroxen En₃₁ Fs₄₁ Wo₂₈. Dalšími minerály jsou tridymit, chromit (bohatý ulvöspinelovou složkou), ilmenit, zirkon, slitina NiFe, troilit a whittlockit. Podle obsahů a poměrů izotopů U a Pb ve vzácně se vyskytujících zirkonech bylo těmito autory iontovou mikrosondou SHRIMP určeno stáří meteoritu Stannern na 4 550 ± 10 Ma. V hornině byl detekován cca 4% podíl částečně nataveného materiálu (Consolmagno – Drake 1977). Živce mají oproti ostatním eukritům větší množství draselné složky (Birck – Allegre 1978). Newson – Drake (1982) charakterizovali Stannern jako frakcionovaný eukrit, odvozený od materiálu asteroidu s velmi nízkým obsahem kovů. Na základě těchto odlišností od ostatních eukritů (Ikeda – Takeda 1985) byly další podobné meteority zařazeny do eukritů typu Stannern.

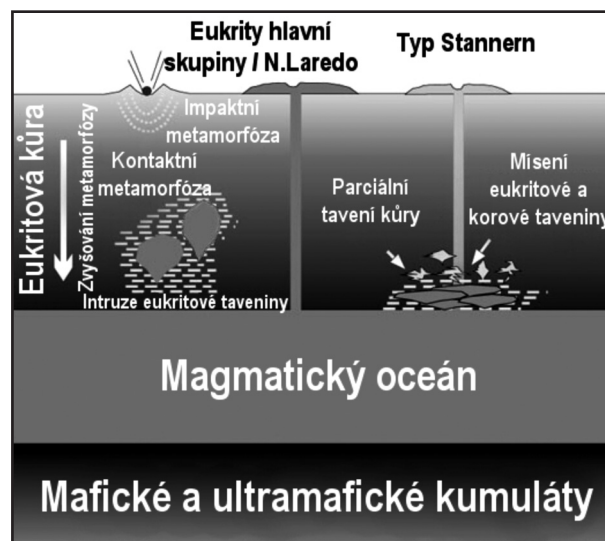
Vznik eukritů

Nejstarší model vzniku eukritů podal Mason (1962): nejprve došlo k úplnému roz-tavení původního tělesa chondritového složení ochuzeného o Na a následně k segregaci kovového jádra. Ve vzniklé silikátové tavenině proběhla frakční krystalizace a eukrity byly zřejmě součástí rezidua. Kůra mateřského tělesa tak byla tvořena eukrity, v hlubší

části tělesa se tvořily howardity a diogenity. Podle modelu Stolpera (1977) vznikají eukrity jako produkty parciálního tavení pláště primitivního asteroidu, jehož složení odpovídalo průměrnému složení sluneční soustavy. Díky objevení možného tepelného zdroje ²⁶Al (Gray et al. 1973) se moderní názory na vznik eukritů přiklánějí k modelu Masona (1962), který považoval eukrity za produkt krystalizace magmatu – na rozdíl od modelů, upřednostňujících vznik eukritů parciálním tavením pevného pláště (např. Stolper 1977, Consolmagno – Drake 1977). K termálním procesům, pozorovaným na eukritech, docházelo zřejmě během vnitřní metamorfózy tělesa způsobené rozpadem nuklidů s krátkou životností (²⁶Al) a během impaktů.

Vznik eukritů typu Stannern, hlavní skupiny eukritů a eukritů trendu Nuevo Laredo

Výsledky práce Barrata et al. (2007) nasvědčují, že eukrity typu Stannern vznikly kontaminací materiálu hlavní skupiny eukritů (typ Juvinas) taveninou, vzniklou parciálním tavením kůry mateřského tělesa (obr. 1). Tomu odpovídají i koncentrace inkompatibilních prvků s Eu, Sr, Be anomáliemi, popř. neobvyklé vesikulární textury jako důsledek opětovného zahřátí během mohutného impaktu (Barrat et al. 2007). Yamaguchi et al. (2009) popsali novou



