
Título del proyecto:
**Cosmología Computacional y Observacional
(CoCO)**

Investigador Principal
Jaime Ernesto Forero Romero
Grupo de Investigación en Astrofísica, Código COL0015473
Departamento de Física, Facultad de Ciencias,
Universidad de los Andes, Bogotá-Colombia

Índice

| | |
|--|-----------|
| 1. Conformación del equipo de investigación | 3 |
| 2. Antecedentes y resultados previos del equipo de investigación | 4 |
| 3. Temática de investigación | 5 |
| 4. Resumen ejecutivo | 5 |
| 5. Palabras clave | 6 |
| 6. Planteamiento del problema | 6 |
| 7. Justificación | 7 |
| 8. Marco conceptual | 8 |
| 8.1. Teoría | 8 |
| 8.2. Simulaciones | 9 |
| 8.3. Observaciones | 10 |
| 9. Estado del arte | 10 |
| 9.1. Teoría | 10 |
| 9.2. Simulaciones | 10 |
| 9.3. Observaciones | 10 |
| 10. Objetivos | 10 |
| 10.1. Objetivos generales | 10 |
| 10.2. Objetivos específicos | 11 |
| 11. Metodología | 11 |
| 12. Resultados esperados de la investigación | 15 |
| 13. Resultados esperados - Productos | 15 |
| 13.1. Productos resultado de actividades de Generación Nuevo Conocimiento | 15 |
| 13.1.1. Artículos de investigación A1, A2, B y C | 15 |
| 13.2. Productos resultado de actividades de Desarrollo Tecnológico e Innovación | 15 |
| 13.3. Productos resultado de actividades de Apropriación Social del Conocimiento | 15 |
| 13.3.1. Estrategias pedagógicas para el fomento de la CTI | 15 |
| 13.3.2. Comunicaciónn social del conocimiento | 15 |
| 13.3.3. Circulación de conocimiento especializado | 15 |
| 13.4. Productos de actividades relacionadas con la Formación de Recurso Humano para la CTI | 15 |

| | |
|---|----|
| 14. Trayectoria del equipo de investigación | 15 |
| 15. Posibles evaluadores | 15 |
| 16. Cronograma | 15 |
| 17. Impacto ambiental | 17 |
| 18. Presupuesto | 21 |

1. Conformación del equipo de investigación

La investigación se hará dentro del grupo de astrofísica de la Universidad de los Andes, código GrupLAC COL0015473. Los integrantes del equipo son los siguientes.

- Un profesor de planta del grupo de Astrofísica de la Universidad de los Andes: Jaime Ernesto Forero Romero, PhD. Dedicación: 7 horas/semana.
- Dos estudiantes de doctorado en el departamento de Física de la Universidad de los Andes.
 - Felipe Leonardo Gómez Cortés (Físico) con participación activa en los 36 meses del proyecto. Dedicación: 20 horas / semana.
 - Estudiante por definir con participación activa en los 24 últimos meses del proyecto (los primeros 12 estarán enfocados a actividades formativas). Dedicación: 20 horas / semana.

Con el apoyo de los siguientes asesores internacionales:

- Stefan Gottloeber, PhD. Científico en el Leibniz Institute for Astrophysics, Alemania.
- Changbom Park, PhD. Miembro permanente del Korean Institute for Advanced Studies, Corea del Sur.
- Robert Cahn, PhD. Científico en el Lawrence Berkeley National Laboratory, Estados Unidos.

Adicionalmente el proyecto cuenta con el soporte del siguiente personal técnico de la Universidad de los Andes:

- Ingeniero de cómputo del departamento de Física.
- Ingeniero de cómputo de alto rendimiento en el Dirección de Servicios de Información y Tecnología.

2. Antecedentes y resultados previos del equipo de investigación

El líder del equipo de investigación tiene un PhD en el área de simulaciones de formación de galaxias en un contexto cosmológico, 5 años de experiencia postdoctoral en el tema (en Alemania y Estados Unidos) y 2 años de trabajo como investigador/profesor en el grupo de Astrofísica de la Universidad de los Andes.

Adicionalmente durante el último año, se ha involucrado en dos colaboraciones internacionales:

- Con el experimento DESI (Dark Energy Spectroscopic Instrument) liderado por el Lawrence Berkeley National Laboratory en Estados Unidos (<http://desi.lbl.gov/>). Esta colaboración medirá el efecto de la energía oscura en la historia de expansión del Universo. Medirá los espectros de cerca de 20 millones de galaxias para crear un mapa 3D del Universo cercano de una profundidad de 10 mil millones de años luz. El contacto principal en esta colaboración desde comienzos del 2014 es el Dr. Robert Cahn, con quien se han venido desarrollando trabajos para la preparación del experimento que empezará a tomar datos en el 2018.
- Con el equipo de Cosmología del Korean Institute for Advanced Studies (KIAS) (<http://www.kias.re.kr/>). Esta colaboración se centra en el desarrollo de nuevos algoritmos para acotar los parámetros cosmológicos a través de mediciones de la distribución de galaxias a gran escala. El contacto principal en esta colaboración desde mediados del 2013 es el Dr. Changbom Park. Un aspecto atractivo de esta colaboración es poder probar estos algoritmos sobre los datos observacionales del SDSS-III (Sloan Digital Sky Survey) (<https://sdss3.org/>) en el periodo en el que todavía no son públicos los datos, gracias al que KIAS hace parte de la colaboración SDSS.

En los últimos 5 años, el líder del grupo se ha dedicado a investigar y publicar en el tema. En los temas relevantes para esta propuesta sobresalen las siguientes publicaciones:

En el tema de simulaciones y evolución de estructura a gran escala:

- *The velocity shear tensor: tracer of halo alignment*, Libeskind N., Hoffman Y., **Forero-Romero** J.E., Gottloeber S., Knebe A., Steinmetz M., Klypin A., MNRAS 428, 2489, 2013
- *The dark matter assembly of the Local Group in constrained cosmological simulations of a Λ CDM universe* **Forero-Romero** J.E., Hoffman Y., Yepes G., Gottlöber S., Piontek R., Klypin A., Steinmetz M., MNRAS, 417, 1434, 2011
- *Halo based reconstruction of the cosmic mass density field* Muñoz-Cuartas J. C., Müller V, **Forero-Romero** J. E., MNRAS, 417, 1303, 2011
- *A Dynamical Classification of the Cosmic Web*. **Forero-Romero** J.E., Hoffman Y., Gottloeber S., Klypin A., Yepes G., MNRAS, 396, 1815-1824, 2009
- *The coarse geometry of merger trees in Λ CDM*. **Forero-Romero** J.E., MNRAS, 399, 762-768, 2009

En el área de utilizar eventos extremos como prueba cosmológica:

- *The abundance of Bullet Groups in Λ CDM*, J. G. Fernández-Trincado, **J. E. Forero-Romero**, G. Foex, V. Motta, T. Verdugo, V. Motta, ApJ Letter, 787, L32, 2014.
- *Bullet Clusters in the MareNostrum Universe*. **Forero-Romero** J.E., Yepes G., Gottlöber S., ApJ, 725, 1, 2010.

