

INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS

Instituto Nacional de Pesquisas Espaciais

Coordenação-Geral de Engenharia, Tecnologia e Ciência Espaciais

Divisão de Clima Espacial

Memorando nº 3153/2025/INPE

São José dos Campos, 03 de Abril de 2025

Ao Senhor José Aristeu de Souza Ruas

Serviço de Compras, Recebimento e Importação (SECRI)

Assunto: **Solicitação de Estimativa de Custos**

1. Peço, por gentileza, as providências necessárias para a emissão da Estimativa de Custos da cotação anexa.

Dados Orçamentários

(INPE/CGCE):

PTRes - 233467
PI - 955656-PO09
FR - 1000

2. O valor a ser considerado para a emissão da Estimativa de Custos é de USD 678,50.

Atenciosamente,

(Assinado Eletronicamente)

Claudia Vilega Rodrigues
Chefe da Divisão de Astrofísica
SIAPE 1096784



Documento assinado eletronicamente por **Cláudia Vilega Rodrigues, Chefe da Divisão de Astrofísica**, em 03/04/2025, às 16:55 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



A autenticidade deste documento pode ser conferida no site <https://sei.mcti.gov.br/verifica.html>, informando o código verificador



12642190 e o código CRC **A2A99A4F**.

Referência: Processo nº 01340.001347/2025-48

SEI-INPE nº 12642190

To whom may concern;

This letter is regarding article manuscript ID: adc380/AAS60842R1.

- Manuscript title: Detection of the White-dwarf Spin of the Long-orbital Period Magnetic Cataclysmic Variable V1082 Sgr
- APC: Standard journal charge of USD 1357 with a waiver USD 678.50 in place.
- Responsible by the payment: Ministério da Ciência, Tecnologia e Inovação (the Ministry of Science in Brazil).
- The DUNS number is 217408160
- USD ROW bank details are as follows:
Sort code: 40 12 76
Account number: 69704329
IBAN number: GB64HBUK40127669704329

Contact Name: accountsreceivable@finance.iop.org

Contact Number: +44(0)117 929 7481



INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS

REQUISIÇÃO DE COMPRAS

REQUISIÇÃO DE COMPRAS								
Referência: DIAST-004/2025-RC		Processo SEI: 01340.001347/2025-48		Versão: 1				
Coordenação: CGCE		Unidade: DIAST		Sigla EDT: ATDIAST				
Requisitante: Claudia Vilega Rodrigues		Ramal: 7210		SIAPE: 1096784				
Resp/Fiscal do Contrato: Claudia Vilega Rodrigues		Ramal: 7210		SIAPE: 1096784				
Gerente Téc:		Ramal:		SIAPE:				
Resp/Fiscal do Contrato Substituto: Jose Carlos Neves De Araujo		Ramal: 7223		SIAPE: 1359590				
DESCRIÇÃO ORÇAMENTÁRIA								
Valor Total Estimado R\$ 4.374,76		PTRES 233467	PI 955656-PO09	Fonte 1000	Natureza da Despesa 339039		Item de despesa 266	
Item	Código	Descrição do Material			Subitem	Unidade	Quant.	Valor Unitário (R\$)
1	13141	PUBLICAÇÃO DE ARTIGO CIENTÍFICO EM REVISTA INTERNACIONAL E NACIONAL .			92	SV	1.00	R\$ 4.374,76

Possíveis Fornecedores	Finalidade Pagamento de Artigo Científico: "Detection of the white-dwarf spin of the long-orbital period magnetic cataclysmic variable V1082 Sgr."	Observações
-------------------------------	--	--------------------

ASSINATURAS ELETRÔNICAS

Aprovação - Titular Imediato: Adenilson Roberto Da Silva SIAPE: 1356765	Aprovação - Titular Nível A: Adenilson Roberto Da Silva SIAPE: 1356765
Autorização - Responsável pelo Plano Orçamentário: Alisson Dal Lago SIAPE: 1466122	Há Disponibilidade Orçamentária - SEPOR (Vide assinatura eletrônica)

O conteúdo deste documento foi gerado no SIPLAN em 09/04/2025 às 09:03:20



Documento assinado eletronicamente por **Alisson Dal Lago, Chefe da Divisão de Heliofísica, Ciências Planetárias e Aeronomia**, em 09/04/2025, às 09:42 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



Documento assinado eletronicamente por **Adenilson Roberto da Silva, Coordenador-Geral de Engenharia e Tecnologia e Ciência Espaciais**, em 10/04/2025, às 12:27 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



Documento assinado eletronicamente por **Marcela de Fátima Nascimento de Macedo Torres, Analista em Ciência e Tecnologia**, em 10/04/2025, às 14:56 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



A autenticidade deste documento pode ser conferida no site <https://sei.mcti.gov.br/verifica.html>, informando o código verificador **12642192** e o código CRC **E90D4132**.

Detection of the white-dwarf spin of the long-orbital period magnetic cataclysmic variable V1082 Sgr

I. J. LIMA ^{1,2,3}, G. TOVMASSIAN ^{4,5}, C. V. RODRIGUES ⁶, A. S. OLIVEIRA ⁷, G. J. M. LUNA ^{8,9},
D. A. H. BUCKLEY ^{10,11,12}, K. M. G. SILVA ¹³, A. C. MATTIUCI ⁶, D. C. SOUZA ⁷, W. SCHLINDWEIN ⁶,
F. FALKENBERG ⁶ AND M. S. PALHARES ⁷

¹Universidade Estadual Paulista “Júlio de Mesquita Filho”, UNESP, Campus of Guaratinguetá, Av. Dr. Ariberto Pereira da Cunha, 333
- Pedregulho, Guaratinguetá - SP, 12516-410, Brazil

²CONICET-Universidad de Buenos Aires, Instituto de Astronomía y Física del Espacio (IAFE), Av. Inte. Güiraldes 2620, C1428ZAA,
Buenos Aires, Argentina

³Universidad Nacional de San Juan, Facultad de Ciencias Exactas, Físicas y Naturales, Av. Ignacio de la Roza 590 (O), Complejo
Universitario “Islas Malvinas”, Rivadavia, J5402DCS, San Juan, Argentina

⁴Institute of Astronomy, Universidad Nacional Autonoma de Mexico, Ensenada, Baja California

⁵INAF – Osservatorio Astronomico di Brera, Via E. Bianchi 46, 23807 Merate (LC), Italy

⁶Instituto Nacional de Pesquisas Espaciais (INPE/MCTI), Av. dos Astronautas, 1758, São José dos Campos, SP, Brazil

⁷IP&D, Universidade do Vale do Paraíba, 12244-000, São José dos Campos, SP, Brazil

⁸Universidad Nacional de Hurlingham (UNAHUR). Secretaría de Investigación, Av. Gdor. Vergara 2222, Villa Tesei, Buenos Aires,
Argentina

⁹Consejo Nacional de Investigaciones Científicas y Técnicas (CONICET)

¹⁰South African Astronomical Observatory, PO Box 9, Observatory 7935, Cape Town, South Africa

¹¹Department of Physics, University of the Free State, PO Box 339, Bloemfontein 9300, South Africa

¹²Department of Astronomy, University of Cape Town, Private Bag X3, Rondebosch 7701, South Africa

¹³Gemini Observatory/NSF’s NOIRLab, Casilla 603, La Serena, Chile

ABSTRACT

We report on the discovery of circular polarization modulated with a period of 1.943 ± 0.002 h in the cataclysmic variable V1082 Sgr. These findings unambiguously reveal the rotation of a magnetic white dwarf and establish its intermediate polar (IP) nature. Along with its extraordinary long orbital period (P_{orb}) of 20.8 h, the spin period (P_{spin}) places this system in an extreme position of the P_{spin} versus P_{orb} distribution. The circular polarization phase diagram has a single peak and an amplitude smaller than 1%. These data were used to model the post-shock region of the accretion flow on the white-dwarf surface using the CYCLOPS code. We obtained a magnetic field in the white-dwarf pole of 11 MG and a magnetospheric radius consistent with the coupling region at around 2 – 3 white-dwarf radii. The P_{spin}/P_{orb} value and the estimated magnetic field momentum suggest that V1082 Sgr could be out of spin equilibrium, in a spin-up state, possibly in a stream accretion mode.

Keywords: Close binary stars (254) — Cataclysmic variable stars (203) — Starlight polarization (1571)
— White dwarf stars (1799) — Stellar magnetic fields (1610) — Stellar accretion (1578)

1. INTRODUCTION

V1082 Sgr is a cataclysmic variable (CV) with an unusually long orbital period, P_{orb} , of 20.82 h and a complex photometric variability (Cieslinski et al. 1998; Thorstensen et al. 2010; Bernardini et al. 2013; Tovmassian et al. 2016). P_{orb} was determined from radial velocity modulation of the absorption lines from a K-type secondary star (Thorstensen et al. 2010; Tovmassian et al. 2016, 2018a). P_{orb} is also detected in photometry when the system is in the deep low-state

(Tovmassian et al. 2018b, using *Kepler K2* data). The system features strong single-peaked emission lines of hydrogen and helium, except when it is in a short-lived very low state, when no emission line is detected. In the last years, mounting observational evidence points to the presence of a magnetic white dwarf (WD). A strong He II $\lambda 4686$ emission line and hard X-ray emission, typical of magnetic CVs, have been reported by Cieslinski et al. (1998), Thorstensen et al. (2010) and Tueller et al. (2010). In this regard, Bernardini et al. (2013) detected

a transient modulation with a time-scale of about 2 h in the *XMM*-Newton X-ray light curve. Given its transient nature, they discarded its relation with the WD spin, and associated it to the mass transfer mechanism. Their X-ray spectrum is consistent with a multitemperature optically thin thermal plasma, often found in magnetic CVs. The object is highly variable in optical, UV, and X-ray bands, mostly irregular, showing some unstable periodic or cyclical variations on different time scales. A quasi-periodic photometric variability of about 29 days, probably associated with variations in the accretion rate, was detected by [Tovmassian et al. \(2016, 2018b\)](#).