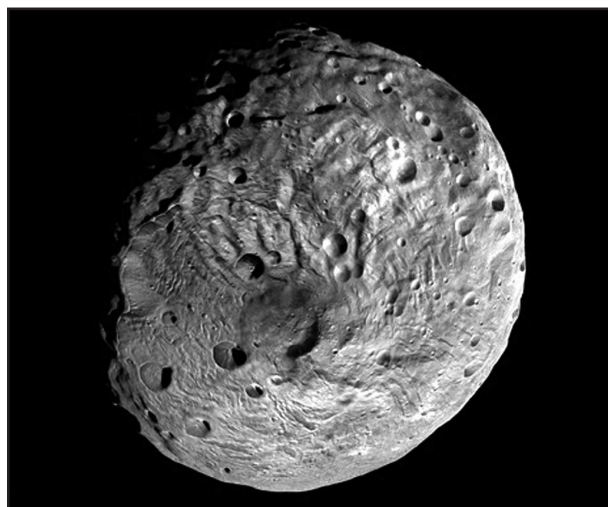
Obr. 1: Model vzniku eukritů typu Stannern a hlavní skupiny/ Nuevo Laredo (Barrat et al. 2007).

Fig. 1: Model of the origin of the Stannern and main group/ Nuevo Laredo eucrites (Barrat et al. 2007).

kategorii, tzv. „reziduální eukrity“, které jsou restitem (tzn. zbytkovou, neroztavenou horninou) po ztrátě taveniny, jež následně kontaminovala kůru o složení hlavní eukritové skupiny – typ Nuevo Laredo za vzniku Stannern typových eukritů. Petrologii eukritů typu „Stannern“ se dále zabývali Gardner – Mittlefehldt (2004) s návrhem dvou krystalizačních fází pyroxenu – během magmatismu a následně při erupci.

Asteroid 4 Vesta

Jedním z nejvíce sledovaných asteroidů v současnosti je 4 Vesta, který byl v období červenec 2011 až září 2012 zkoumán sondou Dawn (NASA). Asteroid Vesta je již na základě spektrálních měření delší dobu považován za mateřské těleso HED achondritů (např. Consolmagno – Drake 1977, Drake 1979). Má tvar rotačního elipsoidu o průměru cca 530 km a je třetím největším asteroidem, objeveným v roce 1807 lékařem H. W. Olbersem a pojmenovaným po římské bohyni Vestě – ochránkyni domácího krbu. Ve středu tělesa s předpokládanou hustotou asi $3,5 \text{ g/cm}^3$ působí tlak 1 kb. Vesta je ojedinělým zástupcem spektrální třídy V hlavního pásu asteroidů, obíhajících mezi Marsem a Jupiterem. První moderní spektrometrické údaje, získané McCordem et al. (1970), detekovaly přítomnost Fe^{2+} (v pozici M2 u Mg-pyroxenu), čímž se Vesta lišila od dalších velkých asteroidů Ceres a Pallas. Nejpodobnější spektra vykazovaly bazaltické achondrity, konkrétně eukrit Nuevo Laredo. Spektrální měření Vesty v infračerveném spektru (Larson – Fink 1975) zjistila přítomnost pigeonitického pyroxenu, identického s pyroxeny eukritů, čímž se potvrdila souvislost Vesty s eukrity. Obrovský impaktní kráter na jižní polokouli je považován za možný zdroj HED meteoritů (Thomas et al. 1997). Nejnovější výsledky mise Dawn nám asteroid Vestu představují jako těleso s výraz-



Obr. 2: Fotografie asteroidu Vesta v oblasti jižního pólu, pořízen ze vzdálenosti cca 2 700 km, rozlišení cca 260 m/pixel (sonda Dawn, NASA). Image credit: NASA/JPL-Caltech/UCLA/MPS/DLR/IDA (<http://www.nasa.gov/dawn>).

Fig. 2: The south pole of the giant asteroid Vesta (framing camera on NASA's Dawn spacecraft) – the image was recorded from a distance of about 2,700 kilometres, resolution is about 260 metres per pixel. Image credit: NASA/JPL-Caltech/UCLA/MPS/DLR/IDA (<http://www.nasa.gov/dawn>).

ným povrchovým reliéfem (útesy, planiny, rovníkové žláby, impaktní krátery). Bylo zde také objeveno jedno z nejvyšších pohoří Sluneční soustavy pojmenované Rheasilvia (s výškou cca 23 km), které vystupuje v impaktní pánvi o průměru 505 km – jedná se zřejmě zatím o nejrozlehlejší kráter Sluneční soustavy. Vysvětlení původu těchto výrazných struktur asteroidu se zatím přiklání spíše k impaktní aktivitě než k projevům vulkanismu, který zatím nebyl během výzkumů mise Dawn detekován (obr. 2).