En el área de analizar datos de simulaciones cosmológicas para hacerlas disponibles a la comunidad académica:

- *The MultiDark Database: Release of the Bolshoi and MultiDark Cosmological Simulations*, K. Riebe, A. M. Partl, H. Enke, **J.E. Forero-Romero**, S. Gottloeber, A. Klypin, G. Lemson, F. Prada, J. R. Primack, M. Steinmetz, V. Turchaninov, Astronomische Nachrichten, 334, 691, 2013.

3. Temática de investigación

4. Resumen ejecutivo

La cosmología observacional entró en una época dorada con la medición de las anisotropías de la radiación cósmica de fondo (Premio Nobel de Física 2006) y la medición de la expansión acelerada del Universo (Premio Nobel de Física 2011).

Hoy en día una de las fronteras de la investigación en **Cosmología Observacional** es la obtención de mejores mediciones de la historia de expansión acelerada del Universo y así inferir cotas sobre uno de los posibles responsables de este efecto: la Energía Oscura. Una de las técnicas observacionales que se utiliza con ese propósito es la detección del pico de Oscilaciones Acústicas de Bariones (OAB) que requiere la medición de las *posiciones* de millones de galaxias [5]. Otras métodos usan información sobre las *velocidades* peculiares (i.e. velocidades que no están asociadas al flujo de Hubble) de las galaxias y las distorsiones que estas generan en las observaciones para cuantificar el crecimiento de estructura a gran escala [16].

En todos estos esfuerzos observacionales para medir el Universo las **simulaciones computacionales** juegan un rol fundamental, especialmente en los métodos que usan las velocidades peculiares. Las simulaciones son utilizadas para traducir las premisas teóricas en cantidades observables. Es decir, son un puente entre la teoría y la observación.

Las simulaciones de formación de estructura a gran escala en el Universo han llegado a un gran punto de madurez durante los últimos treinta años de investigación en el tema dando nacimiento a un área de investigación conocida como **Cosmología Computacional**. Hoy en día se utilizan las mismas simulaciones al momento de planear una nueva campaña observacional; el fin principal es asegurarse de que los efectos físicos que se esperan medir están al alcance del instrumento y de los métodos estadísticos para analizar los datos.

La presente propuesta tiene como objetivo hacer uso de los fondos para hacer investigación en Cosmología Computacional y Cosmología Observacional.

En el frente de cosmología computacional proponemos realizar una serie de simulaciones de la distribución de materia en el Universo a gran escala sin precedentes en el país. Para la preparación de estas simulaciones haremos uso de las máquinas de las Instalaciones para Cómputo de Alto Rendimiento de la Universidad de los Andes, las cuales serán instaladas y puestas en funcionamiento durante el segundo semestre del 2014.

Vamos a usar estas simulaciones de manera principal para fundamentar nuestro trabajo en Cosmología Observacional en dos colaboraciones internacionales.

La primera colaboración, con el Lawrence Berkeley National Laboratory, se trata de contribuir en la preparación del experimento DESI (Dark Energy Spectroscopic Instrument). DESI es una colaboración internacional de más de 100 científicos que construirá el experimento de siguiente generación para medir la historia de expansión del Universo haciendo un mapa de la distribución de 25 millones de galaxias, 10 veces más de lo que ha sido observado hasta la fecha [11]. En particular, esperamos durante la duración del presente proyecto con COLCIENCIAS aportar al diseño y optimización de la estrategia de las observaciones.

La segunda colaboración, con el Korean Insitute for Advanced Studies (KIAS), trata de la restricción de parámetros cosmológicos a partir de la anisotropía de la distribución de galaxias. En una primera etapa esperamos usar las simulaciones para optimizar los métodos estadísticos de medición del efecto buscado. En una segunda etapa vamos a aplicar este conocimiento sobre los datos observacionales del proyecto SDSS-III (Sloan Digital Sky Survey), algo posible gracias a la participación de KIAS en ese proyecto.

Los proyectos posibles con la serie de simulaciones que vamos a realizar abren la puerta a otro tipo de estudios sobre la estructura del Universo a gran escala [8, 9] y la cuantificación de la abundancia de eventos de colisiones extremas en el Universo [7, 6]. Adicionalmente, estos datos se harán disponibles a toda la comunidad (colombiana e internacional) para realizar diferentes tipos de estudios y análisis [14]. En el curso de este proyecto también vamos a organizar una escuela internacional de un mes, con expertos internacional, para formar recurso humano en Colombia y en la región que esté en capacidad de utilizar recursos computacionales avanzados para resolver problemas en cosmología computacional y observacional.

5. Palabras clave

Astrofísica — Cosmología — Materia oscura — Energía oscura — Estructura a gran escala — Computación de alto rendimiento

6. Planteamiento del problema

Esta propuesta busca realizar una serie de simulaciones computacionales del Universo a gran escala. Esto lo haremos con el objetivo de cuantificar la influencia de diferentes parámetros cosmológicos sobre la formación de grandes estructuras. Esto nos permitirá contribuir a colaboraciones internacionales sobre cosmología observacional.

De partida nos ubicamos dentro de lo que se conoce como el modelo estándar de la cosmología. En este modelo el contenido de materia en el Universo está dominado por la materia oscura.

Adicionalmente, hay un componente, conocida como la constante cosmológica (la densidad de energía asociada al espacio vacío), que explica la expansión acelerada del Universo. En este modelo la materia bariónica es la minoría en el contenido de materia energía del Universo. La repartición de estas tres componentes en términos de fracciones de la densidad total corresponden aproximadamente a un 5 % para los bariones, un 25 % para la materia oscura y un 70 % para la constante cosmológica. Adicionalmente, en este modelo consideramos que la teoría que describe la interacción gravitacional es la Relatividad General de Einstein.

En este contexto, la herramienta principal para responder nuestra pregunta original son las simulaciones numéricas. Los métodos computacionales permiten simular grandes volúmenes del Universo para seguir la evolución temporal de la distribución de materia. Este ejercicio se puede hacer para diferentes valores de los parámetros cosmológicos y medir las consecuencias de los cambios en diferentes universos ficticios.