There are two main classes of magnetic CVs. Polars have WDs that rotate (P_{spin}) synchronously or near-synchronously with P_{orb} and Roche-Lobe filling secondary star's rotation ([Cropper 1990](#)), whereas the intermediate polars (IPs) have asynchronous WDs and most of them have $P_{spin}/P_{orb} \approx 0.01 - 0.6$ ([Patterson 1994](#)). The IPs evolve to shorter P_{orb} hence its spin-orbital period ratio is expected to increase (e.g., [Norton et al. 2008](#)). Two subtypes of polars are the prepolars and Low Accretion Rate Polars (LARPs) ([Schwope et al. 2002, 2009](#)). Both of them are synchronous systems. Historically, some objects now understood as prepolars were believed to be LARPs. Presently, these two types are considered to represent different evolutionary stages of a magnetic CV. LARPs are polars that undergo prolonged low-accretion states in temporarily detached systems (e.g., [Ferrario et al. 2015](#)). On the other hand, prepolars are short P_{orb} systems (i.e., $P_{orb} < 6$ h) in which a M type secondary star does not yet fill its Roche lobe, but can show some accretion fed by the secondary's wind. Given recent discoveries of detached AR Sco-like systems, with magnetic WDs, prepolars can eventually evolve into polars (e.g., [Schreiber et al. 2021](#)).

In a seminal work, [Tapia \(1977\)](#) found that the linear polarization of AM Her, the polar prototype, varies with its P_{orb} . Since then, many other polars showing variable linear and/or circular polarization were identified. The polarized emission from a magnetic CV is originated by cyclotron radiation produced in the so-called post-shock region (PSR) and the variable polarization is the result of a changing view of the PSR ([Stockman 1977](#)). Cyclotron emission can also be established from the detection of cyclotron humps in the spectral continuum or spectropolarimetry. Polarization is usually high in polars (tens of percent). Some IPs (e.g., [Butters et al. 2009](#)) and prepolars (e.g., [Hakala et al. 2022](#)) exhibit small values of polarization, which is interpreted as a confirmation of magnetic accretion.

The exact classification of V1082 Sgr has not yet been settled. It was initially classified as a symbiotic system ([Cieslinski et al. 1998](#)), while [Thorstensen et al. \(2010\)](#) and [Bernardini et al. \(2013\)](#) argue in favor of a magnetic CV interpretation. [Tovmassian et al. \(2016, 2018b,a\)](#) consider the classification as a detached system: it would be one of the first long-period prepolars, i.e., a prepolar with an early-K companion. However, [Xu et al. \(2019\)](#) proposed an evolutionary model in which V1082 Sgr is an IP with a Roche Lobe filling K-type secondary.

~~(Replaced: Until now, there was no detection of polarization)~~
 replaced with: No previous study has detected polarization) in V1082 Sgr that would be an unquestionable evidence of a magnetic WD in the system and useful to disentangle its classification. Here(Added: ,) we report on the results of circular photo-polarimetry of V1082 Sgr. We detected circular polarization in this system modulated with a period of 1.943 h(Added: ,) which we interpret as the spin period, P_{spin} , of the WD, characterizing it as a long-period IP. (Replaced: We describe the observations and the corresponding data)
 replaced with: Section 2 describes the observations and data reduction.) The results and the data analysis are shown in Section 3. Section 4 presents the modeling (Added: of) the cyclotron emission of V1082 Sgr. The discussion and conclusions are presented in Section 5 and Section 6, respectively.

2. OBSERVATION AND DATA REDUCTION

V1082 Sgr was observed in 10 nights spread over August and September 2020 using the 0.6 m Boller and Chivens (B&C) telescope of the Observatório do Pico dos Dias (OPD) operated by the Laboratório Nacional de Astrofísica (LNA), Brazil. Table 1 presents a summary of these observations. The polarimeter IAGPOL ([Magalhães et al. 1996; Rodrigues et al. 1998](#)) was configured with a quarter-wave retarder plate and a Savart plate. The observations were carried out using the CCD Ixon 4335, which has a pixel size of $13.5 \times 13.5 \mu\text{m}$. The plate scale is $0.34''/\text{pixel}$ in the above instrumental setup.

All datasets were obtained in white light (i.e. no filters were used) in order to maximize the count rates. As pointed out by [Bruch \(2017\)](#), an estimate of the effective wavelength of the white light bandpass is $5530 \text{ \AA}$, which is close to (Added: the) effective wavelength of the Johnson V band ($5500 \text{ \AA}$). We therefore calibrate the V1082 Sgr magnitude using the star NOMAD 0692-0848091 ($\alpha_{2000.0} = 19^{\text{h}}:07^{\text{m}}:17.17^{\text{s}}$ and $\delta_{2000.0} = -20^{\circ}:47':33.02''$), which has 13.9 mag in V band

(Zacharias et al. 2005). V1082 Sgr has an average V magnitude of 14.7 mag in NOMAD catalog.

The data reduction was performed using bias frames and dome calibration flat-field images to account for the detector's zero noise level and sensitivity. We also used polarized and unpolarized standard stars measurements to correct the linear polarization angle to the equatorial reference system and to verify the presence of spurious instrumental polarization. All procedures used the IRAF¹ and the PCCDPACK_INPE² (Pereyra et al. 2018; Pereyra 2000) packages. Tables A1 and A2 show the linear and circular polarization of six standard stars from the southern hemisphere, observed on the same nights as V1082 Sgr. We confirmed that the instrumental circular polarization is negligible. The polarization was calculated from the ordinary and extraordinary ray fluxes as described in Rodrigues et al. (1998). A correction for different efficiencies from ordinary and extraordinary counts was applied using a normalization factor as described by Lima et al. (2021). Each circular polarization point is calculated using differential flux measurements of a moving set of 8 images gradually displaced across the time series. The circular polarization signal is not calibrated, i.e., the real signal of the circular polarization can be the inverse of the one presented here.

3. RESULTS AND DATA ANALYSIS

3.1. Photometry

The light curve of V1082 Sgr is shown in the upper panel of Figure 1. The system shows an average magnitude of 14.1 mag in the clear band calibrated to V band as explained in the previous section. Table 1 shows the average magnitudes for each night. The photometric behavior of the system changed after the gap: the system shows a rapid brightness decline, then the system reaches its maximum flux in our observations, and then

it evolves in a steady decline in the last nights (see Figure 1).

Our photometric data show no definite periods. The precise P_{orb} of the system (20.82 h) was determined from the spectroscopy (Thorstensen et al. 2010; Tovmassian et al. 2018a). P_{orb} was also detected in the photometric time series obtained by K2 mission (Tovmassian et al. 2018b), but only at a very low luminosity state during small fractions of the time. In the same 80 days long continuous monitoring of the system brightness by K2, there was no clear P_{spin} signal. Tovmassian et al. (2018b) noted a relatively significant peak at 11.2 cycles/day in the power spectrum, proposing it might be the optical counterpart of the frequency detected by Bernardini et al. (2013).

3.2. Polarimetry

The polarimetric observations of V1082 Sgr were obtained over ten nights, which were divided into two blocks – Block A (first six nights) and Block B (last four nights) – separated by a gap of two nights. The small angular distance to the moon during observations in Block B caused the background to be higher, therefore Block A data have higher quality than Block B.

Our polarimetry is shown in the lower panel of Figure 1. The circular polarization degree measurements of V1082 Sgr are clearly variable in the range from -0.5% to 1.5%, but the individual points have larger errors. To search for periodicities, we calculated the power spectra of the circular polarization data using the Lomb-Scargle (LS) (Lomb 1976; Scargle 1982) procedure, which was performed for the entire data set as well as separately for Blocks A and B (Figure 2). The power spectrum of Block A data shows a dominant peak at a frequency of 12.352 cycles d⁻¹, or a period of 0.081 d. We interpret this as the spin frequency of the WD in V1082 Sgr. In the case of Block B, there is a series of 1-day aliases peaks around ~13 cycles d⁻¹ (in both blocks) data were obtained nightly), consistent with the strongest peak found in Block A, while the highest power is located at the frequency of 1.154 cycles d⁻¹, corresponding to the orbital movement.