Termální historii (metoda ^{39}Ar – ^{40}Ar) asteroidu Vesta se nově zabývali Bogard – Garrison (2003). Těleso bylo zřejmě zformováno před více než 4,56 Ga. Následně rozpad radionuklidů způsobil rozsáhlé tavení (vznik jádra a povrchu z bazaltové lávy). Kumulátové eukrity naznačují intenzivnější působení teplot než bazaltické eukrity, což znamená, že vznikaly ve větších hloubkách. Mohutný impakt před zhruba 4,5 Ga mohl vytvořit kráter a vyvrhnout na povrch materiál kumulátových a nebrekciovaných bazaltických eukritů. Křemenné žilky objevené v eukritu Serra de Magé vznikly patrně z vodních roztoků, což může znamenat kontaminaci Vesty vodní složkou díky impaktům komet. Nelze vyloučit možnost existence vodního ledu pod povrchem tělesa či na dnech hlubokých kráterů, o čemž svědčí i měření povrchové teploty Vesty během současné mise Dawn.

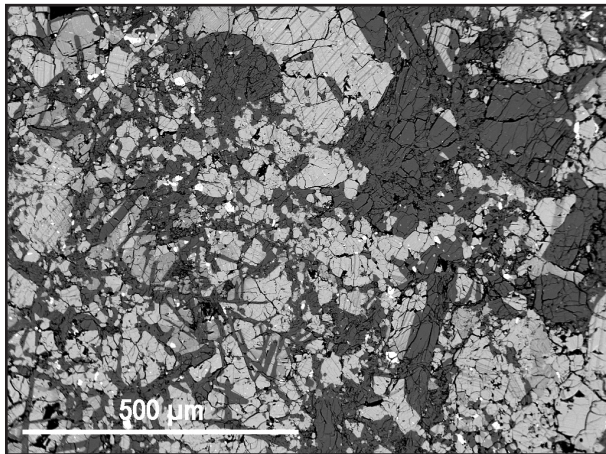
Metodika

Pro srovnávací výzkum byly získány a studovány následující vzorky pouštních nálezů eukritů: Northwest Africa (NWA) 5235 – nalezen v roce 2007 v poušti severozápadní Afriky o celkové váze pouhých 70 g. Eukrit Hammadah al Hamra (HaH) 286 byl nalezen v libyjské poušti – v oblasti Jabal al Gharb, nalezený kus vážil 612 g. Pro analýzy bylo dostupné velmi omezené množství materiálu. Zhotovené výbrusy byly analyzovány elektronovou mikrosondou Cameca SX 100 na společném pracovišti ČGS a Ústavu geologických věd PřF MU v Brně. Měření probíhalo ve vlnově disperzním módu za následujících podmínek: urychlovací napětí 15 kV, průměr elektronového svazku 5 μm , proud 10 nA, načítací čas 20 sekund, operátor R. Škoda. Jako standardy byly užity syntetické fáze či dobře definované minerály. Data byla korigována metodou PAP (Pouchou and Pichoir 1985). Pro zjištění celkového chemismu byly použity částečné výsledky neutronové aktivační analýzy INAA. Upravené vzorky byly ozářeny v reaktoru LVR-15 Ústavu jaderného výzkumu v Řeži za použití 3 modů a tří syntetických multiprvkových standardů (MES), analýzy provedl Z. Řanda.

Petrografická a geochemická charakteristika vzorků eukritů NWA 5235 a HaH 286

NWA 5235

Jedná se o poměrně čerstvý vzorek meteoritu šedé barvy s dvěma makroskopicky viditelnými litologiemi – tmavší část s ofitickou strukturou a světlejší, hrubozrná část, jak je patrné z obr. 3. Vzhledem k omezenému množství vzorku však nelze objasnit, zda může být NWA 5235 monomiktinální či polymiktinální brekcie. Minerální složení v obou částech je obdobné a sestává z plagioklasu (An_{81-91})



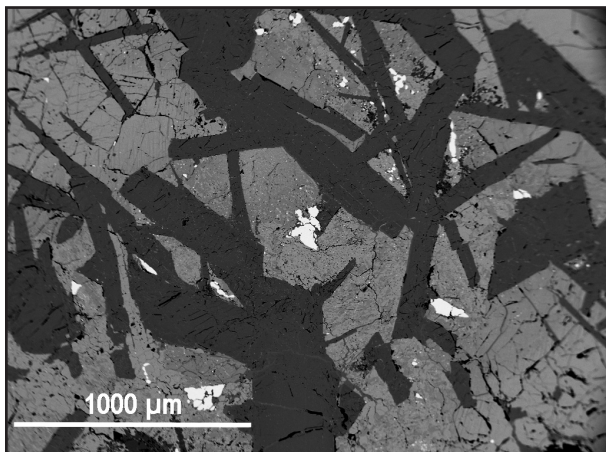
Obr. 3: BSE foto vzorku NWA 5235 – dva typy litologií, v levé části patrná ofitická struktura.