El avance en los métodos computacionales ha estado en gran parte motivado por los avances en técnicas observacionales que permiten hacer mapas del Universo a grandes escalas. Estos mapas se construyen a partir de mediciones de los espectros de millones de galaxias. Normalmente, estas campañas observacionales son llevadas a cabo por grandes colaboraciones internacionales y cuentan con científicos capaces de realizar los estudios de Universos simulados.

La presente propuesta busca entonces responder a la pregunta sobre la estructura del Universo a gran escala a partir de simulaciones computacionales, teniendo en mente la aplicación del conocimiento adquirido a datos observacionales y la planeación de futuras observaciones.

7. Justificación

Entre las razones que justifican la pertinencia de esta propuesta se encuentran las siguientes:

- Contribuir a dar respuestas a preguntas actuales sobre la formación de estructuras en escalas cosmológicas en un Universo dominado por materia oscura.
- Desarrollar métodos para analizar datos observacionales de observaciones de distribución de galaxias a gran escala para inferir valores de parámetros cosmológicos.
- Integrar colaboraciones internacionales a la frontera de la investigación en cosmología internacional.
- Generación de impacto tecnológico inmediato en el área de computación de alto rendimiento al:
 - Realizar las simulaciones propuestas.
 - Analizar los datos de estas simulaciones.
 - Desarrollar herramientas para garantizar y analizar la gran cantidad de datos de las simulaciones.
 - Desarrollar e implementar nuevos algoritmos para la planeación de grandes campañas observacionales del Universo.

- Formación de recursos humanos en la práctica de la computación de alto rendimiento y en el procesamiento de datos para hacerlos accesibles para la comunidad académica interesada.

8. Marco conceptual

El principal elemento conceptual de este proyecto es la **Cosmología vista a partir de la estructura del Universo a gran escala**. Este elemento central se divide en tres temas: teoría, simulaciones y observaciones.

8.1. Teoría

Desde el punto de vista teórico hay dos observables principales que dependen de los parámetros cosmológicos: la historia de expansión del Universo y el crecimiento de la estructura a gran escala. Ambos pueden ser medidos a partir de la distribución de galaxias en el Universo.

La **historia de expansión** del Universo, medida por la constante de Hubble dependiente del redshift $H(z)$, depende directamente del contenido de materia y energía del Universo. Este contenido se puede separar en las siguientes componentes: la densidad de materia bariónica (Ω_b), la densidad de materia oscura (Ω_{dm}) y la densidad de energía oscura (Ω_{DE}), la cual puede variar en el tiempo dependiendo del valor de la constante w en la ecuación de estado, Ω_{DE} donde

$$\Omega_{DE}(z) = \Omega_{DE,0}(1+z)^{3(1+w)}. \quad (1)$$

Para esto hemos usado el resultado de un Universo plano con $\Omega_b + \Omega_{dm} + \Omega_{DE} = 1$ y w constante en el tiempo. También hemos tomado Ω_{DE} de manera general para una Energía Oscura sin asumir que se trata de una constante cosmológica, Ω_Λ con $w = -1$.

Hoy en día estos parámetros cosmológicos están acotados observacionalmente cerca a los siguientes valores $\Omega_b = 0,05$, $\Omega_{dm} = 0,25$, $\Omega_{DE} = 0,70$ y $w = -1$. De estos parámetros los que más interés generan actualmente son Ω_{DE} y w porque están relacionados con la expansión acelerada del Universo, algo que puede corresponder a una simple constante cosmológica o puede ser la evidencia de que Relatividad General no es la teoría correcta para la gravedad [12].

Por otro lado, el **crecimiento de estructura a gran escala** depende principalmente de la fluctuaciones iniciales en el campo de densidad de materia en las épocas tempranas del Universo y de la teoría de la gravedad que hace que esas fluctuaciones se amplifiquen generando la variedad de estructura que observamos en el Universo. En este contexto la cantidad central es el contraste de densidad $\delta(\mathbf{x}, t) \equiv \rho(\mathbf{r}, t)/\rho(r) - 1$ de la materia oscura. En el régimen lineal de crecimiento está dado por la siguiente ecuación diferencial

$$\ddot{D} + 2H(z)\dot{D} - \frac{3}{2}\Omega_m H_0^2 (1+z)^3 D = 0, \quad (2)$$

donde H_0 es la constante de Hubble en el presente y $D(t)$ es la función de crecimiento. Incluso en el régimen no lineal el contraste de densidad también depende de esta función $D(t)$.

Lo interesante en este caso es que diferentes modelos de la gravedad (entre ellos la Relatividad General) hacen predicciones sobre el comportamiento de esta función $D(t)$. De esta manera una

estrategia posible para probar teorías de gravedad modificada es medir al mismo tiempo la historia de expansión y la historia de crecimiento de estructuras para ver si dan valores consistentes de $H(z)$ y de w [12].

8.2. Simulaciones

Aunque la descripción analítica esbozada anteriormente permite acercarse a varios fenómenos del crecimiento de estructura, una descripción detallada solamente ha sido posible a través de las simulaciones computacionales. Las simulaciones buscan seguir la evolución del campo de densidad de materia oscura en función del tiempo.

En el caso de simulaciones en la cosmología estándar Λ Cold Dark Matter (Λ CDM) se sigue un aproximación en la cual solamente se simula la componente oscura y no la bariónica, dado que la primera domina la dinámica del sistema. Luego de esto se toma un volumen computacional que represente una región del universo con distribución de materia oscura se discretizada en partículas computacionales con posiciones y velocidades que pueden evolucionar en el tiempo. Esta forma general de realizar los cálculos ha sido perfeccionada durante los últimos treinta años de investigación en el tema de formación de estructura en un Universo domiado por la materia oscura [4, 10, 17]. Aunque es posible incluir una descripción del gas bariónico y de los procesos asociados a las formación estelar, nosotros centraremos nuestra discusión en torno a las simulaciones que solamente incluyen la materia oscura, dado que son suficientes para los objetivos de nuestro proyecto.

Como en todo experimento numérico hay dos cantidades centrales para la descripción del sistema: las condiciones iniciales y las reglas para la evolución temporal del sistema. Las condiciones iniciales están definen las posiciones y velocidades iniciales de las partículas computacionales. En este caso los desplazamientos de las partículas con respecto a una distribución homogénea de partículas están relacionados con las fluctuaciones tempranas en el campo de densidad y se pueden describir estadísticamente a través del espectro de potencias. Una vez las posiciones iniciales están determinadas se determinan las velocidades iniciales, usualmente a través de la aproximación de Zeldovich aunque es posible imponer estas condiciones iniciales a través de otras aproximaciones perturbativas [18].