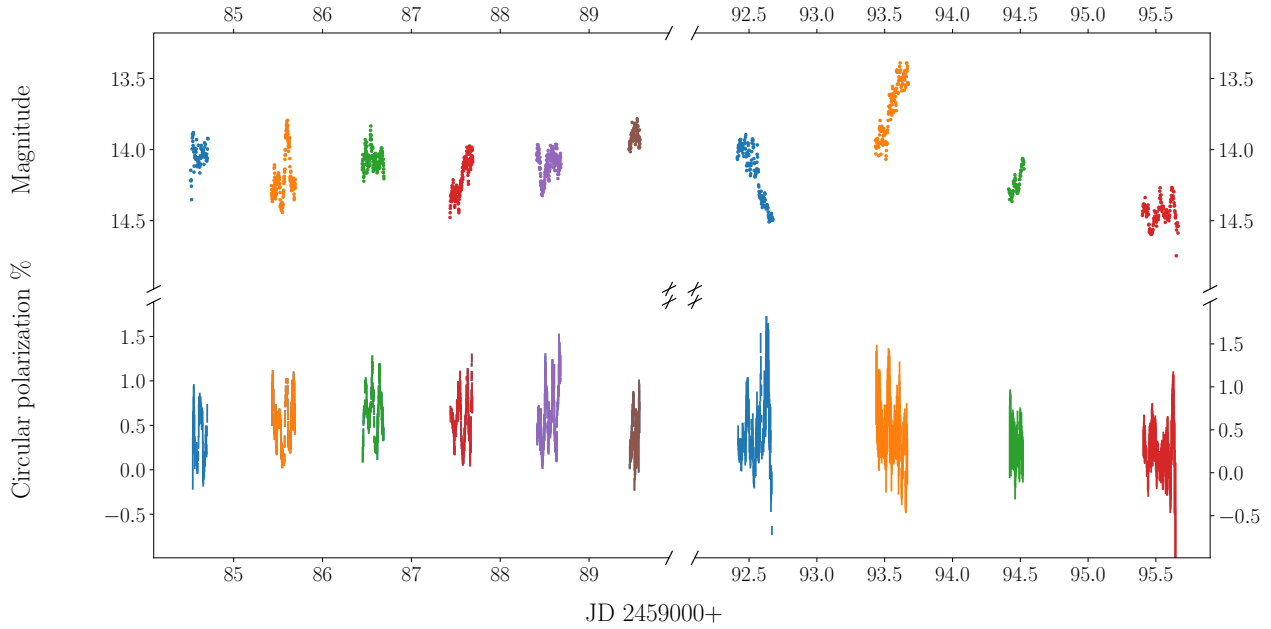
In Figure 3 we show the circular polarization degree curves for Blocks A (top) and B (bottom). The curves present a fast modulation (~0.08 d) superposed on long-period trends. This ~0.08 d period is obviously related to the peaks seen in the power spectra. The longer trends were modeled by sinusoidal functions whose frequencies were defined by the main low-frequency peak in each power spectrum, i.e. $f_2=0.185$ cycles d⁻¹ for Block A (which roughly cor-

¹ IRAF (Image Reduction and Analysis Facility) is distributed by the National Optical Astronomy which is operated by the Association of Universities for Research in Astronomy, Inc., under a cooperative agreement with the National Science Foundation (Tody 1986, 1993).

² PCCDPACK_INPE can be downloaded from https://github.com/claudiavr/pccdpack_inpe/

Table 1. Summary of the observations.

Date Obs.	Exp. time	Time span	Mean mag.
	(s)	(h)	(mag)
2020 Aug 22	200	4.5	14.0 ± 0.3
2020 Aug 23	120	6.2	14.2 ± 0.2
2020 Aug 24	120	5.6	14.1 ± 0.1
2020 Aug 25	120	5.9	14.2 ± 0.1
2020 Aug 26	100	6.1	14.1 ± 0.1
2020 Aug 27	130	2.8	13.9 ± 0.1
2020 Aug 30	150	6.1	14.2 ± 0.2
2020 Aug 31	150	5.7	13.7 ± 0.2
2020 Sep 01	150	2.6	14.2 ± 0.1
2020 Sep 02	150	6.1	14.5 ± 0.1

**Figure 1.** Photometry and circular polarimetry of V1082 Sgr over ten nights of observations. The measurements were taken in white band. The magnitude values were calibrated to the V band, as explained in the text.

responds to the length of the block) and $f_2=1.154$ cycles d^{-1} for Block B. The sinusoidal fits (gray lines in Figure 3) were then subtracted to detrend the data.

The LS power spectra of the detrended data show the same peaks as the original data, specially the peak at frequency 12.352 cycles d^{-1} , or 1.943 h. We supplemented the time series periodicity analysis with other methods such as the Generalized Lomb-Scargle (GLS), the Discrete Fourier Transform (DFT), the Date Compensated Discrete Fourier Transform (DCDFT), and the

Phase Dispersion Minimization (PDM), all available in the software *PERANSO* (Paunzen & Vanmunster 2016). The periods obtained are all consistent with each other, pointing to $P=0.08096 \pm 0.00005$ d ($=1.943 \pm 0.002$ h), where the error is the standard deviation of the estimates using the different methods.

The phase diagram of the detrended circular polarization degree, folded at the 1.943 h period and adopting T_0 from the spectroscopic stellar conjunction (Tovmassian et al. 2018a), is displayed in Figure 4, for each block.

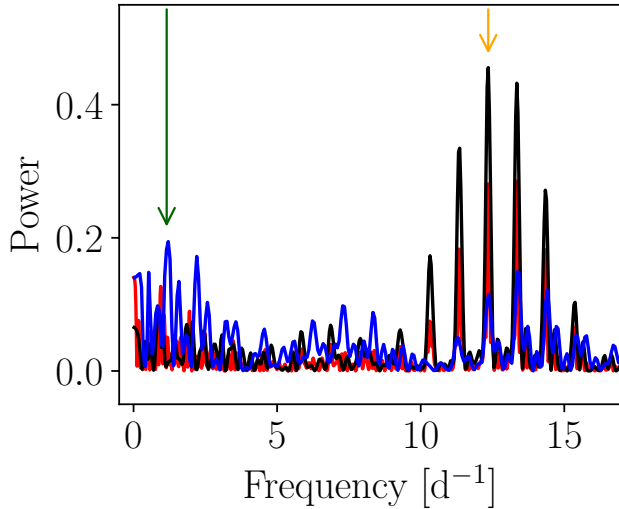


Figure 2. Power spectra of the circular polarization curves before de-trending. The (Replaced: ~~dark blue~~ replaced with: **black**) line corresponds to the LS periodogram of Block A; the (Replaced: ~~light green~~ replaced with: **blue**) is for Block B, and the (Replaced: ~~orange~~ replaced with: **red**) corresponds to the entire data set. The vertical green arrow indicates the orbital frequency (Deleted: ~~which is~~) only detected in Block B. The spin frequency is marked with a (Replaced: ~~red~~ replaced with: **orange**) arrow.

Both curves present one maximum and one minimum per cycle, and do not show changes in signal (the best-fitting sinusoids are always positive). However, there are differences in the amplitudes between the blocks, the amplitude in Block A being about twice that of Block B.

(Replaced: ~~We also analyzed the polarized flux to~~ replaced with: **To**) explore the presence of P_{orb} in the circular polarization degree data from Block B (Deleted: ~~we also analyzed the polarized flux~~). The polarization degree is the ratio between the polarized flux and the total flux, so it is affected by changes in the total flux that can come from different parts of the system. The circularly polarized flux, on the other hand, is an emission purely from the PSR. Within the uncertainties, the results of the timing analysis of the polarized flux and polarization degree in Block A are essentially the same. Block B data, however, do not show the P_{orb} modulation in the polarized flux, so we conclude that it is due to the total flux and it (Replaced: ~~is not originated~~ replaced with: **does not originate**) from the PSR. The P_{spin} is present in the polarized flux of Block B, but with a smaller power than in Block A. Therefore, the consistent presence of

the 1.943 h period across both data segments, as well as in both the degree of polarization and the polarized flux, confirms that it represents the rotational period of a magnetic white dwarf.

4. MODELING THE CYCLOTRON EMISSION OF V1082 SGR

The polarized emission from magnetic CVs is due to the cyclotron radiation from the PSR. This region is located in the end of the magnetic accretion column near the magnetic poles of the WD. It is formed by the compression caused by a shock that occurs just above the WD surface. To estimate some properties of the PSR in V1082 Sgr, we performed a modeling of its circularly polarized flux. For that, we used the CYCLOPS code, which solves the radiative transfer in a 3D PSR (Belloni et al. 2021; Silva et al. 2013; Costa & Rodrigues 2009). The temperature and density profiles are consistently calculated considering the physical and geometric properties of the system as described in Belloni et al. (2021). Some model parameters are the WD mass, the mass accretion rate, and the WD magnetic field, to cite the most relevant ones.

In the modeling, we use only Block A data. The input values to the model are circular polarized fluxes, which were obtained multiplying the observed flux (in arbitrary units) by the circular polarization degree. No detrend was applied to the data. The result was then folded in 50 bins of spin phases. The total flux of V1082 Sgr is very variable, and it does not present any evidence of modulation with the P_{spin} , as found in the polarization. Therefore, we chose not to model the total flux since the contribution from the PSR should be negligible (Replaced: ~~in comparison~~ replaced with: **compared**) with the emission from other (Replaced: ~~structures of the system~~ replaced with: **system structures**). (Replaced: ~~The polarized flux, on the other hand~~ replaced with: **On the other hand, the polarized flux**) comes only from the PSR and (Deleted: ~~it~~) is a clean signal from this region. The emission was assumed monochromatic and calculated for a wavelength of 500 nm.

