

200 Stunden für Sekundenbruchteile : Lunare Lichtblitze

Autor(en): **Iten, Marco / Sposetti, Stefano**

Objektyp: **Article**

Zeitschrift: **Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft**

Band (Jahr): **71 (2013)**

Heft 377

PDF erstellt am: **19.04.2024**

Persistenter Link: <https://doi.org/10.5169/seals-897641>

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Inhalten der Zeitschriften. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern.

Die auf der Plattform e-periodica veröffentlichten Dokumente stehen für nicht-kommerzielle Zwecke in Lehre und Forschung sowie für die private Nutzung frei zur Verfügung. Einzelne Dateien oder Ausdrucke aus diesem Angebot können zusammen mit diesen Nutzungsbedingungen und den korrekten Herkunftsbezeichnungen weitergegeben werden.

Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. Die systematische Speicherung von Teilen des elektronischen Angebots auf anderen Servern bedarf ebenfalls des schriftlichen Einverständnisses der Rechteinhaber.

Haftungsausschluss

Alle Angaben erfolgen ohne Gewähr für Vollständigkeit oder Richtigkeit. Es wird keine Haftung übernommen für Schäden durch die Verwendung von Informationen aus diesem Online-Angebot oder durch das Fehlen von Informationen. Dies gilt auch für Inhalte Dritter, die über dieses Angebot zugänglich sind.

nur ein «dumm gelaufen», sondern ein dramatisches Ereignis mit globalen Auswirkungen.

Mit einer Grösse von rund 270 Metern rotiert 2002 VE68 in rund 13,3 Stunden und zeigt dabei eine Helligkeitsamplitude von $+0.9^{\text{mag}}$. Möglicherweise handelt es sich also um einen Doppelasteroiden, einen sogenannten Contact Binary, ähnlich dem Asteroiden (4179) Toutatis. Rund alle acht Jahre gerät er in Erdnähe und dürfte bei seiner nächsten Annäherung im November 2018 seine definitive Nummer bekommen. Die Bahngenauigkeit genügt längst den dafür nötigen Voraussetzungen.

Schlussbemerkungen

Seit 1998 befasse ich mich mit wissenschaftlichem Anspruch mit kleinen Planeten. Mein Interesse an kosmischen Kleinkörpern reicht hingegen bis in die frühen 1980er-Jahre zurück und gipfelte damals 1986 in der Begegnung mit dem Halleyschen Kometen in Australien. Doch seit-

her gab es immer wieder Überraschungen. Natürlich war die so früh mögliche Bestätigung des Asteroiden 2002 VE68 hauptsächlich ein Glücksfall. Aber dass sich hinter dem damals so unscheinbaren Lichtpünktchen, das so rasant vor dem Sternhintergrund unterwegs war, ein einzigartiger Himmelskörper verbirgt, ist mir auch mehr als zehn Jahre nach der Entdeckung eine grosse Freude und eine Genugtuung für gar so manche auf dem Eschenberg durchwachte Sternennacht.

Markus Griesser

Leiter der Sternwarte Eschenberg
Breitenstrasse 2
CH-8542 Wiesendangen
griesser@eschenberg.ch

Quellen

- [1] www.minorplanetcenter.net/mpec/K02/K02V52.html
- [2] solarsystem.nasa.gov/news/display.cfm?News_ID=3715
- [3] mnras.oxfordjournals.org/content/351/3/L63.full.pdf
- [4] <http://arxiv.org/pdf/1208.4444.pdf>

Quasisatellit

Quasisatelliten werden auch als koorbitale Objekte bezeichnet, da sie nach Definition auf derselben oder einer ähnlichen Bahn die Sonne umkreisen wie ein zweiter grösserer Himmelskörper, im beschriebenen Fall jene der Venus. Ihre Umlaufzeiten um das Zentralgestirn sind identisch und beide Objekte stehen in einer gravitativen Wechselwirkung zueinander. Im vorliegenden Fall haben Venus und 2002 VE68 eine Bahnresonanz von 1:1. Solche Resonanzen können störende oder stabilisierende Wirkung haben. Wie im Artikel beschrieben, ist die Erde durch ihre Masse in der Lage, 2002 VE68 in ferner Zukunft wieder aus seiner jetzigen Bahn zu schleudern. Entscheidend wird sein, wie nah der Quasisatellit von Venus bei kommenden Begegnungen an der Erde vorbeizieht. (Red.)