La simulación sigue entonces la evolución de las posiciones y velocidades de las partículas durante la historia del Universo. En el rango de evolución no lineal se forman sobre-densidades de materia oscura que reciben el nombre de halos, en los centros de estos halos las galaxias deberían formarse y evolucionar. En este punto es posible entonces pasar a una descripción de la distribución de la simulación en términos de las posiciones, velocidades y masas de estos **halos de materia oscura**, que son la cantidades de interés al momento de vincular las predicciones de los modelos con las observaciones. Estos halos sirven en las construcción de **catálogos ficticios** que se son comparables con mapas de la distribución de galaxias en el Universo.

Para la realización de simulaciones que incluyan efectos de diferentes modelos de energía oscura hay tres posibilidades: campos homogéneos de energía oscura, campos inhomogéneos de energía oscura y modelos con inhomogeneidad a gran escala [2]. En este proyecto nos centraremos en los modelos Λ CDM y en los homogéneos de energía oscura que se pueden incluir en simulaciones hechas con la maquinaria Λ CDM a través de una parametrización para la evolución del término $\Omega_{DE}(z)$.

8.3. Observaciones

Las observaciones del Universo a gran escala empezaron a tener un rol central en la astronomía observacional y en la cosmología con dos colaboraciones: el Sloan Digital Sky Survey (SDSS) [19] y el Two Degree Field Galaxy Redshift Survey (2dFGRS) [3]. El objetivo principal de estas campañas observacionales fue el de tomar espectros de cerca de un millón de galaxias del Universo local sobre una grán área del cielo. A partir de estas observaciones de la estructura del Universo a gran escala se pueden inferir diferentes parámetros cosmológicos.

Dentro de las mediciones más importantes a partir de estas dos misiones ha sido el de la densidad de materia cosmológica Ω_m [13] y el pico en la función de correlación correspondiente a la Oscilacion Acústica de Bariones (OAB) [5]. Actualmente las observaciones recientes de la OAB son las que proveen una de las formas mas competitivas de acotar la historia de expansión del Universo [1].

En cuanto a las mediciones del crecimiento de estructura (cotas sobre la forma de la función $D(t)$ mencionada en la sección sobre teoría) estas se han a través de la cuantificación de la distribución de las posiciones de las galaxias en la dirección radial y perpendicular al observador [15], aunque los resultados son de una precisión que todavía no permite distinguir claramente entre el modelo estándar y varias teorías modificadas de la gravedad.

9. Estado del arte

A contnuación revisamos el estado del arte de las tres temáticas planteadas en el Marco Conceptual

9.1. Teoría

9.2. Simulaciones

9.3. Observaciones

10. Objetivos

10.1. Objetivos generales

Cuantificar la influencia de los parámetros cosmológicos en la estructura del Universo a gran escala con herramientas y métodos competitivos y útiles para la comunidad internacional en Cosmología. Para ello nos proponemos:

1. Realizar simulaciones de formarción de estructura a gran escala en el Universo.
2. Contribuir al diseño de DESI (Dark Energy Spectroscopic Instrumet) un experimento de siguiente generación para la medición de la historia de la expansión del Universo.
3. Utilizar datos observacionales de la distribución de galaxias a gran escala para acotar valores de parámetros cosmológicos.

El software generado por el proyecto **CoCO** estará a disponibilidad de la comunidad astronómica internacional a través de repositorios públicos. En el caso de los datos se conservarán en discos duros con backup y estarán disponibles para la comunidad astronómica internacional bajo solicitud.

10.2. **Objetivos específicos**

1. Desarrollar la Infraestructura computacional necesaria para hacer simulaciones cosmológicas; incluyendo la adaptación o desarrollo de componentes de software necesarias y la compra del hardware apropiado.
2. Hacer y analizar simulaciones de formación de estructura a gran escala en Universos dominados por materia oscura en una cosmología LCDM.
3. Hacer y analizar simulaciones de formación de estructura a gran escala en Universos dominados por materia oscura en cosmologías w CDM.
4. Construir catálogos ficticios de galaxias; incluyendo la adaptación o desarrollo de componentes de software necesarias.
5. Colaborar en el diseño del experimento DESI, probando diferentes Secuencias de observación del cielo; incluyendo la adaptación o desarrollo de componentes de software necesarias.
6. Colaborar en el diseño del experimento DESI, probando diferentes algoritmos de distribución de fibras ópticas sobre galaxias; incluyendo la adaptación o desarrollo de componentes de software necesarias.
7. Colaborar en el diseño del experimento DESI, ayudando en la integración del software que simula el experimento de manera completa, desde las observaciones hasta la determinación de los redshifts de las galaxias observadas.
8. Cuantificar el efecto Alcock-Paczinsky sobre el beta-skeleton construido sobre la distribución tridimensional de galaxias.
9. Cuantificar las estadísticas de pares de velocidades de encuentros extremos de pares de cúmulos de galaxias en cosmologías LCDM y w CDM.
10. Cuantificar el efecto de Redshift Space Distortions sobre las estadísticas de clustering de galaxias.

11. **Metodología**

Para lograr los objetivos de este proyecto hemos asociado a cada uno de los objetivos específicos una serie de tareas que deben ser completadas. Jaime E. Forero Romero actuará como coordinador de cada una de estas tareas y seguirá su desarrollo y cumplimiento.

Cada una de estas tareas tiene responsables para su ejecución. Estos responsables serán:

- Dr. Jaime E. Forero Romero [**PROF**].
- Felipe Gómez, estudiante de doctorado [**GRAD1**].
- Estudiante de doctorado por determinar [**GRAD2**].
- Asistentes técnicos de Uniandes [**TECN**].

A continuación relacionamos cada uno de los objetivos específicos con la lista de tareas y sus responsables. En los casos donde se espera colaboración de los asesores externos está expresado de manera explícita.