The top panel of Figure 5 presents the model superposed on V1082 Sgr observations. The model parameters are presented in Table 2. The reader can find a proper explanation of all parameters in Costa & Rodrigues (2009) and Belloni et al. (2021). The values of WD mass, the mass-accretion rate, and the inclination are considered fixed according to Xu et al. (2019), which provides the most updated estimates. Using the values of Tovmassian et al. (2018a) and

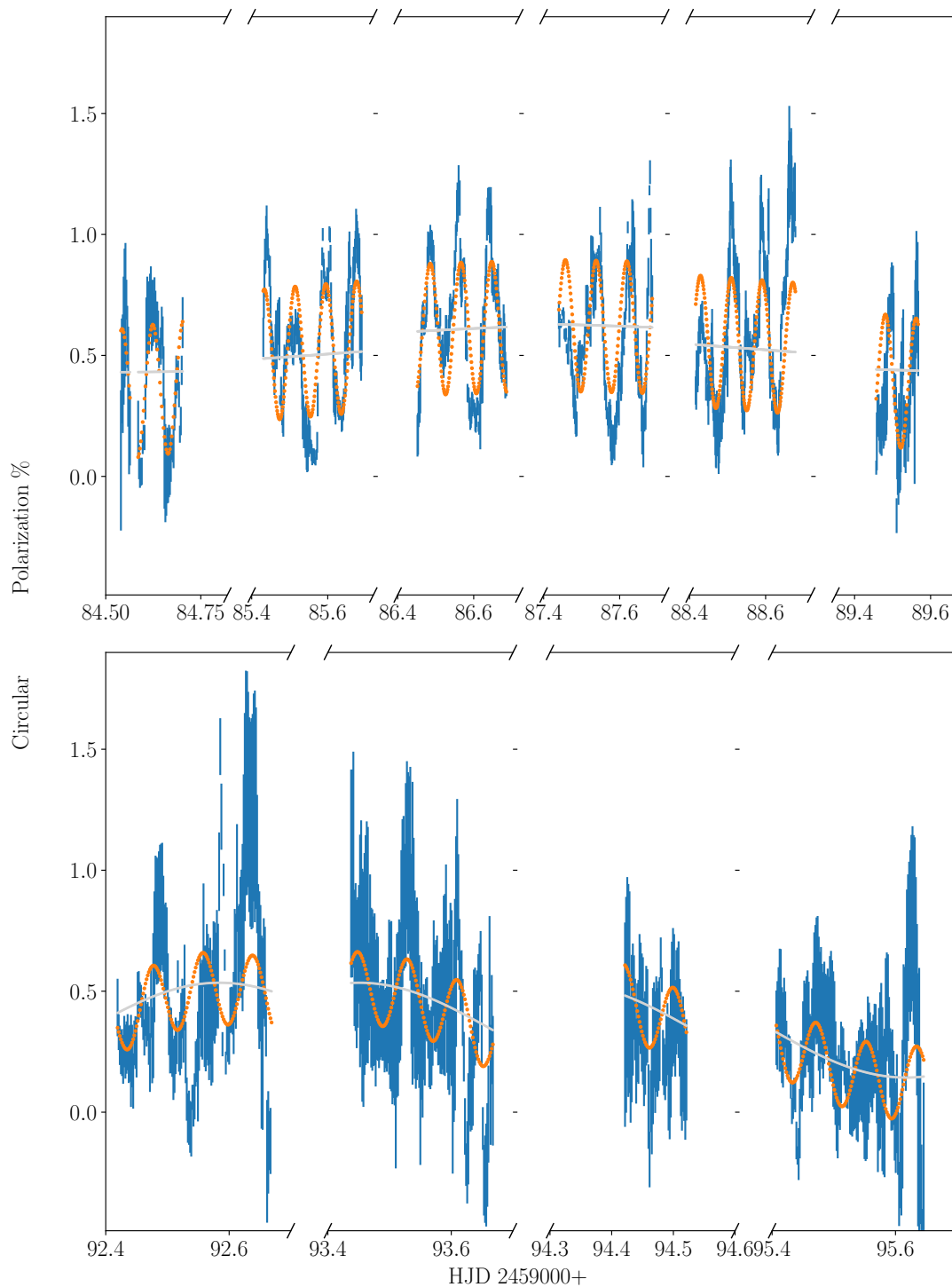


Figure 3. V1082 Sgr circular polarization observations for Block A (top panel) and Block B (lower panel). The blue line represents the data, with error bars, and the orange line is the fit with $P_{spin} + f_2$, where f_2 is a low-frequency curve. In Block A, it roughly corresponds to the time length of Block A, and in Block B, $f_2 = P_{orb}$. The f_2 curve is presented as a gray line.

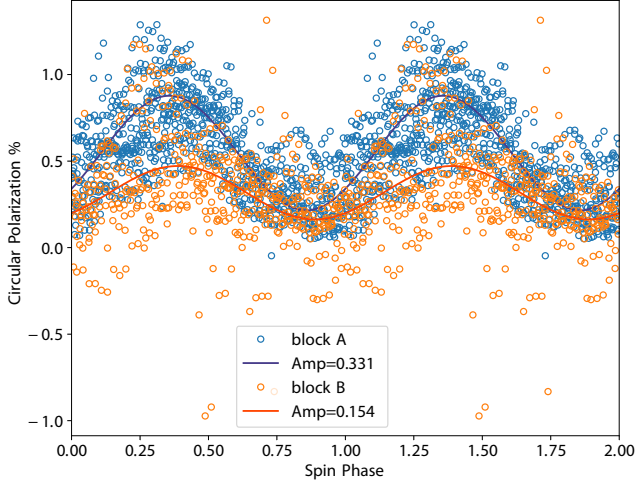


Figure 4. The circular polarization degree folded with the 1.943 h P_{spin} of the magnetic WD in V1082 Sgr. Data in Blocks A and B are represented by blue and orange points, respectively. The values have been subtracted from long-term trends as explained in the text. The amplitudes are shown in the box. Phase zero corresponds to the spectroscopic orbital T_0 .

Bernardini et al. (2013) to those parameters, we obtain (Replaced: a very similar model replaced with: a similar curve and the overall properties of the PSR are the same. For example, the magnetic field strength of the best fit model changes to 9.4×10^6 G). The CYCLOPS code considers a centered dipolar magnetic field, whose axis can point to any direction. But, to minimize the number of free parameters, we adopted a magnetic axis parallel to the WD rotation axis. The model provides a WD magnetic field strength of approximately 10^7 G, a value within the standard range of IPs. The temperature in the modeled PSR ranges from 1.2 to 17.1 keV in the base of the PSR and in the shock front, respectively. This is consistent with the fit of the *XMM-Newton* and *Swift* spectra presented by Bernardini et al. (2013), who uses two MEKAL components of 0.12 keV and 13.2 keV. Using the same data but a different modeling, Xu et al. (2019) estimated a T_{max} of 35^{+14}_{-9} keV, which is considerably larger than our results, but yet barely consistent considering the different approaches of the modeling.

In a dipolar magnetic geometry (as adopted by CYCLOPS), there can be two PSRs: each of them associated with one magnetic hemisphere. Our V1082 Sgr model adopts a single PSR region (Added: ,) and this does not imply any approximation because a possible second PSR associated with the magnetic pole pointing backward (Deleted: s) is always hidden from the observer view (see Figure 5, bottom panel). This is

mainly a consequence of the small inclination of the system, but it also results from the angle between the WD rotation axis and the PSR. Therefore (Added: ,) a second PSR cannot contribute to the observed flux, even if (Deleted: there are) two accretion columns (Added: exist).

To fit the observed shape of the polarized flux phase diagram, it is necessary to consider an azimuthally elongated PSR: the emission map of the PSR is presented in the middle panel of Figure 5. As the PSR footprint reflects the threading region (i.e., the region in the equatorial plane from where the accretion flow begins to follow the WD magnetic field lines) geometry, the coupling of the flux with the magnetic field lines should occur along an extended region in the equatorial plane. Moreover, this PSR is observable in all spin phases, so no modulation due to self-eclipse by the WD is possible in this model. The (Added: changing view of the PSR causes the) variation of the optical circular polarization (Deleted: is caused by the changing view of the PSR), since the cyclotron emission depends on the angle between the magnetic field and the observer.

The CYCLOPS code considers the entire geometry of the magnetic accretion column. In particular, the model geometry is built from the threading region. Our model leads to a threading region located at 2.1 WD radii (R_{WD}) from the WD surface. Using the model parameters, the magnetospheric radius of V1082 Sgr is 3.2 R_{WD} (considering the expression of Ferrario et al. 1989), which is similar to the threading region value of our model providing a consistent picture to the system configuration.

5. DISCUSSION

Tovmassian et al. (2016) and Tovmassian et al. (2018b,a) argued that V1082 Sgr could be a prepolar. The arguments in favor of the prepolar hypothesis for V1082 Sgr are the very long P_{orb} , at which it is difficult to form a Roche-lobe filling CV with a K-type secondary, and the very irregular, fast variability, associated (Replaced: to replaced with: with) the changing accretion rate. The counter-argument is that even a fast-rotating, magnetically active K-star could hardly provide stellar winds of the order of $10^{-9} - 10^{-10} M_{\odot} \text{ yr}^{-1}$ needed to explain the high luminosity, larger than $10^{34} \text{ ergs}^{-1}$, of V1082 Sgr. Xu et al. (2019) proposed an alternative scenario in which the system underwent a thermal time-scale mass-transfer episode in the past (Deleted: ;) and currently is a Roche-lobe

Table 2. Parameters of the PSR of V1082 Sgr modeled using the CYCLOPS code. See text for details.

Parameter	Value	Source
Fixed parameters		
Inclination	18°	Xu et al. (2019)
WD mass	0.77 M _⊙	Xu et al. (2019)
Mass-transfer rate	1.2×10^{-9} M _⊙ yr ⁻¹	Xu et al. (2019)
Free parameters		
Angle between the center of the PSR and the WD rotations axis	44°	From the fit
Magnetic field in the magnetic pole	11×10^6 G	From the fit
Longitudinal extension of the threading region	103°	From the fit
Radial extension of the threading region	0.16 R _{WD}	From the fit
Some quantities obtained from the model		
Shock temperature	17.1 keV	Calculated from the model parameters
Threading radius	2.1 R _{WD}	Calculated from the model parameters
PSR height	0.023 R _{WD}	Calculated from the model parameters
Latitudinal extension of the PSR	4.3°	Calculated from the model parameters

NOTE—R_{WD}: white-dwarf radius.

filling IP with a low-mass secondary(Added: ,) which, however, has a temperature corresponding to an early K-type star. The circular polarization in magnetic CVs comes from a structure anchored on the WD, so the period of 1.943 h found in V1082 Sgr is certainly the WD P_{spin} . It rules out a polar or a prepolar classification since these are synchronous systems. Therefore, V1082 Sgr should be a long orbital-period IP in line with the scenario proposed by Xu et al. (2019).

