

## Trabajo: Presentaciones de Papers.

### Tipo de Evaluación: por pares

Los resultados del proceso de evaluación por pares distribuida de las presentaciones son:

- Una lista de presentaciones ordenadas de mejor evaluada a peor evaluada. Ejemplo:
  1. Gon (mejor evaluada)
  2. Illumi
  3. Hanzo
  4. Hizoka
  5. Kurapica
  6. Leorio
  7. Killua (peor evaluada)
- **Un párrafo con comentarios individuales para cada presentación**, escritos por las/los evaluadores, que serán enviados a las/los presentadores como retroalimentación.

Recomendación: sean objetivos, concisos, profesionales, y por sobre todo constructivos. Al terminar, revisa nuevamente tus evaluaciones y ranking. Vuelve a leer tus comentarios y pregúntate cómo reaccionarías si los recibieras. Si sientes que los comentarios te molestarían, revísalos. Verifica si los comentarios son coherentes con el ranking. Si no lo son, considera revisarlos.

### Criterios de Evaluación

1. **Organización y Estructura:** ¿La presentación estuvo bien organizada con una estructura clara?
2. **Comprensión y Explicación del Contenido:** ¿El/la presentador/a explicó claramente los conceptos e ideas clave del artículo?
3. **Fluidez y Coherencia:** ¿Las ideas fluían lógicamente una tras otra, sin causar confusión?
4. **Uso del Lenguaje:** ¿El lenguaje utilizado fue claro, conciso y apropiado para la audiencia?
5. **Claridad Visual y Verbal:** ¿Se utilizaron los recursos visuales de manera efectiva y complementaron la presentación verbal? ¿La voz era clara y fácil de entender?
6. **Manejo de Preguntas:** ¿El/la presentador/a respondió a las preguntas de manera clara y con confianza?

Table 1: Horario de Presentaciones martes 13 de agosto 2024

<b>Título del Artículo</b>	<b>Presentador/a</b>	<b>Hora</b>
Shadows Cast by a Warp in the HD 142527 Protoplanetary Disk	Martín Raffo	9:00
Spiral Waves Triggered by Shadows in Transition Disks	Nicolás Campos A.	9:15
The steady-state hydrodynamics of a long-lived disc: planetary system architecture and prospects of observing a circumplanetary disc shadow in V4046 Sgr	Vicente Silva	9:30
Predicting the Observational Signature of Migrating Neptune-sized Planets in Low-viscosity Disks	Irma Pizarro	9:45
Spirals and Clumps in V960 Mon: Signs of Planet Formation via Gravitational Instability around an FU Ori Star?	Esteban Sánchez	10:00
Spiral Arms and a Massive Dust Disk with Non-Keplerian Kinematics: Possible Evidence for Gravitational Instability in the Disk of Elias 2-27	Angel Paisano	10:15
Imaging the water snow-line during a protostellar outburst	Úrsula Sáez	10:30
The 2014 ALMA Long Baseline Campaign: First Results from High Angular Resolution Observations toward the HL Tau Region	Amirah Luna Izidine	10:45