



UNIVERSIDAD NACIONAL DE COLOMBIA

**CARACTERIZACIÓN DE LAS PROPIEDADES DE LA REGOLITA LUNAR
MEDIANTE EL DISEÑO E IMPLEMENTACIÓN DE UN MODELO ANÁLOGO
MORFOLÓGICO Y UN MODELO ESPECTRAL**

Eduardo Andrés Delgadillo Monsalve

Universidad Nacional de Colombia

Facultad de Ciencias

Bogotá D.C.

1 de abril de 2024



UNIVERSIDAD NACIONAL DE COLOMBIA

**CARACTERIZACIÓN DE LAS PROPIEDADES DE LA REGOLITA LUNAR
MEDIANTE EL DISEÑO E IMPLEMENTACIÓN DE UN MODELO ANÁLOGO
MORFOLÓGICO Y UN MODELO ESPECTRAL**

Eduardo Andrés Delgadillo Monsalve

Proyecto de tesis presentado como requisito parcial paara optar al titulo de:

Magister en Ciencias Astronomia

Director:

Mario Armando Higuera Garzon
Observatorio Astronómico Nacional

Codirector:

David Ardila
Jet Propulsion Laboratory

Universidad Nacional de Colombia

Facultad de Ciencias

Bogotá D.C.

1 de abril de 2024

Índice

1. Introducción

La Luna ha sido uno de los objetos mas estudiados y de mayor interés para la humanidad desde épocas antiguas. En la mayoría de civilizaciones y culturas, de las que se tienen registro, la Luna ha tenido un papel fundamental dentro de su cosmogonía. Este satélite natural se considero por mucho tiempo como la contraparte de la estrella que domina el cielo diurno, el Sol. Eventos naturales como los eclipses de Sol, los eclipses de Luna y el ciclo lunar, fueron interpretados y estudiados a lo largo de toda la historia, incluso uno de los mayores logros como especie humana ha sido el alunizaje de humanos sobre la superficie de la Luna, en el año 1969. Desde entonces, el estudio de la Luna se ha incrementado y representa una de las ramas de investigación mas importantes en la búsqueda por habitar su superficie.

Debido al proceso de formación y evolución, la superficie de la Luna esta compuesta principalmente de polvo y regolito. Las diferentes misiones de exploración lunares de las distintas agencias espaciales han recopilado muestras que han sido analizadas y caracterizadas. Aunque algunas propiedades de este material se conocen bien, algunas otras y que son muy importantes requieren aún de una investigación mas profunda. Debido a la dificultad de obtener dichas muestras de este material, técnicas como la reproducción o la implementación de un modelo análogo que replique sus propiedades son necesarias. La caracterización del material de la superficie lunar puede hacerse utilizando su morfología, es decir su composición, forma, tamaño, estructura y estado, también utilizando su emisión térmica, que presenta variaciones debido a las diferencias de temperatura que se pueden presentar por su ciclo y a su abrupto relieve, y por ultimo utilizando la distribución espectral de energía (SED) del material de la superficie, principalmente los granos de polvo.

El conocimiento completo de las propiedades del material de la superficie de la Luna es de gran importancia sobre todo para posteriores misiones de alunizaje. El conjunto de todas estas propiedades definirán las características del lanzamiento y alunizaje de cualquier misión de exploración.

2. Objetivos

2.1. Objetivo General

Caracterizar las propiedades de la regolita lunar mediante el diseño e implementación de un modelo análogo morfológico y un modelo espectral.

2.2. Objetivos específicos

- Estudiar y caracterizar las propiedades de la regolita en la superficie lunar
- Diseñar un modelo análogo morfológico que permita reproducir las condiciones en la superficie lunar
- Diseñar un modelo análogo de curva de emisión que permita comparar el SED del grano de la superficie lunar con el SED obtenido con la herramienta CIGALE

3. Antecedentes

El interés hacia la Luna ha sobre pasado los primeros pensamientos de los humanos mas primitivos, pasado las historias mitológicas y la ciencia ficción y es actualmente una de las propuestas mas importantes de investigación de las diferentes agencias espaciales. Las diferentes misiones de exploración lunar que comenzaron desde los años 50 y que actualmente tienen incluso mucha mas relevancia, han tenido siempre como objetivo la habitabilidad del hombre sobre la superficie lunar.

