



Figura 1. Amplitud de la visibilidad en función de la distancia en el plano u-v para el disco protoplanetario Sz 129, parte del programa **Disk Substructures at High Angular Resolution Project**. El eje horizontal muestra la distancia uv en metros, y el eje vertical indica la amplitud de la visibilidad. Cada punto representa una medición interferométrica, coloreada según el *spectral window* (SPW), lo que permite distinguir contribuciones de diferentes rangos de frecuencia. El pronunciado pico a bajas distancias u-v (<500 m) refleja una alta correlación de señal en las antenas más cercanas, indicativa de una componente de emisión extendida en el disco. A mayores distancias uv, la rápida disminución de la amplitud indica pérdida de sensibilidad a estructuras angulares grandes, dejando predominantes las contribuciones de regiones más compactas o el nivel de ruido.