T1. Infraestructura computacional para hacer simulaciones cosmológicas

- T1.1 [**TECN**] Compra, instalación y mantenimiento de 6TB espacio de disco con backup para almacenar los datos originales de las simulaciones.
- T1.2 [**TECN**] Compra, instalación y mantenimiento de un blade de procesamiento con 24 procesadores con 512GB para poder analizar y postprocesar las simulaciones.
- T1.4 [**GRAD1**][**PROF**] Instalación del software abierto N-GenIC¹ para la generación de condiciones iniciales.
- T1.3 [**GRAD1**][**PROF**] Instalación del software abierto Gadget2² para hacer simulaciones de N-cuerpos cosmológicas.
- T1.5 [**GRAD1**][**PROF**] Instalación del software abierto Rockstar³ para la detección de halos de materia oscura.
- T1.6 [**GRAD1**][**GRAD2**][**PROF**] Organización de una escuela internacional en cosmología computacional (duración de un mes) para formar recurso humano con capacidad de utilizar hardware y software para hacer y analizar simulaciones de formación de estructura a gran escala. Dr. Stefan Gottloeber será uno de los profesores.

T2. Simulaciones de formación de estructura a gran escala en una cosmología LCDM.

- T2.1 [**GRAD1**] Generar las condiciones iniciales para 5 volúmenes cosmológicos.
- T2.2 [**GRAD1**] Correr las simulaciones para 5 volúmenes LCDM.
- T2.3 [**GRAD1**] Controlar la calidad de los 5 volúmenes LCDM. Esto se hará con la asesoría de Dr. Stefan Gottloeber.
- T2.4 [**GRAD1**] Identificar los halos de materia oscura en los 5 volúmenes LCDM.

¹<http://www.mpa-garching.mpg.de/gadget/>

²<http://www.mpa-garching.mpg.de/gadget/>

³<https://bitbucket.org/gfcstanford/rockstar>

T3. Simulaciones de formación de estructura en una cosmología w CDM.

- T3.1 [GRAD1]Correr 5 simulaciones w CDM para las mismas condiciones iniciales pero diferentes valores de w .
- T3.2 [GRAD1]Controlar la calidad de los 5 volúmenes w CDM. Esto se hará con la asesoría de Dr. Stefan Gottloeber.
- T3.3 [GRAD1]Identificar los halos de materia oscura en los 5 volúmenes w CDM.

T4. Preparar catálogos ficticios de galaxias

- T4.1 [GRAD1][PROF]Escribir software para la generación de catálogos ficticios de galaxias aleatorios (i.e. sin ningún tipo de clustering).
- T4.2 [GRAD1][PROF]Adaptar el código `make_survey`⁴ para generar catálogos fictios de galaxias a partir de catálogos de halos materia oscura.

T5. Secuencias de observación para el experimento DESI

- T5.1 [PROF]Escribir software que simule la secuencia de observación de DESI sobre un catálogo de galaxias generado aleatoriamente. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.
- T5.2 [PROF]Escribir software que simule la secuencia de observación de DESI sobre un catálogo de galaxias generado a partir de una simulación de N-cuerpos. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.

T6. Distribución de fibras ópticas en el experimento DESI

- T6.1 [PROF]Escribir software que simule la asignación de fibras ópticas sobre un catálogo de galaxias generadas aleatoriamente. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.
- T6.2 [PROF]Escribir software que simule la asignación de fibras ópticas sobre un catálogo de galaxias generado a partir de una simulación de N-cuerpos. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.

T7. Simulación completa (end-to-end) del experimento DESI.

- T7.1 [PROF]Integrar en la base de código de DESI el software para preparar catálogos ficticios de galaxias aleatorios. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley. Viaje a Berkeley por 2 semanas.
- T7.2 [GRAD1][PROF]Integrar en la base de código de DESI el software para preparar catálogos ficticios de galaxias a partir de simulaciones de N-cuerpos. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley. Viaje a Berkeley por 2 semanas.

⁴https://github.com/mockFactory/make_survey

- T7.3 [**PROF**] Integrar en la base de código de DESI el software para definir las secuencias de observación del experimento. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.
- T7.4 [**PROF**] Integrar el código completo de simulación end-to-end de DESI. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.
- T7.5 [**PROF**] Producir simulaciones completas de simulación end-to-end de DESI. Desde las observaciones hasta la estimación de redshifts de galaxias observadas. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley. Visita a Berkeley por 2 semanas.

T8. Efecto Alcock-Paczinsky (AP) sobre el Beta Skeleton

- T8.1 [**GRAD2**] Medir la intensidad del efecto AP sobre catálogos ficticios de galaxias creados a partir de simulaciones de N-cuerpos. Con asesoría de Dr. Changbom Park en Seul
- T8.2 [**PROF**] Medir la intensidad del efecto AP sobre observaciones reales de galaxias. Con asesoría de Dr. Changbom Park en Seul. Viaje a Seul por 2 semanas.

T9. Estadísticas de pares de velocidades

- T9.1 [**GRAD2**][**PROF**] Cuantificar el número de pares de cúmulos de galaxias con velocidades extremas en simulaciones de N-cuerpos en cosmologías LCDM.
- T9.2 [**GRAD2**] Cuantificar el número de pares de cúmulos de galaxias con velocidades extremas en simulaciones de N-cuerpos en cosmologías ω CDM. Viaje a Seoul por 2 semanas.

Efecto de RSD sobre estadísticas de clustering

- T10.1 [**GRAD2**] Cuantificar el efecto de RSD sobre catálogos ficticios de galaxias creados a partir de simulaciones de N-cuerpos en cosmologías LCDM.
- T10.2 [**GRAD2**] Cuantificar el efecto de RSD sobre catálogos ficticios de galaxias creados a partir de simulaciones de N-cuerpos en cosmologías ω CDM.
- T10.3 [**GRAD2**] Cuantificar el efecto de RSD sobre los catálogos de posiciones y redshift creados a partir de la herramienta de simulación end-to-end de DESI. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley. Visita a Berkeley por 2 semanas.

12. Resultados esperados de la investigación

13. Resultados esperados - Productos

13.1. Productos resultado de actividades de Generación Nuevo Conocimiento

13.1.1. Artículos de investigación A1, A2, B y C

13.2. Productos resultado de actividades de Desarrollo Tecnológico e Innovación

13.3. Productos resultado de actividades de Apropiación Social del Conocimiento

13.3.1. Estrategias pedagógicas para el fomento de la CTI

13.3.2. Comunicaciónn social del conocimiento

13.3.3. Circulación de conocimiento especializado

13.4. Productos de actividades relacionadas con la Formación de Recurso Humano para la CTI

14. Trayectoria del equipo de investigación

15. Posibles evaluadores

Octavio Valenzuela. Email `octavio at astro unam mx` (UNAM, México)

Nelson Padilla. Email `npadilla at astro puc cl` (PUC, Chile)

Patricia Tissera. Email `patricia at iafe uba ar` (UBA, Argentina)

16. Cronograma

El cronograma está estructurado a partir de las tareas y responsables especificadas en la Seccion 11.

