

Rocznik Świętokrzyski. Ser. B – Nauki Przyr. 33: 163–164, 2012

Polska Akademia Nauk – Oddział w Krakowie, Kieleckie Towarzystwo Naukowe,  
Katedra Ochrony i Kształtowania Środowiska  
Uniwersytetu Jana Kochanowskiego w Kielcach  
Polskie Towarzystwo Geograficzne

**Serhij Kyryliuk**

Czerniowicki Narodowy Uniwersytet im. J. Fedkowicza

Kompleksy krajobrazowe małych kraterów księżycowych  
w przekroju geomorficznym (na przykładzie kraterów  
Artemisa, Werna i Dewi Kateny)

Ландшафтные комплексы малых лунных кратеров в разрезе  
геоморфов (на примере Артемиса, Верна и Дэви Катены)

Полигоном исследования были избраны малые кратеры Феликс, Артемис, Верн и кратеры Дэви Катены (Сюзан, Осман, Присцилла, Аланн, Делия, Гарольд). Базовыми картографическими изображениями служили топографические карты, созданные группой ученых из National Aeronautics and Space Administration (USA), исполненными в масштабе 1:10 000.

Главной особенностью лунной поверхности есть ее медленная денудация, которая протекает многие миллионы и даже миллиарды лет. Поверхность Луны не подвержена экзогенным воздействиям, как земная или марсианская. Это приводит к ее своеобразной консервации, что дает возможность представить как выглядела, к примеру, Земля на ранних этапах своего формирования (катархей, ранний архей). Некоторые участки лунной поверхности имеют возраст, соответствующий названным выше периодам развития Земли.

Что касается геоморфных комплексов малых лунных кратеров, то на базе оригинальных картографических изображений автором построены серии морфометрических и геоморфологических карт (типов и генезиса рельефа) с применением классических принципов геоморфологического картографирования и учетом особенностей лунной поверхности. Эти же комплексы условно можно считать проявлениями ландшафтной организации исследуемой территории, так как набор компонентов в географической оболочке Луны ограничен. Поэтому, они являются

ведущими в предопределении ландшафтной структуры поверхности Луны.

Выделены, в пределах охваченной территории, следующие геоморфные комплексы:

1. Днища кратеров. В многих случаях днища заполнены коллювиальным материалом, который периодически скатывается с крутых внутренних кратерных склонов.
2. Внутренние кратерные склоны. В отличие от больших лунных кратеров, малые не владеют системой террас, поэтому отличаются только по крутизне.
3. Внешние кратерные склоны. В отличие от внутренних, имеют намного меньшую крутизну, но показатели кривизны значительно выше.
4. Выпуклые вершины напорных валов. Имеют практически правильную геометрическую форму, которая очень редко нарушена линейными депрессиями.
5. Склоны напорных валов. По своим морфометрическим показателям практически не отличаются от внутренних кратерных стен, разница только в генезисе.
6. Линейные осыпные депрессии. По рисунку напоминают речную сеть Земли, разница в генезисе (депрессии имеют природу осыпей). В большинстве случаев они наблюдаются только в пределах внутренних стен и склонов напорных валов, обращенных в направлении внутренних склонов кратеров. Очень редко подобные геоморфы встречаются у больших кратеров, и весьма крупны.
7. Депрессивные слабоволнистые участки морской поверхности. Занимают значительные пространства анализируемой территории и характеризуются вогнутыми и вытянутыми формами поверхности.
8. Положительные слабоволнистые участки морской поверхности. Как и у депрессивных участков, морфометрия идентична. Разница только в положительном рельефе. Такая очередность форм объясняется неравномерным растеканием лавы во время имбрийского периода, когда формировалась данная часть поверхности.
9. Мелкие кратеры. В основном вторичные и третичные кратеры, имеющие очень незначительные размеры (до 20 м) и не имеющие четкой кратерной структуры, кроме кольцевой депрессии.