Kamil – ein junger Einschlagkrater in Ägypten

Mit Hilfe von Satellitenbildern von Google Earth entdeckte ein italienisches Forscherteam einen kleinen Krater im südwestlichen Ägypten. Eine geologische Expedition in diese abgelegene Region identifizierte die Struktur als einen der jüngsten und am besten erhaltenen irdischen Einschlagkrater.



Derzeit sind auf der Erde 175 eindeutig nachgewiesene Einschlagkrater bekannt. Die meisten von ihnen sind sehr alt und lassen sich nur mit Hilfe ausgeklügelter geologischer Messverfahren nachweisen, da die beständige Erosion durch Wind und Wetter die meisten Einschlagspuren weitgehend getilgt hat. Nun kommt ein kleiner, bestens erhaltener Einschlagkrater hinzu, der im südwestlichen Ägypten, nahe der Grenze zum Sudan, entdeckt wurde.

Erstmals gesichtet hatte diese Struktur Vincenzo de Michele, ein ehemaliger Kurator des Städtischen Museums für Naturkunde in Mailand, als er Satellitenbilder der afrikanischen Sahara auf Google Earth gezielt nach verdächtigen Strukturen durchsuchte. Dabei stieß er auf ein rundes, etwa 45 Meter großes Gebilde, von dem

senschaftszeitschrift Science. Die Wissenschaftler konnten vor Ort sofort bestätigen, dass es sich um einen frischen Einschlagkrater handelt, der vor weniger als 5000 Jahren entstanden ist. Der einfache schüsselförmige Krater misst 45 Meter im Durchmesser, ist rund 16 Meter tief, und sein aufgeworfener Rand erhebt sich bis zu drei Meter über die Umgebung. Er erhielt den Namen Kamil nach einer Hügelkette im Umfeld. Er befindet sich in einem Sandsteingebiet aus der Kreidezeit.

Interessant ist, dass der Krater noch von den Auswurfstrahlen herausgesprengten Sandsteins umgeben ist, die bei der Kraterbildung entstanden. Derartige Strukturen sind weit verbreitet auf atmosphärelosen Himmelskörpern wie Mond und Merkur, wurden aber in diesem gut erhaltenen Zustand auf der Erde noch nie

Der einschlagende Meteorit dürfte eine Masse von fünf bis zehn Tonnen besessen haben.

Strahlen aus hellerem Gestein ausgingen (siehe Bild oben). Da sich de Michele an ähnliche Gebilde auf dem Mond und dem Mars erinnerte, kontaktierte er seinen Kollegen, den Mineralogen Luigi Folco an der Universität von Siena. Der erkannte das Potenzial dieser Entdeckung und organisierte zusammen mit ägyptischen Wissenschaftlern für den Februar 2010 eine Expedition in das abgelegene Gebiet.

Kürzlich veröffentlichte die Forschergruppe ihre ersten Ergebnisse in der Online-Ausgabe der US-amerikanischen Wisentdeckt. Der bis zu drei Meter hohe Kraterwall besteht aus großen scharfkantigen Blöcken des Sandsteins, und im Kraterinneren liegt eine bis zu sechs Meter dicke Schicht durch Wind hineingewehten Sands (siehe Bild oben rechts).

Schon eine kurze Suche förderte Bruchstücke des eingeschlagenen Himmelskörpers zu Tage: Es handelt sich um einen nickelreichen Eisenmeteoriten des Typs Ataxit. Diese Meteoriten zeigen nach Anschliff keine so genannten Widmannstättenschen Figuren, also Entmischungslamellen ver-

schiedener Nickel-Eisenlegierungen, sondern wirken wie ein blank poliertes Stück Stahl. Insgesamt stießen die Forscher im Umfeld des Kamil-Kraters auf rund 1,7 Tonnen Meteoritenbruchstücke mit Massen von zehn Gramm bis hin zu einem einzelnen Brocken von rund 83 Kilogramm.