El cronograma de actividades esá dividio por semestres

SEM-1 T1.1 [**TECN**]Compra, instalación y mantenimiento de 3TB espacio de disco con backup para almacenar los datos originales de las simulaciones.

T1.2 [**TECN**]Compra, instalación y mantenimiento de un blade de procesamiento con 24 procesadores con 512GB para poder analizar y postprocesar las simulaciones.

T1.4 [**GRAD1**][**PROF**]Instalación del software abierto N-GenIC⁵ para la generación de condiciones iniciales.

⁵<http://www.mpa-garching.mpg.de/gadget/>

- T1.3 **[GRAD1][PROF]** Instalación del software abierto Gadget2⁶ para hacer simulaciones de N-cuerpos cosmológicas.
- T1.5 **[GRAD1][PROF]** Instalación del software abierto Rockstar⁷ para la detección de halos de materia oscura.
- T1.6 **[GRAD1][GRAD2][PROF]** Organización de una escuela internacional en cosmología computational (duración de un mes) para formar recurso humano con capacidad de utilizar hardware y software para hacer y analizar simulaciones de formación de estructura a gran escala. Dr. Stefan Gottloeber será uno de los profesores.
- SEM 2** T4.1 **[GRAD1][PROF]** Escribir software para la generación de catálogos ficticios de galaxias aleatorios (i.e. sin ningún tipo de clustering).
- T5.1 **[PROF]** Escribir software que simule la secuencia de observación de DESI sobre un catálogo de galaxias generado aleatoriamente. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.
- T6.1 **[PROF]** Escribir software que simule la asignación de fibras ópticas sobre un catálogo de galaxias generadas aleatoriamente. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.
- T7.1 **[PROF]** Integrar en la base de código de DESI el software para preparar catálogos ficticios de galaxias aleatorios. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley. Viaje a Berkeley por dos semanas.
- T2.1 **[GRAD1]** Generar las condiciones iniciales para 5 volúmenes cosmológicos.
- T2.2 **[GRAD1]** Correr las simulaciones para 5 volúmenes LCDM.
- T2.3 **[GRAD1]** Controlar la calidad de los 5 volúmenes LCDM. Esto se hará con la asesoría de Dr. Stefan Gottloeber.
- T2.4 **[GRAD1]** Identificar los halos de materia oscura en los 5 volúmenes LCDM.
- T8.1 **[GRAD2]** Medir la intensidad del efecto AP sobre catálogos ficticios de galaxias creados a partir de simulaciones de N-cuerpos. Con asesoría de Dr. Changbom Park en Seul
- T8.2 **[PROF]** Medir la intensidad del efecto AP sobre observaciones reales de galaxias. Con asesoría de Dr. Changbom Park en Seul. Viaje a Seul por dos semanas.
- SEM-3** T1.1 **[TECN]** Compra, instalación y mantenimiento de 3TB espacio de disco con backup para almacenar los datos originales de las simulaciones.
- T4.2 **[GRAD1][PROF]** Adaptar el código make_survey⁸ para generar catálogos fictios de galaxias a partir de catálogos de halos materia oscura.
- T5.2 **[PROF]** Escribir software que simule la secuencia de observación de DESI sobre un catálogo de galaxias generado a partir de una simulación de N-cuerpos. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.

⁶<http://www.mpa-garching.mpg.de/gadget/>

⁷<https://bitbucket.org/gfcstanford/rockstar>

⁸https://github.com/mockFactory/make_survey

- T6.2 [**PROF**]Escribir software que simule la asignación de fibras ópticas sobre un catálogo de galaxias generado a partir de una simulación de N-cuerpos. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.
- T7.2 [**GRAD1**][**PROF**]Integrar en la base de código de DESI el software para preparar catálogos ficticios de galaxias a partir de simulaciones de N-cuerpos. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley. Viaje a Berkeley por 2 semanas.
- SEM-4** T3.1 [**GRAD1**]Correr 5 simulaciones w CDM para las mismas condiciones iniciales pero diferentes valores de w .
- T3.2 [**GRAD1**]Controlar la calidad de los 5 volúmenes w CDM. Esto se hará con la asesoría de Dr. Stefan Gottloeber.
- T3.3 [**GRAD1**]Identificar los halos de materia oscura en los 5 volúmenes w CDM.
- T9.1 [**GRAD2**][**PROF**]Cuantificar el número de pares de cúmulos de galaxias con velocidades extremas en simulaciones de N-cuerpos en cosmologías LCDM.
- T9.2 [**GRAD2**]Cuantificar el número de pares de cúmulos de galaxias con velocidades extremas en simulaciones de N-cuerpos en cosmologías ω CDM. Viaje a Seul por 2 semanas.
- SEM-5** T7.3 [**PROF**]Integrar en la base de código de DESI el software para definir las secuencias de observación del experimento. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.
- T10.1 [**GRAD2**]Cuantificar el efecto de RSD sobre catálogos ficticios de galaxias creados a partir de simulaciones de N-cuerpos en cosmologías LCDM.
- T10.2 [**GRAD2**]Cuantificar el efecto de RSD sobre catálogos ficticios de galaxias creados a partir de simulaciones de N-cuerpos en cosmologías ω CDM.
- SEM-6** T7.4 [**PROF**]Integrar el código completo de simulación end-to-end de DESI. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley.
- T7.5 [**PROF**]Producir simulaciones completas de simulación end-to-end de DESI. Desde las observaciones hasta la estimación de redshifts de galaxias observadas. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley. Visita a Berkeley por 2 semanas.
- T10.3 [**GRAD2**]Cuantificar el efecto de RSD sobre los catálogos de posiciones y redshift creados a partir de la herramienta de simulación end-to-end de DESI. Con asesoría de Dr. Robert Cahn en Berkeley. Visita a Berkeley por 2 semanas.

