

Este formulario tiene como motivo ayudar en la organización del evento, y mejorar la experiencia de nuestra audiencia. En nombre del equipo organizador del congreso estudiantil le agradecemos su participación. Su tiempo y conocimiento serán muy valorados.

DATOS DEL EXPOSITOR(A)

| Nombre completo | |
|---|--|
| Wendel Paxtor | |
| Nombre Apellido | |
| | |
| | |
| Email | Número de teléfono (opcional) |
| wendellagp@gmail.com | 4851 7545 |
| Correo electrónico | |
| Universidad/Organización actual | |
| USAC ○ | |
| | Si NO eligió OTRO ignorar este cuadro. |
| Si eligió OTRO por favor especificar en el cuadro a la derecho. | |
| | |
| Ocupación actual | |
| Estudian | te |
| | |



Estudios realizados

| Diversificado | |
|-----------------------|--|
| Tecnológico Don Bosco | |
| | |
| | |
| | |
| Diseño Gráfico | |
| | |
| Licenciatura | |
| | |
| | |
| | |
| | |
| | |
| | |
| | |
| Maestría | |
| | |
| | |
| | |
| | |
| | |
| | |
| Doctorado | |
| | |
| | |
| | |
| | |
| | |
| | |



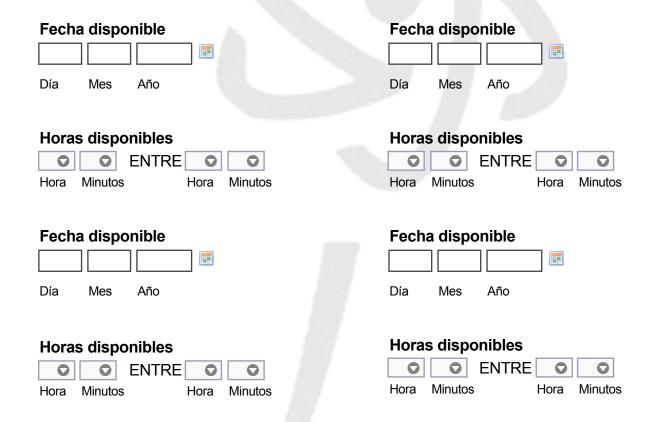
HORARIO DEL EVENTO

El evento se llevará a cabo entre los días y las horas establecidas:



Tomando en consideración que cada presentación tendrá un tiempo límite de 35-45 min. ¿Qué días y que horas usted está disponible para realizar su presentación?

IMPORTANTE: esto NO garantiza que su presentación será a esa hora. Esta es una referencia para los coordinadores del evento, más adelante recibirán un mensaje que confirme el horario.



Estoy disponible cualquier día a cualquier hora.

☑ SÍ

TEMA A EXPONER

Título del tema

Campo científico del tema

Estudio de correlaciones observadas en GRBs para inferir redshifts

Astrofísica

Resumen breve del tema

Los Brotes de Rayos Gamma (GRBs por sus siglas en inglés), son eventos astronómicos muy energéticos (~10⁵⁴ ergs). Tienen duraciones que varían desde milisegundos hasta varios minutos y energías típicas en el rango de 100KeV-1GeV. Esta llamada emisión principal es seguida por una larga emisión denominada resplandor (afterglow) la cual se observa en diferentes longitudes de onda. Su origen suele asociarse a la muerte de estrellas masivas o la coalescencia de objetos compactos. Debido a que no presentan espectro de bandas es muy difícil inferir la distancia a los mismos. La distancia se obtiene mediante observaciones posteriores y se conocen únicamente para una muestra pequeña de la población de GRBs (~6%). Estudios previos han encontrado correlación entre parámetros espectrales y la energía isotrópica liberada Eiso. Con estas correlaciones se han inferido pseudoredshifts hacia una muestra mayor de destellos. En este trabajo presentamos resultados utilizando la llamada correlación de Amati, la cual relaciona la energía pico Ep en el sistema de referencia en reposo con la energía isotrópica liberada. Además, presentamos la propuesta de una nueva posible correlación, así como los resultados preliminares de la misma para una muestra pequeña de objetos.

El congreso estudiantil se creó con el propósito de divulgar y motivar el conocimiento científico, por esta razón le solicitamos a los expositores que nos brinden más información sobre el tema para poder divulgar este conocimiento al público (por ejemplo: libros de referencia, papers, investigaciones, URL de algún video, etc.). Recomendamos que esta información sea simple y compacta, esta NO es una bibliografía sino una simple guía para motivar al público a profundizar sobre el tema.

Esta información se podrá colocar en el siguiente cuadro.

Libro GRBs:

Gamma-Ray Bursts The Brightest Explosions in the Universe Gilbert Vedrenne and Jean-Luc Atteia

Paper de referencia:

Distributions of Pseudo-Redshifts and Durations (Observed and Intrinsic) of Fermi GRBs H. Zitouni • N. Guessoum • K. M. AlQassimi • O. Alaryani