Fig. 3: Backscattered electron images of NWA 5235 – two lithologies – left part of the image shows ophitic texture.

a pyroxenů, bez přítomnosti olivínu, s akcesoriemi ilmenitem (obsahujícím 1 hm. % MnO), chromitem a troilitem. Zrna minerálů jsou tektonicky deformována jako důsledek impaktivní aktivity. Složení nízce vápenatého pyroxenu se pohybuje v rozmezí $Wo_{1-4}En_{33-34}Fs_{62-65}$ a Ca-pyroxenu $Wo_{34-43}En_{28-30}Fs_{28-36}$. Téměř každé zrno nízce-vápenatého pyroxenu má odmišlené lamely augitického složení o šířce 2–5 μm, zonálnost pozorována nebyla.

HaH 286

U tohoto vzorku byla zaznamenána pouze jedna litologie a to s ofitickou texturou, známky brekciace pozorovány nebyly. V tomto případě se zřejmě jedná o vzácný nebrekciovaný eukritový bazalt (obr. 4). Většina analyzovaných pyroxenů jsou pigeonity $Wo_7En_{35}Fs_{58}$. Augit ($Wo_{42}En_{29}Fs_{29}$) se vyskytuje zřídka. Nízce-vápenatý pyroxen $Wo_3En_{36}Fs_{61}$ má tenké odmišlené augitové lamely (cca 1 μm) a vyskytují se v nich i orientované odmišleniny Cr-spinelu. Plagioklasy (An_{79-91}) jsou prorůstány jehličkami pyroxenů. Z akcesorií byl zaznamenán ilmenit (0,8 hm. % MnO), chromit, troilit, ojediněle fáze SiO_2 . Některá zrna plagioklasu,



Obr. 4: BSE foto vzorku HaH 286 – ofitická struktura, lišty plagioklasu, pigeonit, ilmenit.

Fig. 4: Backscattered electron images of HaH 286 – ophitic texture – lathes of plagioclase with pigeonite and ilmenite.

klasu jsou lemována kalcitovými žilami, jde o sekundární výplň puklin jako projev pozemského zvětrávání.

Na základě analýz pyroxenů spadají NWA 5235 a HaH 286 svým složením mezi bazaltové eukrity. Původním pyroxenem je pigeonit s primární zonálností uchovanou v závislosti na intenzitě metamorfózy. Ve většině případů však působí Fe/Mn ekvilibrace a odmišlení augitu. Ani studované vzorky nejsou výjimkou. V eukritu NWA 5235 není zonálnost dochována, může se jednat o 5–6 metamorfní stupeň dle škály stanovené Takedou – Grahamem (1991) a za působení teplot ~1 000 °C tak mohlo dojít k homogenizaci Ca–Mg v původních zonálních pyroxenech (Yamaguchi et al. 1996).

Celkový chemismus obou vzorků odpovídá hlavní skupině eukritů typu Juvinas, což ukazují výsledky analýz v tab. 2. Poměr celkového Fe/Mn (= 31–32) u NWA 5235 a HaH 286 spolu s poměrem Fe/Mn v pyroxenech (= 29–36) je v rozmezí typickém pro HED meteority (Hill et al. 1991). Index hořečnatosti $mg\# (= 100 \times Mg/(Mg+Fe))$ u NWA 5235 je cca 40,4 s poměrem $FeO_{total}/MgO (= 2,6)$. Vzorek HaH 286 má $\#mg (= 42,3)$ a poměr celkového $FeO_{total}/MgO (= 2,4)$, což značí o něco vyšší hořečnatost, i když stále spadá do pole řádných nekumulátových eukritů, podobných hlavní eukritové skupině. Obsahy TiO_2 jsou nízké (0,7 hm. %), stejně tak i obsahy K_2O (0,04 – 0,06 hm. %), což vylučuje příbuznost s eukrity typu Stannern. Eukrity s vyšším obsahem TiO_2 a nižší $mg\#$ patří k dalšímu eukritovému typu Nuevo Laredo, což ale také není případ NWA 5235 a HaH 286 (obr. 5). Oba vzorky mají podobné složení a podle obsahů CaO, Al_2O_3 , TiO_2 , Cr_2O_3 i $mg\#$ náleží do hlavní eukritové skupiny typu Juvinas. Ani jeden ze studovaných eukritů nelze dobře korelovat se Stannern nebo Nuevo Laredo trendem, s hlavní skupinou je více příbuzný NWA 5235 než HaH 286. Vzhledem k omezenému množství materiálu pro výzkum je obtížné určit, zda se jedná o monomiktní či oligomiktní brekcie nebo vzácné nebrekciované bazalty.