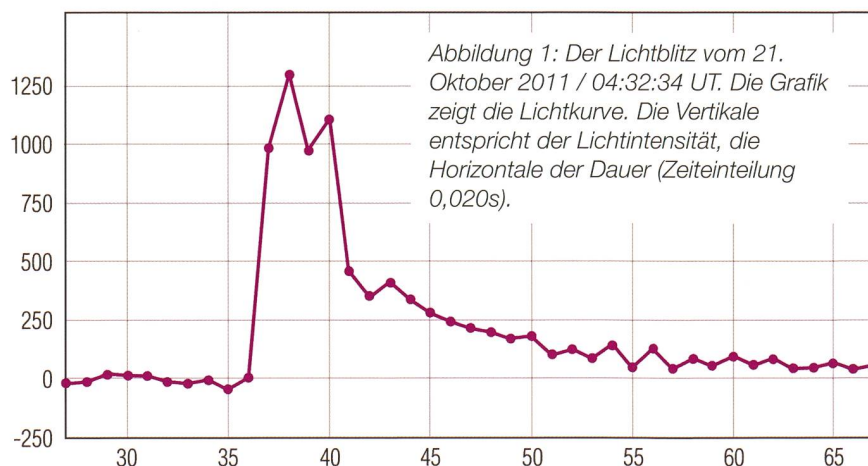
200 Stunden für
Sekundenbruchteile

Lunare Lichtblitze

■ Von Marco Iten & Stefano Sposetti

Seit unserem ersten Erfolg im Februar 2011 haben wir über 200 Stunden Videoaufnahmen von der Schattenseite des Mondes analysiert und ausgewertet und bis heute dreizehn mögliche Meteoroiden-Einschläge erkannt und bestätigt.

Dies ist eine kleine Zahl verglichen mit dem grossen Zeitaufwand während zweier Jahre. Es zeigt sich, dass mögliche Einschläge auf dem Mond, welche von unserem Instrumentarium wahrgenommen werden, relativ selten vorkommen. In



der ORION-Ausgabe 1/2012 haben wir ausführlich über unsere Überwachungstätigkeit berichtet.

Astro-Enthusiasten gesucht

Von diesen dreizehn möglichen Meteoroiden-Einschlägen sind acht während dem zunehmenden und fünf während dem abnehmenden Mond erfasst worden. Folglich ist zwischen Neu- und Vollmond eine höhere Einschlagswahrscheinlichkeit zu erwarten. Alle dreizehn Er-

eignisse sind sporadischen Meteoroiden zuzuordnen.

Der hellste und längste Lichtblitz, der von beiden Beobachtungsposten erfasst und bestätigt wurde, ereignete sich am 21. Oktober 2011 mit einer Helligkeit um 8^{mag} und einer Dauer von etwa 0,12s.

Unser Vorhaben ist es, die Häufigkeit und Auswirkungen dieser Einschläge auf dem Mond zu quantifizieren. Wir wollen versuchen, die Beziehung zwischen Helligkeit und Dauer des Lichtblitzes, mit den Eigenschaften des einschlagenden

Objekts und dessen Verwüstung auf der Mondoberfläche, zu berechnen. Ein Vergleich mit den Zahlen von Forschern der NASA, die mit automatisierten und ferngesteuerten Observatorien den Mond überwachen, ergaben im gleichen Zeitraum (2011-2012) einundsechzig Registrierungen. Im Gegensatz zu unseren sind die Mehrheit von der NASA registrierten Mond-Impakte durch die jährlichen Meteorströme verursacht. Ein günstigeres Zeitfenster ermöglicht es ihnen, diese erfolgreich zu erfassen.

Im Amateurbereich gibt es leider noch wenig Interesse, sich mit diesem Thema zu beschäftigen. Über Astro-Enthusiasten, die mit uns zusammenarbeiten und dazu beitragen möchten, das Wissen über diese faszinierenden und flüchtigen Erscheinungen zu erhöhen, würden wir uns sehr freuen. Unser Know-how ist kostenlos.