Unlike the polars, which have large and ubiquitous circular polarization levels of several tens of percent (e.g., Oliveira et al. 2019), IPs have low level circular polarization or even non-detected polarized flux. For example, V2731 Oph (Butters et al. 2009) is one of the most polarized IPs: the spin-folded circular polarization curve show(Added: s) a (Replaced: ~~peak-to-peak~~ replaced with: **peak-to-peak**) amplitude of $8.26 \pm 1.56\%$ in B band (and about 3% in U, V, R and I bands). For V1082 Sgr, we found an amplitude for the circular polarization of around 1.0%, in agreement with typical values found in other IPs.

V1082 Sgr has P_{spin}/P_{orb} equal to 0.093, which is a typical value for an IP (King & Lasota 1991; Mukai 2017). Moreover, that P_{spin} makes V1082 Sgr the IP with the third longest P_{spin} , after RX J2015.6+3711 (Coti Zelati et al. 2016) and Paloma (Schwarz et al. 2007; Joshi et al. 2016; Thorstensen et al. 2017(Added: ; Littlefield et al. 2023)) with 2 h and 2.27 h

(Deleted: ~~(or 2.43 h)~~), respectively. Paloma has a value of P_{spin}/P_{orb} larger than 0.85, which is very odd for an IP. It is a member of a (new) group of several magnetic CVs whose WDs rotate with frequencies around 90% of the orbital one (Pradeep et al. 2024). On the other hand, RX J2015.6+3711 is also a long orbital-period IP, with a period of around 12.76 h (Halpern et al. 2018). Table 3 enumerates the IPs having the longest ($\gtrsim 10$ h) P_{orb} . Figure 6 shows the distribution of currently confirmed IPs in the P_{spin} versus P_{orb} plane from Mukai's Intermediate Polars Homepage³. We added to this plot the location of V1082 Sgr, which is close to the $P_{spin} = 0.1 \times P_{orb}$ line and in the upper right limit of this distribution. We also highlighted in this plot other long orbital-period IPs.

The accretion mode/geometry of IPs is an old and complex subject (see for instance, Hellier 1991). Norton et al. (2004) and Norton et al. (2008) shed some light on this topic through simulations of accretion onto magnetic white dwarfs. These studies showed numerically that P_{spin}/P_{orb} can be used to unravel the accretion modes of IPs. We can have a hint whether V1082 Sgr is in spin equilibrium, understood as the balance of angular momentum in the accretion process, by checking its position in Figure 2 of Norton et al. (2004). This figure shows the results of simulations for P_{orb} from

³ <https://asd.gsfc.nasa.gov/Koji.Mukai/iphone/iphone.html>

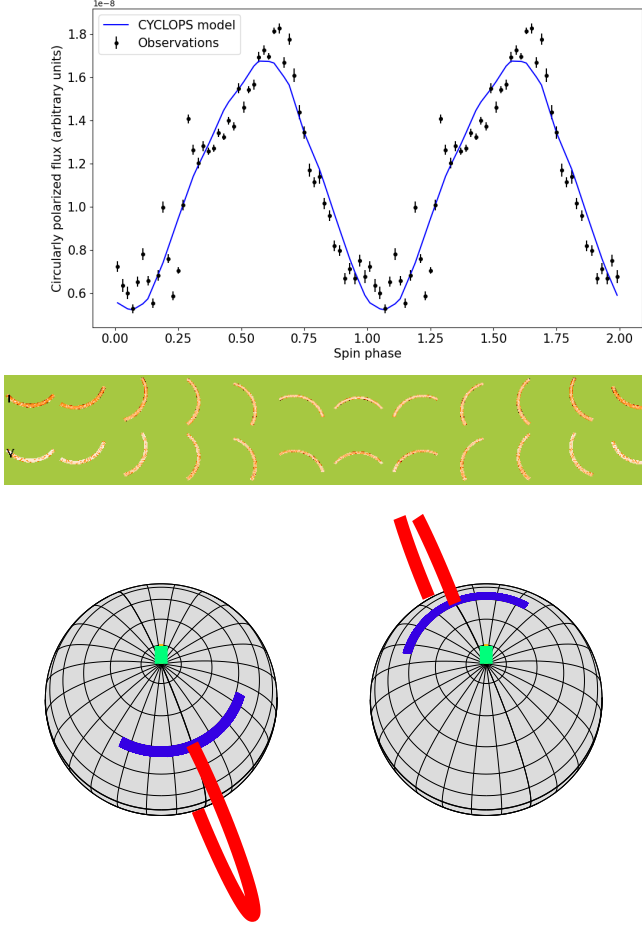


Figure 5. (Top) A model for the circularly polarized flux from the PSR of V1082 Sgr (blue line). ~~(Replaced: The observations are represented by black points.)~~ replaced with: Black points represent the observations. (Middle) 2D maps of the total intensity and circularly polarized flux in 12 spin phases separated by 30° . The flux scale increases from black to white, passing through orange. (Bottom) A projected view of the PSR region (in blue) over the WD surface in two phases of the WD rotation separated by half a cycle. The magnetic axis is shown as a green line and the magnetic field line that crosses the center of the PSR is shown as a red line. See Section 4 for details of the model.

80 min to 10 h, so some extrapolation should be considered for $P_{orb} = 20$ h: the model line for such a period should be to the right of the models lines depicted in the figure. Considering a magnetic moment of 4.3×10^{33} ~~(Replaced: Gm^{-3} replaced with: $G cm^3$)~~, V1082 Sgr would be placed above the spin equilibrium line. In case it is true, the WD should be in a spin-up state, i.e., evolving to shorter P_{spin} to achieve the spin equilibrium. The corotation radius, R_{co} , of V1082 Sgr for a Keplerian period equals P_{spin} is $69 R_{WD}$. R_{co} is

not exactly the equilibrium radius for the magnetic accretion, but they are assumed to be similar (see Norton et al. 2004, and references therein). The circularization radius, R_{circ} , of V1082 Sgr is around $40 R_{WD}$, so much smaller than the R_{co} . These numbers are consistent with V1082 Sgr not being a synchronous system, situation in which R_{mag} should also be larger or around R_{circ} . Our estimate of R_{mag} is approximately $3 R_{WD}$, which is consistent with this scenario. Moreover, the huge difference between R_{mag} and R_{co} also points to a system out of equilibrium.

An evaluation of the accretion geometry of V1082 Sgr can be done ~~(Replaced: by verifying its position on Figure 5~~ replaced with: based on the results) of Norton et al. (2008). ~~(Added: Their Fig. 2 illustrates the possible accretion structures for an asynchronous magnetic CV as a function of P_{spin} and magnetic field for $P_{orb} = 4$ h and a mass ratio ($q = M_2/M_1$) equal to 0.5. The central panel of this figure shows that the stream-like accretion can occur for any value of magnetic moment. In particular, a stream-like geometry (i.e., with no disk at all - top left panel of that figure) can occur for small values of the magnetic field, if P_{spin} is long enough. In this case, the threading region is located near the WD. To verify if this could be the case for V1082 Sgr, we should inspect Norton et al. (2008)'s Figure 5.)~~ ~~(Replaced: For a mass ratio ($q = M_2/M_1$) of 0.5 and spin equilibrium~~ replaced with: For $q = 0.5$), values of $P_{spin}/P_{orb} \lesssim 0.1$ correspond to disk-like accretion. V1082 Sgr has P_{spin}/P_{orb} ~~(Replaced: equals replaced with: ratio of)~~ 0.093 and ~~(Replaced: a replaced with: an estimated)~~ mass ratio of around 0.7 (Xu et al. 2019): this mass ratio decreases the aforementioned limit. So this system would be in the limit between a disk-like and stream-fed accretion. ~~(Deleted: However, q can be as small as 0.25 (Tovmassian, G. et al.,~~ ~~(Replaced: Even so replaced with: Therefore)~~, we could suppose that V1082 Sgr is located in a region where stream accretion is possible. A stream geometry is more prone to strong changes in the accretion states because there is no disk to act as a material reservoir. For example, the substantial alterations in brightness observed in polars are likely due to this phenomenon. Therefore, it is possible that the variability of the accretion rates of V1082 Sgr is related to the absence of ~~(Added: an)~~ accretion disk in the system. ~~(Added: Moreover, a stream-like geometry is consistent with a spin-up WD (Norton et al. 2008), as discussed in the previous paragraph.)~~ ~~(Added:~~

However, the conclusion that V1082 Sgr is a stream-fed system should be taken with a grain of salt because q can be as small as 0.25 (Tovmassian, G. et al., in preparation), placing V1082 Sgr in the disk-accretion region.)

Bernardini et al. (2013) reported an extensive study of X-ray data of V1082 Sgr obtained with *XMM-Newton*, *Suzaku*, and *Swift* from 2008 until 2012. The light curve of *XMM-Newton*-PN data, with energies ranging between 0.3 and 15 keV, shows a modulation with a period of about 2 hours, which was only present during some (Replaced: intervals of the observation replaced with: observation intervals). This modulation is energy-dependent (Added: ,) with a pulsed fraction decreasing towards higher energies. A similar, ~ 2 -h modulation was also detected during a *Suzaku* observation and less significantly during *Swift* pointings. This 2-h modulation was not persistent, so it was interpreted as due to non-coherent transient accretion.