Závěr

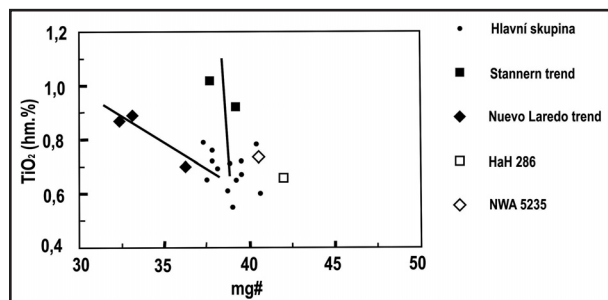
Meteorit Stonařov je vápníkem bohatý nekumulátní monomiktní brekciovitý obecný eukrit a představuje typový meteorit – Stannern typ (Ikeda – Takeda 1985, Takeda 1997) s velmi slabým částečným natavením hmoty.

hm.%	NWA 5235	HaH 286	Juvinas*	Stannern*	Nuevo Laredo*
MgO	6,9	7,1	7	7	5,5
Al_2O_3	12,5	12,8	13,1	12,2	12
SiO_2	49,6	48,6	49,1	49,2	49,5
K_2O	0,1	0	0	0,1	0,1
CaO	9,5	10,8	10,7	10,6	10,3
TiO_2	0,7	0,7	0,6	1	0,9
MnO	0,6	0,6	0,5	0,5	0,6
FeO	18	17,3	17,9	18,1	19,4

*) Kitts - Lodders (1998)

Tab. 2. Chemismus studovaných pouštních nálezů eukritů ve srovnání s typovými členy podskupin eukritů.

Tab. 2. Bulk composition of studied desert find eucrites in comparison to eucrite trend representatives.



Obr. 5: Diagram TiO_2 versus $\text{mg}\#$ pro bazaltické eukrity (upraveno dle Papike et al. 1998).

Fig. 5: TiO_2 versus $\text{mg}\#$ diagram for basaltic eucrites (after Papike et al. 1998).

Studované vzorky NWA 5235 a HaH 286 jsou od meteoritu Stannern odlišné, spadají do hlavní eukritové skupiny podobné typu Juvinas, které vznikly jako bazalty zřejmě parciálním tavením materiálu mateřského tělesa eukritů, pravděpodobně asteroidu Vesta. Eukrit NWA 5235 jako monomiktní či oligomiktní brekie reprezentuje nejčastější eukritové nálezy. HaH 286 může patřit mezi vzácné, nebreciované eukrity, jejichž složení napovídá, že vznikaly v hlubší části kůry mateřského asteroidu. Studium eukritových bazaltů nám dává možnost zatím nepřímo poznat procesy vývoje menších těles Sluneční soustavy – asteroidů. V případě planety Vesta tyto procesy, tj. zahřátí, roztavení, frakcionace, extruze a solidifikace bazaltové kůry, proběhly

v prvních 10 milionech let historie naší Sluneční soustavy (např. Nyquist et al. 2001). Vesta a diferencované asteroidy podobného typu mohou představovat trpasličí terestrické planety, popř. jejich embrya, která hrála důležitou roli při formaci větších terestrických planet (např. Carlson – Lunig-mair 2000). V případě, že bude mise Dawn úspěšně dokončena, bude možné s jistotou potvrdit, že asteroid Vesta je mateřským tělesem eukritů, potažmo HED meteoritů. Zároveň by měly být přesněji zjištěny podmínky a procesy i role vodní složky pro vývoj našeho planetárního systému a míra jeho evoluce. Moravský meteorit Stannern díky svému unikátnímu složení mezi eukrity výrazně napomohl k pochopení magmatických procesů mimozemských těles. Zatím však není s jistotou prokázáno, že tento meteorit má totožný původ jako meteority z asteroidu Vesta a tak nelze vyloučit jeho původ z jiného tělesa či asteroidu. I proto moravský meteorit Stannern nalezený nadále zůstává jedním z nejzajímavějších meteoritů na světě.