Marco Iten

mitensa@ticino.com

Stefano Sposetti

stefanosposetti@ticino.com

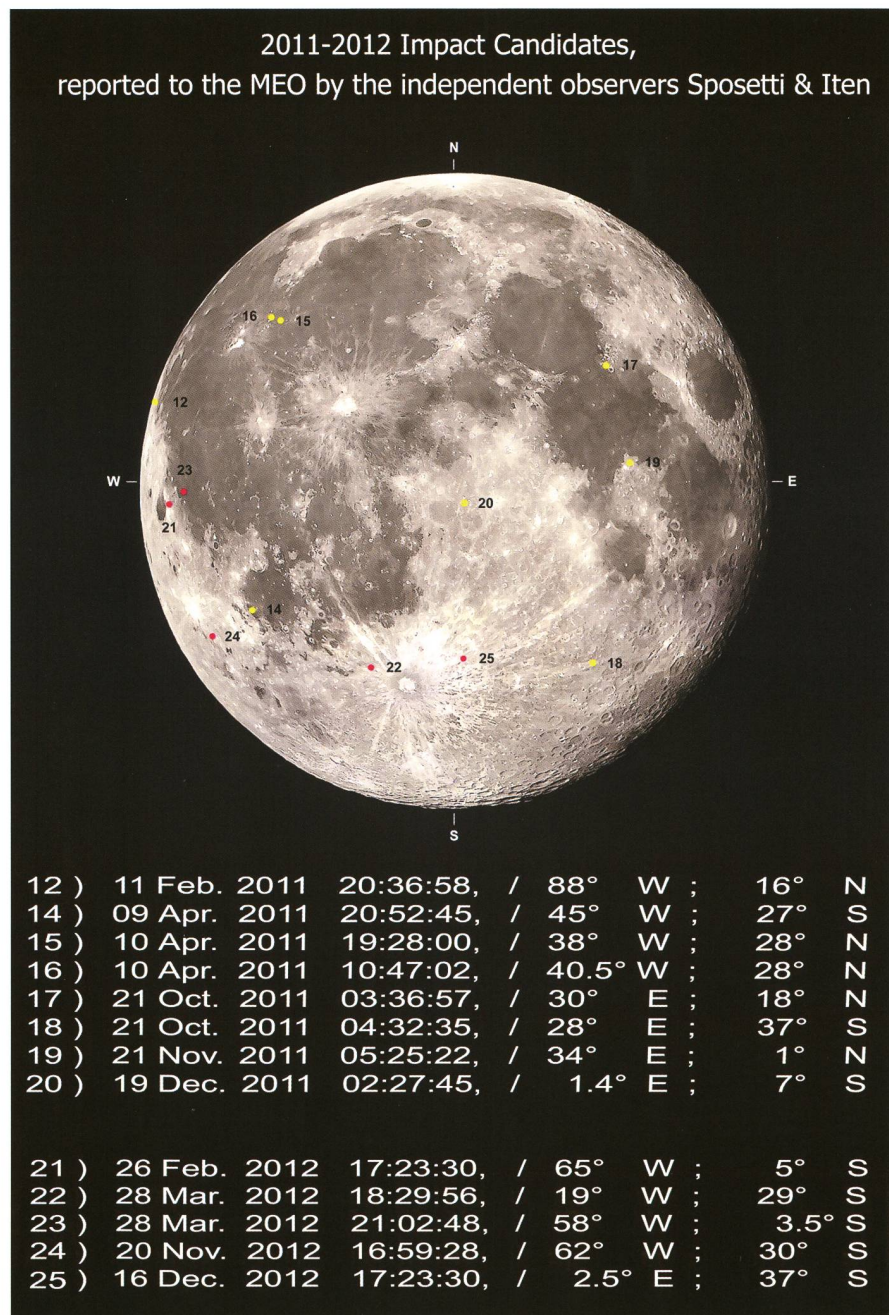


Abbildung 2: Lage der dreizehn registrierten Lichtblitze auf der Mondoberfläche. Der CCD-Sensor deckt weniger als die Hälfte der gesamten Mondoberfläche ab und ist meistens auf den westlichen oder östlichen Horizont gerichtet. Die Pole werden selten einbezogen. (Quelle: Stefano Sposetti & Marco Iten)



Der platte Mond

Nimmt man einen Massstab zur Hand und misst den horizontalen und vertikalen Durchmesser des Mondes, so fällt dessen Verformung auf. Schuld an der Abplattung trägt die Erdatmosphäre, welche das Licht bricht. Je dichter sich der Mond am Horizont befindet, desto augenfälliger wird dieser Effekt. Das obige Bild entstand am 25. April 2013. Bei genauem Hinsehen erkennt der aufmerksame Betrachter eine leichte Abschattung des linken Mondrandes. Nur wenige Minuten vor Mondaufgang begann sich der Erdtrabant an jenem Abend zu verfinstern. (Bild: Andreas Walcker)