We argue that the intermittent 2-h modulation seen in X-rays is also related to the WD spin. Important radiative cooling processes in the PSR of magnetic CVs are the cyclotron emission, responsible for the optical polarization, and bremsstrahlung, which contributes with an important fraction of X-ray emission. While the cyclotron emission is intrinsically anisotropic and, therefore, can be modulated with the WD P_{spin} , the bremsstrahlung emission is usually optically thin and isotropic, so there should be external mechanisms to produce flux variability. In magnetic CVs in general and in IPs in particular, the modulation of the X-ray emission can be produced by the self-occultation of PSR by the WD or by phase-dependent absorption/scattering of the PSR emission by structures lying between the PSR and the observer, as the upper portion of the magnetic column (Norton 1993; Belloni et al. 2021). (Replaced: The self- replaced with: Self) occultation is a geometric effect and does not depend on (Deleted: the) energy. On the other hand, photoelectric absorption depends on (Deleted: the) energy, decreasing from soft to hard X-rays, consistent with the pulsed-fraction energy dependence reported by Bernardini et al. (2013). Moreover, the inclination of V1082 Sgr and the proposed location of its PSR prevent any modulation due to self eclipse. However, (Deleted: it remains to be explained) the intermittence of the X-ray modulation (Added: remains to be explained). It could be connected with the (Deleted: very) extreme variation of the accretion rate, which can occasionally drop to negligible values in V1082 Sgr (Tovmassian et al. 2016). The accretion rate affects not only the density of the PSR itself but

also the density of (Added: the) “upper” structures responsible (Replaced: by replaced with: for) the ab-

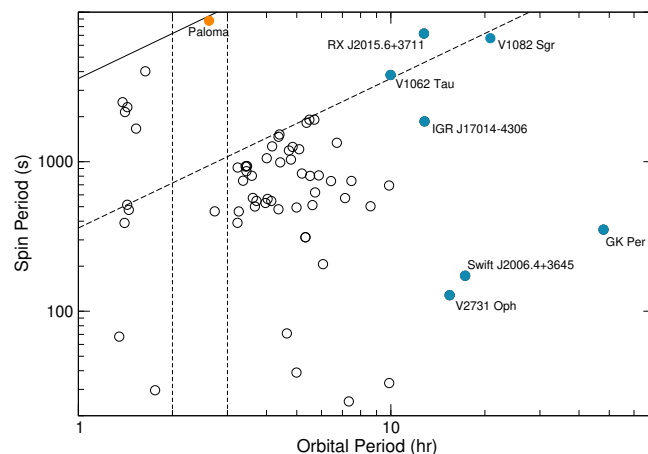


Figure 6. P_{spin} versus P_{orb} for IPs. V1082 Sgr and other long P_{orb} objects discussed in the text are highlighted in blue, while the nearly synchronous, short P_{orb} IP Paloma is depicted in orange. The vertical lines are the period gap interval of 2 to 3 h and the diagonal lines represent $P_{spin} = P_{orb}$ (solid) and $P_{spin} = 0.1 \times P_{orb}$ (dashed). Data, except for V1082 Sgr, from Mukai’s IP Homepage (see text).

6. CONCLUSIONS

We have detected a periodicity of 1.943 ± 0.002 h in the circular polarization of V1082 Sgr, with an amplitude smaller than 1%. We interpret this period as the rotation of a magnetic WD, since the polarized flux is produced by cyclotron emission from the post-shock region near the WD surface. This indicates that V1082 Sgr is an IP, in agreement with the suggestion of Xu et al. (2019). Also, the intermittent period near 2 h found in X-ray data by Bernardini et al. (2013) is possibly related to the WD spin and could be associated with phase-dependent absorption structures in the accretion column.

The CYCLOPS model of the cyclotron emission of V1082 Sgr yields a magnetic field strength of 10^7 G and temperatures that vary from 17 keV in the top of the PSR to 1 keV in its bottom, in line with X-ray determinations by Bernardini et al. (2013). According to the model, the threading region is placed at a distance of $2.1 R_{WD}$ from the WD surface, roughly at (Replaced: the replaced with: a) similar position (Replaced: of replaced with: to) the estimated

Table 3. IPs with P_{orb} longer than ~ 10 h.

Object	P_{orb}	P_{spin}	P_{spin}/P_{orb}	Circular Polarization
	(h)	(h)	(h)	(%)
GK Per	47.92	0.097	0.002	$+0.03 \pm 0.10$ (1)
V1082 Sgr	20.82	1.943 (2)	0.093	0 to 1 (2)
Swift J2006.4+3645	17.28	0.048	0.003	—
V2731 Oph	15.42	0.035	0.002	-4 to +4.26 (3)
IGR J17014-4306	12.82	0.516	0.040	0 to -2.5 (4)
RX J2015.6+3711	12.76	1.998	0.156	—
V1062 Tau	9.98	1.056	0.106	—

NOTE—The values of P_{orb} and P_{spin} are from the Mukai’s IP Homepage and references therein.

(1) Stockman et al. (1992), reported the mean value.

(2) This paper.

(3) Butters et al. (2009), for B band.

(4) Potter & Buckley (2018).

magnetospheric radius. Considerations about this radius and the expected corotation radius indicate that V1082 Sgr is out of spin equilibrium. This conclusion is reinforced by (Added: a) comparison of the values of the P_{spin}/P_{orb} ratio and the estimated magnetic moment with published simulations, which indicate that the WD is in a spin-up state. In spite of the reasonable CYCLOPS fitting, more restrictive modeling of the PSR should be based on (Replaced: multi-band replaced with: multi-band) emission(Deleted: ;) since the cyclotron emission is highly dependent on the frequency. The P_{spin} versus P_{orb} relation also points to a possible stream accretion mode on V1082 Sgr, which in turn could be associated (Replaced: to replaced with: with) the recorded highly variable optical brightness states and intermittent X-ray periodic modulation due to the absence of a disk as a mass reservoir. (Deleted: Better understanding of the accretion geometry in V1082 Sgr would benefit from a Doppler tomography study.) V1082 Sgr (Replaced: would be replaced with: is), therefore, the known IP with the second longest P_{orb} and with the third longest P_{spin} , which places it as an important case to the understanding of the evolution of magnetic cataclysmic variables. (Added: We foresee many additional studies for this systems as, for instance: an observational verification of the WD spin-up; a better constrained model for its PSR; and Doppler tomography to better define the accretion geometry.)

IJL acknowledge(Added: s) support from grant ANPCYT-PICT 0901/2017 (Argentina) and *Coordenação de Aperfeiçoamento de Pessoal de Nível Superior* – Brazil (CAPES, number #88887.913793/2023-00). GT was supported by grants IN109723 and IN110619 from the *Programa de Apoyo a Proyectos de Investigación e Innovación Tecnológica* (PAPIIT). This research was supported in part by grant NSF PHY-1748958 to the Kavli Institute for Theoretical Physics (KITP). CVR thanks the Brazilian Ministry of Science, Technology and Innovation (MCTI) and the Brazilian Space Agency (AEB) by the support through the PO 20VB.0009 and also the *Conselho Nacional de Desenvolvimento Científico e Tecnológico* (CNPq Grant: 310930/2021-9). This research was supported in part by the National Science Foundation under Grant No. NSF PHY-1748958 (CVR). ASO acknowledges São Paulo Research Foundation (FAPESP) for financial support under grant #2017/20309-7. GJML is member of the CIC-CONICET (Argentina). ACM thanks the CNPq (Proc: #150737/2024-6). DCS thanks the CAPES (Proc: #88887.714650/2022-00 and #88881.846501/2023-01). WS thanks the CNPq (Proc: #318052/2021-0, #300343/2022-1, #300834/2023-3, #301366/2023-3, #300252/2024-2 and #301472/2024-6). FF thanks the CNPq (Proc: #141350/2023-7).

Facilities: LNA:0.6m.

Software: IRAF (Tody 1986, 1993),
PCCDPACK_INPE (Pereyra et al. 2018; Pereyra
2000), PERANSO (Paunzen & Vanmunster 2016).

APPENDIX

A. OBSERVATIONS OF POLARIMETRIC STANDARD STARS

In this appendix, we present a summary of the measurements of polarimetric standard stars obtained in the same observational run of V1082 Sgr. Table A1 shows the average linear and circular polarizations of linearly polarized stars. The position angle values are not calibrated to the equatorial system. The circular polarization values are consistent with zero. Table A2 shows the results for unpolarized stars. Again the values of circular polarization are consistent with zero. These results demonstrate that our measurements are not affected by instrumental circular polarization in a level of 0.1% or smaller.

Table A1. Average polarization measurements of linearly polarized standard stars.