Zudem fand das Team im Kraterumfeld in großer Menge Impaktschmelzen aus geschocktem Sandstein, die durch die beim Einschlag aufgetretenen Stoßwellen erzeugt wurden. Das getroffene Gestein wird bei einem Meteoriteneinschlag durch Stoßwellen in Sekundenbruchteilen auf mehrere tausend Grad Celsius erhitzt, so dass die Gesteine sofort schmelzen. Das Auftreten von Impaktschmelzen belegt, dass der Meteorit die Erde mit relativ hoher Geschwindigkeit getroffen haben muss. Aus den beobachteten Schmelzen schließen die Forscher auf eine Impaktgeschwindigkeit von bis zu 3,5 Kilometern pro Sekunde.

Der einschlagende Körper dürfte einen Durchmesser von rund 1,3 Metern und eine Masse von fünf bis zehn Tonnen besessen haben. Vor dem Eintritt in die Erdatmosphäre betrug die Masse des Objekts vermutlich 20 bis 40 Tonnen – je nach Eintrittsgeschwindigkeit und Winkel, die über die Abbremsung und den Massenverlust in der Erdatmosphäre entscheiden. Trifft der Meteorit mit relativ geringer Geschwindigkeit (rund 18 Kilometer pro Sekunde) und in einem recht flachen Winkel auf die Atmosphäre, so verliert er wegen seines längeren Wegs in der Lufthülle infolge der

30 Oktober 2010 STERNE UND WELTRAUM

Auf dieser Satellitenkarte von Google Earth stieß der italienische Wissenschaftler Vincenzo de Michele auf den Kamil-Krater im südwestlichen Ägypten



Ein Blick vom Ringwall des 45 Meter großen Kamil-Kraters zeigt Geophysiker bei der Vermessung des Kraterbodens.

Reibung mehr Masse als bei einem annähernd senkrechten Eintritt.

Da der Meteorit eine kompakte Masse aus Nickel-Eisen war, wurde er nicht bis auf Fallgeschwindigkeit abgebremst, sondern traf mit einem Teil seiner ursprünglichen kosmischen Geschwindigkeit die Erdoberfläche. Nur so lässt sich erklären, warum es bei einem so kleinen Objekt überhaupt zur Bildung eines Explosionskraters mit Schmelzbildung kam. Vergleichbar große Steinmeteoriten überstehen den Eintritt in die Erdatmosphäre nicht unbeschadet, sie brechen bereits in großer Höhe auseinander. Dabei werden die Bruchstücke bis auf Fallgeschwindigkeit abgebremst, und sie schlagen, wenn überhaupt, nur kleine Gruben auf der Erdoberfläche. Zudem bilden sie meist ein Streufeld von mehreren Quadratkilometern Ausdehnung.

Die Untersuchung des Kamil-Kraters wird den Planetenforschern wertvolle Einblicke in die Feinstruktur von Impaktkratern und in die bei der Kraterbildung ablaufenden Vorgänge erlauben. Es bleibt zu hoffen, dass seine abgelegene Lage den Krater vor Meteoritenjägern schützt, die sonst bei ihrer Wühlarbeit auf der Suche nach Meteoritenbruchstücken die Kraterstrukturen zerstören würden. Kürzlich wurde das Gebiet um den Kamil-Krater zum militärischen Sperrgebiet erklärt, was den Zugang zumindest erschweren dürfte.

Originalarbeit: www.sciencemag.org/cgi/content /abstract/science.1190990

ZUM NACHDENKEN

Krater Kamil

Per Durchmesser des Kamil-Kraterwalls beträgt $D_{\rm tr}=45~{\rm m}$. Der Durchmesser $D_{\rm tc}$ auf dem Niveau des Geländes vor dem Einschlag ist um den Faktor 1,25 kleiner. Die Dichte der gefundenen Nickel-Eisen-Meteoritenfragmente liegt bei $\varrho_{\rm i}=8~{\rm g/cm^3}$, diejenige des in der Kreidezeit entstandenen Sandsteins der ägyptischen Wüstenregion etwa bei $\varrho_{\rm t}=3~{\rm g/cm^3}$. Die Größe des bei seinem Durchtritt durch die Erdatmosphäre nahezu unverändert gebliebenen Körpers betrug $L=1,3~{\rm m}$. Für die letzten 100 km benötigte er knapp zehn Sekunden.