Poděkování

Poděkování patří RNDr. Marcelu Bukovanské, CSc., dále doc. Ing. Zdeňku Řandovi, DrSc., za provedení analýz INAA, Mgr. Radku Škodovi, Ph.D., za vyhotovení WDX analýz a panu Jiřímu Povolnému za zhotovení výbrusů. Laboratorní práce byly finančně podpořeny grantem Royal Astronomical Society, UK.

Literatura

- Barrat, J. A. – Yamaguchi, A. – Greenwood, R. C. – Bohn, M. – Cotten, J. – Benoit, M. – Franchi, I. A. (2007): The Stannern trend eucrites: Contamination of main group eucritic magmas by crustal partial melts. – *Geochim. Cosmochim. Acta*, 71, 4118.
- Birck, J. L. – Allegre, C. J. (1978): Chronology and chemical history of the parent body of basaltic achondrites studied by the ^{87}Rb – ^{87}Sr Method. – *Earth Planet. Sci. Lett.*, 39, 37–51.
- Bogard, D. D. – Garrison, D. H. (2003): ^{39}Ar – ^{40}Ar ages of eucrites and thermal history of asteroid (4)Vesta. – *Meteoritics and Planet. Sci.*, 38, 5.
- Bukovanská, M. (2008): Meteorit Stonařov – Stannern: Historie pádu, petrologie a stáří meteoritu. – *Stonařovské meteority 1808–2008. Muzeum Vysočiny*, 59–65. Jihlava.