17. Impacto ambiental

Referencias

- [1] L. Anderson, É. Aubourg, S. Bailey, F. Beutler, V. Bhardwaj, M. Blanton, A. S. Bolton, J. Brinkmann, J. R. Brownstein, A. Burden, C.-H. Chuang, A. J. Cuesta, K. S. Dawson, D. J. Eisenstein, S. Escoffier, J. E. Gunn, H. Guo, S. Ho, K. Honscheid, C. Howlett, D. Kirkby, R. H. Lupton, M. Manera, C. Maraston, C. K. McBride, O. Mena, F. Montesano, R. C. Nichol, S. E. Nuza, M. D. Olmstead, N. Padmanabhan, N. Palanque-Delabrouille, J. Parejko, W. J. Percival, P. Petitjean, F. Prada, A. M. Price-Whelan, B. Reid, N. A. Roe, A. J. Ross, N. P. Ross, C. G. Sabiu, S. Saito, L. Samushia, A. G. Sánchez, D. J. Schlegel, D. P. Schneider, C. G. Scoccola, H.-J. Seo, R. A. Skibba, M. A. Strauss, M. E. C. Swanson, D. Thomas, J. L. Tinker, R. Tojeiro, M. V. Magaña, L. Verde, D. A. Wake, B. A. Weaver, D. H. Weinberg, M. White, X. Xu, C. Yeche, I. Zehavi, and G.-B. Zhao. The clustering of galaxies in the SDSS-III Baryon Oscillation Spectroscopic Survey: baryon acoustic oscillations in the Data Releases 10 and 11 Galaxy samples. *MNRAS*, 441:24–62, June 2014.
- [2] M. Baldi. Dark Energy simulations. *Physics of the Dark Universe*, 1:162–193, November 2012.
- [3] M. Colless, G. Dalton, S. Maddox, W. Sutherland, P. Norberg, S. Cole, J. Bland-Hawthorn, T. Bridges, R. Cannon, C. Collins, W. Couch, N. Cross, K. Deeley, R. De Propris, S. P. Driver, G. Efstathiou, R. S. Ellis, C. S. Frenk, K. Glazebrook, C. Jackson, O. Lahav, I. Lewis, S. Lumsden, D. Madgwick, J. A. Peacock, B. A. Peterson, I. Price, M. Seaborne, and K. Taylor. The 2dF Galaxy Redshift Survey: spectra and redshifts. *MNRAS*, 328:1039–1063, December 2001.
- [4] M. Davis, G. Efstathiou, C. S. Frenk, and S. D. M. White. The evolution of large-scale structure in a universe dominated by cold dark matter. *ApJ*, 292:371–394, May 1985.
- [5] D. J. Eisenstein, I. Zehavi, D. W. Hogg, R. Scoccamarro, M. R. Blanton, R. C. Nichol, R. Scranton, H.-J. Seo, M. Tegmark, Z. Zheng, S. F. Anderson, J. Annis, N. Bahcall, J. Brinkmann, S. Burles, F. J. Castander, A. Connolly, I. Csabai, M. Doi, M. Fukugita, J. A. Frieman, K. Glazebrook, J. E. Gunn, J. S. Hendry, G. Hennessy, Z. Ivezic, S. Kent, G. R. Knapp, H. Lin, Y.-S. Loh, R. H. Lupton, B. Margon, T. A. McKay, A. Meiksin, J. A. Munn, A. Pope, M. W. Richmond, D. Schlegel, D. P. Schneider, K. Shimasaku, C. Stoughton, M. A. Strauss, M. SubbaRao, A. S. Szalay, I. Szapudi, D. L. Tucker, B. Yanny, and D. G. York. Detection of the Baryon Acoustic Peak in the Large-Scale Correlation Function of SDSS Luminous Red Galaxies. *ApJ*, 633:560–574, November 2005.
- [6] J. G. Fernández-Trincado, J. E. Forero-Romero, G. Foex, T. Verdugo, and V. Motta. The Abundance of Bullet Groups in Λ CDM. *ApJL*, 787:L34, June 2014.
- [7] J. E. Forero-Romero, S. Gottloeber, and G. Yepes. Bullet Clusters in the MARENOSTRUM Universe. *ApJ*, 725:598–604, December 2010.
- [8] J. E. Forero-Romero, Y. Hoffman, S. Gottloeber, A. Klypin, and G. Yepes. A dynamical classification of the cosmic web. *MNRAS*, 396:1815–1824, July 2009.

- [9] Y. Hoffman, O. Metuki, G. Yepes, S. Gottloeber, J. E. Forero-Romero, N. I. Libeskind, and A. Knebe. A kinematic classification of the cosmic web. *MNRAS*, 425:2049–2057, September 2012.
- [10] A. Klypin, A. V. Kravtsov, O. Valenzuela, and F. Prada. Where Are the Missing Galactic Satellites? *ApJ*, 522:82–92, September 1999.
- [11] M. Levi, C. Bebek, T. Beers, R. Blum, R. Cahn, D. Eisenstein, B. Flaugher, K. Honscheid, R. Kron, O. Lahav, P. McDonald, N. Roe, D. Schlegel, and representing the DESI collaboration. The DESI Experiment, a whitepaper for Snowmass 2013. *ArXiv e-prints*, August 2013.
- [12] M. J. Mortonson, D. H. Weinberg, and M. White. Dark Energy: A Short Review. *ArXiv e-prints*, December 2014.
- [13] J. A. Peacock, S. Cole, P. Norberg, C. M. Baugh, J. Bland-Hawthorn, T. Bridges, R. D. Cannon, M. Colless, C. Collins, W. Couch, G. Dalton, K. Deeley, R. De Propriis, S. P. Driver, G. Efsthathiou, R. S. Ellis, C. S. Frenk, K. Glazebrook, C. Jackson, O. Lahav, I. Lewis, S. Lumsden, S. Maddox, W. J. Percival, B. A. Peterson, I. Price, W. Sutherland, and K. Taylor. A measurement of the cosmological mass density from clustering in the 2dF Galaxy Redshift Survey. *Nature*, 410:169–173, March 2001.
- [14] K. Riebe, A. M. Partl, H. Enke, J. Forero-Romero, S. Gottloeber, A. Klypin, G. Lemson, F. Prada, J. R. Primack, M. Steinmetz, and V. Turchaninov. The MultiDark Database: Release of the Bolshoi and MultiDark cosmological simulations. *Astronomische Nachrichten*, 334:691–708, August 2013.
- [15] L. Samushia, B. A. Reid, M. White, W. J. Percival, A. J. Cuesta, G.-B. Zhao, A. J. Ross, M. Manera, É. Aubourg, F. Beutler, J. Brinkmann, J. R. Brownstein, K. S. Dawson, D. J. Eisenstein, S. Ho, K. Honscheid, C. Maraston, F. Montesano, R. C. Nichol, N. A. Roe, N. P. Ross, A. G. Sánchez, D. J. Schlegel, D. P. Schneider, A. Streblyanska, D. Thomas, J. L. Tinker, D. A. Wake, B. A. Weaver, and I. Zehavi. The clustering of galaxies in the SDSS-III Baryon Oscillation Spectroscopic Survey: measuring growth rate and geometry with anisotropic clustering. *MNRAS*, 439:3504–3519, April 2014.
- [16] R. Scoccimarro. Redshift-space distortions, pairwise velocities, and nonlinearities. *PRD*, 70(8):083007, October 2004.
- [17] V. Springel, S. D. M. White, A. Jenkins, C. S. Frenk, N. Yoshida, L. Gao, J. Navarro, R. Thacker, D. Croton, J. Helly, J. A. Peacock, S. Cole, P. Thomas, H. Couchman, A. Evrard, J. Colberg, and F. Pearce. Simulations of the formation, evolution and clustering of galaxies and quasars. *Nature*, 435:629–636, June 2005.
- [18] M. White. The Zel’dovich approximation. *MNRAS*, 439:3630–3640, April 2014.
- [19] D. G. York, J. Adelman, J. E. Anderson, Jr., S. F. Anderson, J. Annis, N. A. Bahcall, J. A. Bakken, R. Barkhouser, S. Bastian, E. Berman, W. N. Boroski, S. Bracker, C. Briegel, J. W.