Object	P_l (%)	PA (deg)	P_c (%)	Number of observations
HD 161056	3.64 ± 0.11	46.6	0.08 ± 0.07	6
Hilt 785	4.08 ± 0.05	154.2	0.03 ± 0.03	5
Hilt 781	3.81 ± 0.05	152.3	0.02 ± 0.03	6

REFERENCES

- Belloni, D., Rodrigues, C. V., Schreiber, M. R., et al. 2021, ApJS, 256, 45, doi: [10.3847/1538-4365/ac141c](https://doi.org/10.3847/1538-4365/ac141c)
- Bernardini, F., de Martino, D., Mukai, K., et al. 2013, MNRAS, 435, 2822, doi: [10.1093/mnras/stt1434](https://doi.org/10.1093/mnras/stt1434)
- Bruch, A. 2017, NewA, 52, 112, doi: [10.1016/j.newast.2016.10.013](https://doi.org/10.1016/j.newast.2016.10.013)
- Butters, O. W., Katajainen, S., Norton, A. J., Lehto, H. J., & Piirola, V. 2009, A&A, 496, 891, doi: [10.1051/0004-6361/200811058](https://doi.org/10.1051/0004-6361/200811058)
- Cieslinski, D., Steiner, J. E., & Jablonski, F. J. 1998, A&AS, 131, 119, doi: [10.1051/aas:1998424](https://doi.org/10.1051/aas:1998424)
- Costa, J. E. R., & Rodrigues, C. V. 2009, MNRAS, 398, 240, doi: [10.1111/j.1365-2966.2009.15130.x](https://doi.org/10.1111/j.1365-2966.2009.15130.x)
- Coti Zelati, F., Rea, N., Campana, S., et al. 2016, MNRAS, 456, 1913, doi: [10.1093/mnras/stv2803](https://doi.org/10.1093/mnras/stv2803)
- Cropper, M. 1990, SSRv, 54, 195, doi: [10.1007/BF00177799](https://doi.org/10.1007/BF00177799)
- Ferrario, L., de Martino, D., & Gansicke, B. T. 2015, Space Science Reviews, 191, 111
- Ferrario, L., Wickramasinghe, D. T., & Tuohy, I. R. 1989, ApJ, 341, 327, doi: [10.1086/167497](https://doi.org/10.1086/167497)
- Hakala, P., Parsons, S. G., Marsh, T. R., et al. 2022, MNRAS, 513, 3858, doi: [10.1093/mnras/stac1111](https://doi.org/10.1093/mnras/stac1111)
- Halpern, J. P., Thorstensen, J. R., Cho, P., et al. 2018, AJ, 155, 247, doi: [10.3847/1538-3881/aabfd0](https://doi.org/10.3847/1538-3881/aabfd0)
- Hellier, C. 1991, MNRAS, 251, 693, doi: [10.1093/mnras/251.4.693](https://doi.org/10.1093/mnras/251.4.693)
- Joshi, A., Pandey, J. C., Singh, K. P., & Agrawal, P. C. 2016, ApJ, 830, 56, doi: [10.3847/0004-637X/830/2/56](https://doi.org/10.3847/0004-637X/830/2/56)
- King, A. R., & Lasota, J.-P. 1991, ApJ, 378, 674, doi: [10.1086/170467](https://doi.org/10.1086/170467)
- Lima, I. J., Rodrigues, C. V., Ferreira Lopes, C. E., et al. 2021, AJ, 161, 225, doi: [10.3847/1538-3881/abeb16](https://doi.org/10.3847/1538-3881/abeb16)
- Littlefield, C., Hoard, D. W., Garnavich, P., et al. 2023, AJ, 165, 43, doi: [10.3847/1538-3881/aca1a5](https://doi.org/10.3847/1538-3881/aca1a5)
- Lomb, N. R. 1976, Ap&SS, 39, 447, doi: [10.1007/BF00648343](https://doi.org/10.1007/BF00648343)

Table A2. Average polarization measurements of unpolarized standard stars.

Object	P_l (%)	P_C (%)	Number of observations
WD 2007-303	0.10 ± 0.11	0.12 ± 0.17	4
WD 2149+021	0.13 ± 0.19	0.07 ± 0.11	2
WD 2039-202	2.22 ± 0.56	0.09 ± 0.44	2

- Magalhães, A. M., Rodrigues, C. V., Margoniner, V. E.,
Pereyra, A., & Heathcote, S. 1996, in *Astronomical
Society of the Pacific Conference Series*, Vol. 97,
Polarimetry of the Interstellar Medium, ed. W. G.
Roberge & D. C. B. Whittet, 118
- Mukai, K. 2017, *PASP*, 129, 062001,
doi: [10.1088/1538-3873/aa6736](https://doi.org/10.1088/1538-3873/aa6736)
- Norton, A. J. 1993, *MNRAS*, 265, 316,
doi: [10.1093/mnras/265.2.316](https://doi.org/10.1093/mnras/265.2.316)
- Norton, A. J., Butters, O. W., Parker, T. L., & Wynn,
G. A. 2008, *ApJ*, 672, 524, doi: [10.1086/523932](https://doi.org/10.1086/523932)
- Norton, A. J., Wynn, G. A., & Somerscales, R. V. 2004,
ApJ, 614, 349, doi: [10.1086/423333](https://doi.org/10.1086/423333)
- Oliveira, A. S., Rodrigues, C. V., Palhares, M. S., et al.
2019, *MNRAS*, 489, 4032, doi: [10.1093/mnras/stz2445](https://doi.org/10.1093/mnras/stz2445)
- Patterson, J. 1994, *PASP*, 106, 209, doi: [10.1086/133375](https://doi.org/10.1086/133375)
- Paunzen, E., & Vanmunster, T. 2016, *Astronomische
Nachrichten*, 337, 239, doi: [10.1002/asna.201512254](https://doi.org/10.1002/asna.201512254)
- Pereyra, A. 2000, Thesis, Instituto Astronômico e Geofísico
(USP), São Paulo
- Pereyra, A., Magalhães, A. M., Rodrigues, C., & Carciofi,
A. 2018, *PCCDPACK: Polarimetry with CCD*.
<http://ascl.net/1809.002>
- Potter, S. B., & Buckley, D. A. H. 2018, *MNRAS*, 473,
4692, doi: [10.1093/mnras/stx2493](https://doi.org/10.1093/mnras/stx2493)
- Pradeep, K. G., Singh, K. P., Dewangan, G. C., et al. 2024,
MNRAS, 527, 774, doi: [10.1093/mnras/stad3139](https://doi.org/10.1093/mnras/stad3139)
- Rodrigues, C. V., Cieslinski, D., & Steiner, J. E. 1998,
A&A, 335, 979. <https://arxiv.org/abs/astro-ph/9805193>
- Scargle, J. D. 1982, *ApJ*, 263, 835, doi: [10.1086/160554](https://doi.org/10.1086/160554)
- Schreiber, M. R., Belloni, D., Gänsicke, B. T., Parsons,
S. G., & Zorotovic, M. 2021, *Nature Astronomy*, 5, 648,
doi: [10.1038/s41550-021-01346-8](https://doi.org/10.1038/s41550-021-01346-8)
- Schwarz, R., Schwöpe, A. D., Staude, A., et al. 2007, *A&A*,
473, 511, doi: [10.1051/0004-6361:20077684](https://doi.org/10.1051/0004-6361:20077684)
- Schwöpe, A. D., Brunner, H., Hambaryan, V., & Schwarz,
R. 2002, in *Astronomical Society of the Pacific
Conference Series*, Vol. 261, *The Physics of Cataclysmic
Variables and Related Objects*, ed. B. T. Gänsicke,
K. Beuermann, & K. Reinsch, 102
- Schwöpe, A. D., Nebot Gomez-Moran, A., Schreiber, M. R.,
& Gänsicke, B. T. 2009, *A&A*, 500, 867,
doi: [10.1051/0004-6361/200911699](https://doi.org/10.1051/0004-6361/200911699)
- Silva, K. M. G., Rodrigues, C. V., Costa, J. E. R., et al.
2013, *MNRAS*, 432, 1587, doi: [10.1093/mnras/stt578](https://doi.org/10.1093/mnras/stt578)
- Stockman, H. S. 1977, *ApJL*, 218, L57, doi: [10.1086/182575](https://doi.org/10.1086/182575)
- Stockman, H. S., Schmidt, G. D., Berriman, G., et al. 1992,
ApJ, 401, 628, doi: [10.1086/172091](https://doi.org/10.1086/172091)
- Tapia, S. 1977, *ApJL*, 212, L125, doi: [10.1086/182390](https://doi.org/10.1086/182390)
- Thorstensen, J. R., Peters, C. S., & Skinner, J. N. 2010,
PASP, 122, 1285, doi: [10.1086/657021](https://doi.org/10.1086/657021)
- Thorstensen, J. R., Ringwald, F. A., Taylor, C. J., et al.
2017, *Research Notes of the American Astronomical
Society*, 1, 29, doi: [10.3847/2515-5172/aa9d2a](https://doi.org/10.3847/2515-5172/aa9d2a)
- Tody, D. 1986, in *Proc. SPIE*, Vol. 627, *Instrumentation in
astronomy VI*, ed. D. L. Crawford, 733,
doi: [10.1117/12.968154](https://doi.org/10.1117/12.968154)
- Tody, D. 1993, in *Astronomical Society of the Pacific
Conference Series*, Vol. 52, *Astronomical Data Analysis
Software and Systems II*, ed. R. J. Hanisch, R. J. V.
Brissenden, & J. Barnes, 173
- Tovmassian, G., González, J. F., Hernández, M. S., et al.
2018a, *ApJ*, 869, 22, doi: [10.3847/1538-4357/aaec02](https://doi.org/10.3847/1538-4357/aaec02)
- Tovmassian, G., Szkody, P., Yarza, R., & Kennedy, M.
2018b, *ApJ*, 863, 47, doi: [10.3847/1538-4357/aad229](https://doi.org/10.3847/1538-4357/aad229)
- Tovmassian, G., González-Buitrago, D., Zharikov, S., et al.
2016, *ApJ*, 819, 75, doi: [10.3847/0004-637X/819/1/75](https://doi.org/10.3847/0004-637X/819/1/75)
- Tueller, J., Baumgartner, W. H., Markwardt, C. B., et al.
2010, *ApJS*, 186, 378, doi: [10.1088/0067-0049/186/2/378](https://doi.org/10.1088/0067-0049/186/2/378)
- Xu, X., Shao, Y., & Li, X.-D. 2019, *MNRAS*, 489, 3031,
doi: [10.1093/mnras/stz2388](https://doi.org/10.1093/mnras/stz2388)

787 Zacharias, N., Monet, D. G., Levine, S. E., et al. 2005,
788 VizieR Online Data Catalog: NOMAD Catalog
789 (Zacharias+ 2005), VizieR On-line Data Catalog: I/297.
790 Originally published in: 2004AAS...205.4815Z

CONDIÇÕES DE FORNECIMENTO

1. OBJETO

Publicação do artigo científico "Detection of the white-dwarf spin of the long-orbital period magnetic cataclysmic variable V1082 Sgr."