La historia de la Luna como el único satélite natural de la tierra esta estrechamente relacionada con la historia del planeta. A su vez el sistema solar como cualquier otro, depende de la evolución estelar de su estrella o estrellas, en este caso el Sol. En los últimos años, se han hecho grandes avances para identificar y generar un catalogo completo de estrellas que puedan tener planetas u otros cuerpos en su orbita. El estudio de estrellas y su evolución y de como estas generan discos proto-planetarios en el proceso, es una rama importante de la astronomía y la astrofísica actual.

3.1. Estado del Arte

3.1.1. Origen y composicion Estelar

La evolución de las estrellas es un proceso muy complejo que ha sido estudiado ampliamente, sin embargo con los avances tecnológicos de cada día es posible aclarar y profundizar aun mas este estudio. Una de las características mas importantes que se ha encontrado en el evolución estelar es el intercambio y la interacción de material con su entorno. Por lo general en el ciclo de vida de una estrella existen algunas etapas. Una primera etapa, donde a partir de una nube de gas y polvo y de la interacción gravitacional y la acreció de material se generan las primeras proto-estrellas, a travez de procesos termonucleares. A medida que estos procesos se incrementan también lo hacen la radiación, la temperatura y los vientos estelares, los cuales llenan el medio interestelar. La evolucion de la estrella dependerá de su masa y temperatura [4]. Estos elementos definen el brillo de la estrella, la cual es su característica principal y con la cual es posible hacer una clasificacion del tipo de estrella y del periodo de su vida en la cual se encuentra.

Terminar con el ciclo estelar(discos proto-planetarios, novas, supernovas, gigantes rojas, nebulosas)

Hablar de diagrama HR... y de la relación de luminosidad y temperatura para introducir la Ley de Stefan-Boltzmann

3.1.2. Polvo cosmico

El ciclo de vida de las estrellas y del polvo esta directamente relacionado. Una de las principales fuentes de granos de polvo y su presencia en el medio interestelar (ISM) se da durante las ultimas etapas del ciclo estelar. En esta etapa muchas estrellas comienzan a disminuir su masa por medio de la expulsion de material fuera de su superficie. Material rico en carbono (C), oxigeno (O), Silicio (Si), Magnesio (Mg) and iron(Fe) tambien gases como hidrogeno (H) y helio (He). Gran parte de estos materiales pesados están condensados en partículas sub-milimétricas, también llamadas polvo. LA presencia de este polvo

inunda todo el medio interestelar incluso llegando a tener interacción con el medio intergaláctico a través de núcleos activos de galaxias (AGNs), supernovas (SNe) o el transporte por vientos interestelares [3]

3.1.3. Radiación del Cuerpo Negro

3.1.4. Formación Planetaria

3.1.5. SED: Spectral Energy Distribution

3.1.6. La Luna

Morfología Luna [2]

Temperatura en la superficie lunar [5]

Análisis de distribución espectral de energía (SED) con la herramienta CIGALE [1]

4. Planteamiento del problema

Referencias

- [1] Boquien, M. et al. “CIGALE: a python Code Investigating GALaxy Emission”. En: *AA* 622 (2019), A103. DOI: [10.1051/0004-6361/201834156](https://doi.org/10.1051/0004-6361/201834156). URL: <https://doi.org/10.1051/0004-6361/201834156>.
- [2] Zdeněk Kopal. *Physics and Astronomy of the Moon*. Department of Astronomy, University of Manchester. Academic Press, New York y London, 1961. ISBN: 60.16985.
- [3] John S Mathis, William Rumpl y Kenneth H Nordsieck. “The size distribution of interstellar grains”. En: *Astrophysical Journal, Part 1, vol. 217, Oct. 15, 1977, p. 425-433. NSF-supported research*. 217 (1977), págs. 425-433.
- [4] D. C. B. Whittet. “Dust in the Galactic Environment (Third Edition)”. En: 2022. URL: <https://api.semanticscholar.org/CorpusID:251685183>.
- [5] Zhengling Yin, Niutao Liu y Ya-Qiu Jin. “Simulation of the temperatures in the permanently shadowed region of the Moon’s south pole and data validation”. En: *Icarus* 411 (2024), pág. 115917. ISSN: 0019-1035. DOI: <https://doi.org/10.1016/j.icarus.2023.115917>. URL: <https://www.sciencedirect.com/science/article/pii/S0019103523004967>.