Briggs, J. Brinkmann, R. Brunner, S. Burles, L. Carey, M. A. Carr, F. J. Castander, B. Chen, P. L. Colestock, A. J. Connolly, J. H. Crocker, I. Csabai, P. C. Czarapata, J. E. Davis, M. Doi, T. Dombeck, D. Eisenstein, N. Ellman, B. R. Elms, M. L. Evans, X. Fan, G. R. Federwitz, L. Fiscelli, S. Friedman, J. A. Frieman, M. Fukugita, B. Gillespie, J. E. Gunn, V. K. Gurbani, E. de Haas, M. Haldeman, F. H. Harris, J. Hayes, T. M. Heckman, G. S. Hennessy, R. B. Hindsley, S. Holm, D. J. Holmgren, C.-h. Huang, C. Hull, D. Husby, S.-I. Ichikawa, T. Ichikawa, Ž. Ivezić, S. Kent, R. S. J. Kim, E. Kinney, M. Klaene, A. N. Kleinman, S. Kleinman, G. R. Knapp, J. Korienek, R. G. Kron, P. Z. Kunszt, D. Q. Lamb, B. Lee, R. F. Leger, S. Limmongkol, C. Lindenmeyer, D. C. Long, C. Loomis, J. Loveday, R. Lucinio, R. H. Lupton, B. MacKinnon, E. J. Mannery, P. M. Mantsch, B. Margon, P. McGehee, T. A. McKay, A. Meiksin, A. Merelli, D. G. Monet, J. A. Munn, V. K. Narayanan, T. Nash, E. Neilsen, R. Neswold, H. J. Newberg, R. C. Nichol, T. Nicinski, M. Nonino, N. Okada, S. Okamura, J. P. Ostriker, R. Owen, A. G. Pauls, J. Peoples, R. L. Peterson, D. Petravick, J. R. Pier, A. Pope, R. Pordes, A. Prosapio, R. Rechenmacher, T. R. Quinn, G. T. Richards, M. W. Richmond, C. H. Rivetta, C. M. Rockosi, K. Ruthmansdorfer, D. Sandford, D. J. Schlegel, D. P. Schneider, M. Sekiguchi, G. Sergey, K. Shimasaku, W. A. Siegmund, S. Smee, J. A. Smith, S. Snedden, R. Stone, C. Stoughton, M. A. Strauss, C. Stubbs, M. SubbaRao, A. S. Szalay, I. Szapudi, G. P. Szokoly, A. R. Thakar, C. Tremonti, D. L. Tucker, A. Uomoto, D. Vanden Berk, M. S. Vogeley, P. Waddell, S.-i. Wang, M. Watanabe, D. H. Weinberg, B. Yanny, N. Yasuda, and SDSS Collaboration. The Sloan Digital Sky Survey: Technical Summary. *AJ*, 120:1579–1587, September 2000.

18. Presupuesto

| Rubro | Financiado | Contrapartida | Total |
|------------------------------------|--------------------|----------------------|--------------------|
| Equipos | 68.019.081 | 82.824.427 | 150.843.508 |
| Bibliografía | 0 | 0 | 0 |
| Personal científico | 0 | 53.264.193 | 53.264.193 |
| Materiales e insumos | 0 | 0 | 0 |
| Servicios Técnicos | 0 | 0 | 0 |
| Viajes | 51.000.000 | 23.000.000 | 74.000.000 |
| Salidas de Campo | 0 | 0 | 0 |
| Eventos Académicos | 10.000.000 | 15.296.367 | 25.296.367 |
| Publicaciones y patentes | 12.000.000 | 4.000.000 | 16.000.000 |
| Software | 0 | 0 | 0 |
| Gastos de Operación | 14.801.908 | 0 | 14.801.908 |
| Total desembolsado por Colciencias | 162.820.989 | 0 | 162.820.989 |
| Seguimiento y Evaluación | 4.884.630 | 0 | 4.884.630 |
| Valor total | 159.774.619 | 178.384.987 | 338.159.606 |

Cuadro 1: Resumen Presupuesto. Todos los rubros en COP.

| Rubro | Descripción | Año 1 | Año 2 | Año 3 |
|----------------------|--|--------------------|------------|------------|
| Viajes | Visita a Berkeley, Estudiante #1 | 0 | 6.000.000 | 0 |
| Viajes | Visita a Seoul, Estudiante#2 | 0 | 7.000.000 | 0 |
| Viajes | Visita a Berkeley, Estudiante#2 | 0 | 0 | 6.000.000 |
| Viajes | Visita a Berkeley, Profesor | 0 | 6.000.000 | 6.000.000 |
| Viajes | Presentación Internacional, Es- tudiante #1 | 0 | 5.000.000 | 0 |
| Viajes | Presentación Internacional, Es- tudiante #2 | 0 | 0 | 5.000.000 |
| Viajes | Presentación Internacional, Pro- fesor | 0 | 5.000.000 | 5.000.000 |
| Publicaciones | Astrophysical Journal | 0 | 6.000.000 | 6.000.000 |
| Eventos | Escuela Internacional de Cosmo- logía | 10.000.000 | 0 | 0 |
| Equipos | Almacenamiento de 6TB con backup | 19.923.663 | 19.923.663 | 0 |
| Equipos | Compra de 1 Blade, 24 procesa- dores y 512GB de RAM | 28.171.755 | 0 | 0 |
| Total por año | | 59.095.418 | 54.923.663 | 28.000.000 |
| Total | | 148.019.081 | | |

Cuadro 2: Desglose del presupuesto de los items financiados por COLCIENCIAS sin incluir gastos de operación y gastos de seguimiento y evaluación. Todos los rubros en COP.