- Bukovanská, M. – Ireland, T. R. (1992): Dating and Zr/Hf ratio of zircons and baddeleyites in eucrites. – Abstract 24th An. Meet., Munich. – Bulletin of the American Astronomical Society. 24, 941.
- Bukovanská, M. – Němec, I. – Šolc, M. (1998): Infrared microscopic method and possible correlations of FTIR spectra of the meteorites. – Abstract 61th An. Meet. Meteor. Soc. – Meteoritics and Planet. Sci. 33, 25–26.
- Carlson, R. W. – Lungmair, G. W. (2000): Timescales of planetesimal formation and differentiation based on extinct and extant radioisotopes. – In: Canup, R. M. – Righter, K. (eds): Origin of the Earth and Moon, Univ. Arizona, 25–44.
- Clayton, R. N. – Mayeda, T. K. (1996): Oxygen isotopes studies of achondrites. – Geochim. Cosmochim. Acta 60, 1 999–2 017.
- Consolmagno, G. J. – Drake, M. J. (1977): Composition and evolution of the eucrite parent body: Evidence from rare elements. – Geochimica et Cosmochimica Acta, 41, 1 271–1 282.
- Drake, M. J. (1979): Geochemical evolution of the eucrite parent body: Possible nature and evolution of asteroide 4Vesta. – In: Gehrels, A. M. J. (ed.): Asteroids, Univ. Arizona Press, Tuscon.
- Engelhardt, W. von (1963): Der Eukrite von Stannern. – Beitrage zur Mineral und Petrography, 9, 65–94.
- Gardner, K. G. – Mittlefehldt D. V. (2004): Petrology of New Stannern-trend eucrites and eucrite genesis. – Lunar and Planetary Science XXXV, abst. 1 349.
- Gray, C. M. – Papanastassiou, D. A. – Wasserburg, G. J. (1973): The identification of early condensates from the solar nebula. – Icarus 20, 213–239.
- Hill, D. H. – Boynton, W. V. – Haag, R. A. (1991): A lunar meteorite outside the Antarctic. – Science 352, 614–617.
- Ikeda, Y. – Takeda, H. (1985): A model for origin of basaltic achondrites based on the YAMATO – 7308 howardite. – Lunar and Planetary Science Conference, 15, 649–663.
- Ireland, T. – Bukovanská, M. (1992): Zircons from the Stannern eucrite. – Abstract 55th Ann. Meet. Met. Soc. Copenhagen. Meteoritics 27, 3, 237.
- Kitts, K. – Lodders, K. (1998): Survey and evaluation of eucrite bulk composition. – Meteoritics and Planet. Sci., 33, 197–213.
- Kohlík, J. (1970): Noviny dávných staletí. – Vydavatelství a nakladatelství Novinář, 108–109, Praha.
- Köblitz, J. (1994): Metbase. – Elektronická databáze.
- Larson, H. P. – Fink, U. (1975): Infrared spectral observation of asteroid 4Vesta. – Icarus 36, 420–427.
- Mason, B. (1962): Meteorites. – John Wiley and Sons, 274, New York.
- McCord, T. B. – Adams, J. B. – Johnson, T. V. (1970): Asteroid Vesta: Spectral reflectivity and compositional implications. – Science 168, 1 445–1 447.
- Melosh, H. J. (1984): Impact ejection, spallation, and the origin of meteorites. – Icarus 59, 234–260.
- Newsom, H. E. – Drake, M. J. (1982): The metal content of the eucrite parent body. Constraints from the partitioning behavior of tungsten. – Geochimica et Cosmochimica Acta, 46, 2 483–2 489.
- Nyquist, L. E. – Reese, Y. – Wiesmann, H. – Shih, C. Y. – Takeda, H. (2001): Dating eucrite formation and metamorphism. – Antarctic meteorites, XXVI, 113–115. National Institute of Polar Research, Tokyo.
- Ondra, L. (2008): Osudy stonařovských meteoritů. – Stonařovské meteority 1808–2008. Muzeum Vysočiny, 115–127.
- Papike, J. J. – Graham, R. – Shearer, C. K. (1998): Lunar samples. – In: Papike, J. J. – Ribbe, P. H. (eds): Planetary Materials, The Mineralogical Society of America, Washington 4–171.
- Peltán, L. (2008): Dobové ohlasy pádu meteoritů ve Stonařově a okolí 22. května 1808. – Stonařovské meteority 1808–2008. Muzeum Vysočiny, 97–114.
- Pouchou, J. L. – Pichoir, F. (1985): PAP (Z) procedure for improved quantitative microanalysis. – Microbeam Analysis, 104–106.
- Rose, G. (1863): Systematisches Verzeichnis der Meteoriten in den Meteoriten in den mineralogischen Museum der Universität zu Berlin. – Annalen der Physik 118, 419–423.
- Schreibers, C. von (1808): Meteoritenfall zu Stannern. – Gilbert's Annalen Der Physik, 29, 225.
- Schreibers, C. von (1809): Beschreibung der mährischen Meteorsteine nach ihrem Ausseren vorzüglich der Ringe etc. – Gilbert's Annalen Der Physik, 31, 23–71.
- Stolper, E. (1977): Experimental petrology of eucrite meteorites. – Geochimica et Cosmochimica Acta, 41, 587–611.
- Šimčíková, M. (2008): Achondrity HED. – Stonařovské meteority 1808–2008. Muzeum Vysočiny, 51–57.
- Takeda, H. – Graham, A. L. (1991): Degree of equilibration of eucritic pyroxenes and thermal metamorphism of the earliest planetary crust. – Meteoritics 26, 129–134.
- Takeda, H. (1997): Mineralogical records of early planetary processes on the howardite, eucrite, diogenite parent body with reference to Vesta. – Meteoritics and Planet. Sci., 32, 841–853.
- Thomas, P. C. – Binzel, R. P. – Gaffey, M. J. – Storrs, A. D. – Wells, E. N. – Zellner, B. H. (1997): Impact excavation on asteroid 4Vesta: Hubble Space Telescope results. – Science 277, 1 492–1 495.
- Tschermak, G. (1872): Die meteoriten von Stannern, Konstantinopol, Shergotty and Gopalpur. – Tschermak's min. – petr. Mitth., 2, 85–87.
- Yamaguchi, A. – Taylor, G. J. – Keil, K. (1996): Global crustal metamorphism of the eucrite parent body. – Icarus 124, 97–112.
- Yamaguchi, A. – Barrat, J. A. – Greenwood, R. C. – Shirai, N. C. – Okamoto, C. T. – Setoyanagi, T. – Ebihara, M. – Franchi, I. A. – Bohn, M. (2009): Crustal partial melting on Vesta: Evidence from highly metamorphosed eucrites. – Geochimica et Cosmochimica Acta, 73, 23, 7 162–7 182.