Aufgabe 1: Die Geschwindigkeit des mit $v_0 = 18$ km/s in die Erdatmosphäre eintretenden Körpers nimmt mit sinkender Höhe z ab gemäß:

$$v(z) = v_0 \exp \left(-\frac{3 C_{\rm D} H}{4 \varrho_{\rm i} L \sin \theta} \varrho(z)\right).$$

Mit dem Reibungskoeffizienten $C_{\rm D}=2$, der Skalenhöhe der Atmosphäre H=8 km und dem zu $\theta=45^{\circ}$ angenommenen Einfallswinkel bestimme man die Einschlagsgeschwindigkeit $v_{\rm i}=v({\rm z}=0)$. Die Atmosphärendichte am Erdboden sei $\varrho_0=\varrho({\rm z}=0)=1$ kg/m³.



Aufgabe 2: Welcher Teil q der ursprünglich vorhandenen kinetischen Energie $E_{\rm kin}=\frac{1}{2}~m~v_0^2$ des Körpers geht während der Abbremsung in der Erdatmosphäre durch Reibung verloren?

Aufgabe 3: Man überprüfe mit Hilfe der empirisch bestimmten Gleichung

$$D_{\text{tc}} = 1.161 \frac{|Q_i|}{|Q_t|}^{1/3} \underline{L}^{0.78} \underline{v}_i^{0.44} \underline{g}^{-0.22} S^{1/3} \text{ m}$$

die Kratergröße $D_{\rm tr}$. Darin bedeuten die Abkürzungen: $\underline{L}=L/{\rm m},\ \underline{v}_{\rm i}=v_{\rm i}/({\rm m/s}),$ $\underline{g}=g/({\rm m/s^2})$ und $S=\sin\theta$. Die Fallbeschleunigung an der Erdoberfläche ist $q=9.81\ {\rm m/s^2}.$

Aufgabe 4: Welche Kratergröße hätte der Körper auf dem Mond geschlagen? Man verwende die gleiche Targetdichte ϱ_t und die Fallbeschleunigung $g_M = 1,62 \text{ m/s}^2$ der Mondoberfläche. AMQ

Ihre Lösungen senden Sie bitte bis zum

15. Oktober 2010 an: Redaktion SuW –

Zum Nachdenken, Max-Planck-Institut
für Astronomie, Königstuhl 17, D-69117

Heidelberg. Fax: 06221 528246.

Einmal im Jahr werden unter den erfolgreichen Lösern Preise verlost: siehe S. 117

www.astronomie-heute.de Oktober 2010 31











ACCESSORIES



LaserMate Pro **Laser Collimation** Kit #5684

31.7mm 2x Shorty-Plus 3-Element **Barlow Lens** #5121



StarSeek Astronomy Apps for iPhone, iPad and iPod touch Available only on the





Available on the App Store

EYEPIECES



7mm MegaView Ultra-Wide Eyepiece #8853









31.7mm 3x HighLight 5-Element **Barlow Lens** #8745





ACCESSORIES

SkyQuest XT8i

Computerized

IntelliScope

#27183



StarSeek Wi-Fi **Telescope** Control Module #5685



234.9mm ID **Full Aperture Solar Filter** #7722

31.7mm 13% Transmission



31.7mm Variable Polarizing **Filter**



BT100 Premium

BINOCS







SeaOtter 10x25 WP **Compact Binoculars** #8062



Alles für den Amateur-Astronomen



AUTORISIERTE ORION HÄNDLER

Optique Perret www.optique-perret.ch

41-22-311-47-75

Multiple 4-Filter Wheel

#5525

Astro Optik www.astrooptik.ch 41(0)-41-661-12-34 Astroshop www.astroshop.de 08191-94049-1

Teleskop-Service www.teleskop-service.de 089-1892870 O.S.D.V. www.osdv.de 49(0)2922/9109064 Anfragen von Händlern erbeten unter wholesale@telescope.com

#5527

7x31.7mm





Besuchen Sie unsere Orion page auf Facebook www.facebook.com/oriontelescopes