2. OBJETIVO

Divulgação de trabalhos científicos da Divisão de Astrofísica - DIAST.

3. JUSTIFICATIVA

A publicação de trabalhos científicos em revistas especializadas é uma das formas mais reconhecida para a instituição demonstrar suas realizações. Ele é um índice importante para aferir a produtividade de um pesquisador, das Divisões, da Instituição e até mesmo do País. Como a atividade de pesquisa é muito diversificada, a publicação de seus resultados é enviada para revistas especializadas, classificadas como de excelente nível científico e tecnológico, que sejam compatíveis com as especificidades de cada trabalho. Portanto, a escolha da revista para divulgar o trabalho não atende a critérios idênticos àqueles utilizados para a compra de produtos de prateleira como capacitores, mesas, cabos elétricos etc.

Desta forma, a escolha da editora para publicar os resultados dos progressos científicos alcançados pela instituição é feita com base nas características específicas de cada trabalho, de cada revista e leva em consideração o nível de excelência da revista. Para o mesmo nível de excelência, as pouquíssimas revistas especializadas têm preços equivalentes.

4. PRAZO DE EXECUÇÃO

30 dias corridos.

5. FORMA DE PAGAMENTO

100% após a execução dos serviços.

Elaborado por:

(Assinado Eletronicamente)

Claudia Vilega Rodrigues
Chefe da Divisão de Astrofísica
SIAPE 1096784

Revisado por:

(Assinado Eletronicamente)

Claudia Vilega Rodrigues
Chefe da Divisão de Astrofísica
SIAPE 1096784

Aprovado por:

(Assinado Eletronicamente)

Adenilson Roberto da Silva
Coordenador-Geral de
Engenharia, Tecnologia e Ciência Espaciais
SIAPE 1356765



Documento assinado eletronicamente por **Cláudia Vilega Rodrigues, Chefe da Divisão de Astrofísica**, em 03/04/2025, às 16:56 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



Documento assinado eletronicamente por **Adenilson Roberto da Silva, Coordenador-Geral de Engenharia e Tecnologia e Ciência Espaciais**, em 10/04/2025, às 12:27 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



A autenticidade deste documento pode ser conferida no site <https://sei.mcti.gov.br/verifica.html>, informando o código verificador **12642195** e o código CRC **222ED0DC**.

Referência: Processo nº 01340.001977/2024-31

SEI nº 11808638



INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS
Instituto Nacional de Pesquisas Espaciais
Coordenação-Geral de Engenharia, Tecnologia e Ciência Espaciais
Divisão de Clima Espacial

DECLARAÇÃO DE ENQUADRAMENTO AO ART. 2º, INC.I, DA LEI Nº 13.315/2016

Declaramos, para fins de enquadramento à Lei 13.315/2016, que dispõe sobre a incidência do Imposto sobre a Renda Retido na Fonte sobre remessas ao exterior de valores destinados, entre outros, de serviços, que o objeto a ser contratado, a saber, é a publicação do artigo científico intitulado "Detection of the white-dwarf spin of the long-orbital period magnetic cataclysmic variable V1082 Sgr" de autoria de Claudia Vilega Rodrigues, implicará em pagamento pela prestação de serviço de natureza científica, não estando, portanto, sujeito à retenção na fonte do imposto sobre a renda, nos termos do art. 2º, inciso I, da supramencionada Lei:

"Art. 2º Não estão sujeitas à retenção na fonte do imposto sobre a renda:

I – as remessas destinadas ao exterior para fins educacionais, científicos ou culturais, inclusive para pagamento de taxas escolares, de taxas de inscrição em congressos, conclave, seminários ou assemelhados e de taxas de exames de proficiência; e

(...)"

São José dos Campos, 03 de Abril de 2025.

(Assinado Eletronicamente)

Claudia Vilega Rodrigues
Chefe da Divisão de Astrofísica
SIAPE 1096784



Documento assinado eletronicamente por **Cláudia Vilega Rodrigues, Chefe da Divisão de Astrofísica**, em 03/04/2025, às 16:56 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



A autenticidade deste documento pode ser conferida no site <https://sei.mcti.gov.br/verifica.html>, informando o código verificador **12642196** e o código CRC **F266CE2B**.



INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS
Instituto Nacional de Pesquisas Espaciais
Coordenação-Geral de Engenharia, Tecnologia e Ciência Espaciais
Divisão de Clima Espacial

DECLARAÇÃO DE ARTIGO NÃO PUBLICADO

Declaro que o artigo científico "Detection of the white-dwarf spin of the long-orbital period magnetic cataclysmic variable V1082 Sgr" foi submetido e aceito pela revista, e ainda não foi publicado. Esclareço que o artigo científico pode ser disponibilizado temporariamente em regime "Open Access" a critério exclusivo da Editora até que seja realizado o pagamento da taxa de publicação, quando então o referido artigo será efetivamente publicado segundo as políticas editoriais da Revista.

(Assinado Eletronicamente)

Claudia Vilega Rodrigues
Chefe da Divisão de Astrofísica
SIAPE 1096784



Documento assinado eletronicamente por **Cláudia Vilega Rodrigues, Chefe da Divisão de Astrofísica**, em 03/04/2025, às 16:57 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



A autenticidade deste documento pode ser conferida no site <https://sei.mcti.gov.br/verifica.html>, informando o código verificador **12642197** e o código CRC **DCFE1113**.



INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS
Avenida dos Astronautas, 1758, - Bairro Jardim da Granja,
CEP 12227-010, São José dos Campos - SP - <http://www.inpe.br/>

ANEXO ESTIMATIVA DE CUSTOS 015/2025-S

FORNECEDOR:	IOP Publishing		
OBJETO:	Serviço de Publicação de Artigo	EMITIDA POR:	IMPEX - Importação & Exportação / SECRI
REQUISITANTE:	Dra. Claudia Vilega Rodrigues	RAMAL:	6115

CUSTOS FINANCEIROS INDIRETOS	VALOR TOTAL DOS SERVIÇOS EM USD	VALOR UNITÁRIO DESPESAS EXTERNAS POR EVENTO EM USD	VALOR UNITÁRIO COMISSÃO BANCÁRIA POR EVENTO EM REAIS	QUANTIDADE DE SERVIÇOS/EVENTOS	VALOR EM REAIS
Valor do serviço a ser contratado	USD 678.50	-	-	1,00	R\$ 4.374,76
Emissão do Contrato de Câmbio do Banco do Brasil	-	-	-	-	R\$ 0,00
Despesas bancárias no Exterior (Valor em USD E EUR ISENTOS)	USD 0,00	-	R\$ 0,00	1,00	R\$ 0,00
VALOR TOTAL DO PROCESSO					R\$ 4.374,76

Haverá isenção do Imposto de Renda sobre remessa financeira ao Exterior para pagamento de serviços caso haja no processo declaração de enquadramento à Lei 13.315/2016, artigo 2º, inciso I, por tratar-se as remessas de serviços destinados a fins educacionais ou científicos.

Taxa Ptax Venda USD Bacen 03/04/2025	5,6067	Taxa utilizada: Ptax USD Venda Bacen + 15% = 6,4477	SEI nº 01340.001347/2025-48
EMITIR RC NO VALOR DE:	R\$ 4.374,76		

IMPORTANTE:

- 1) O valor da REQUISIÇÃO DE COMPRA deverá ser o valor total do serviço a ser contratado.
- 2) O valor total das despesas bancárias é equivalente a **R\$ 0,00** - Emissão do Contrato de Câmbio Banco do Brasil.
- 3) O INPE não efetua pagamento antecipado.
- 4) Certifique-se de que a Proforma/cotação é do exportador no exterior e não do representante no Brasil.
- 5) Proforma/Cotação deve conter: Dados do exportador, valor total, forma de pagamento e dados bancários para pagamento.
- 6) Todos os valores a serem pagos devem estar na Proforma ou Invoice, inclusive taxas bancárias.
- 7) Para remessas financeiras ao Exterior para pagamento de serviços, haverá retenção de IR (Decreto 3.000/99, art. 685, II, alínea "a" E IN 1.455/14, artigo 16), exceto se houver, no processo, declaração de enquadramento à Lei 13.315/2016, artigo 2º, inciso I, assinada pelo requisitante/responsável, por tratar-se de aquisição de serviços destinados a fins educacionais ou científicos.
- 8) Caso a prestação de serviço não seja de natureza educacional ou científica haverá a necessidade de incluir no processo a declaração de não enquadramento e informar ao beneficiário que haverá retenção de imposto de renda para sua ciência e verificação se isto onerará o valor de sua proposta - a área de Importação e Exportação poderá efetuar o cálculos do imposto de renda caso solicitado.



Documento assinado eletronicamente por **José Aristeu de Souza Ruas**,
Chefe do Serviço de Compras, Recebimento e Importação, em
04/04/2025, às 11:41 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º
do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



A autenticidade deste documento pode ser conferida no site
<https://sei.mcti.gov.br/verifica.html>, informando o código verificador
12737215 e o código CRC **8EACA2CF**.

INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS

Coordenação-Geral de Gestão Organizacional

Coordenação de Administração

Serviço de Compras, Recebimento e Importação

Grupo de Instrução Processual

Memorando nº 5544/2025/INPE

Ao Senhor Amarildo José Pereira - SECAC

Assunto: Publicação de Artigo Científico

Considerando a dúvida exarada quanto à correta instrução para o prosseguimento da Requisição de Compras nº DIAST-004/2025 (Publicação de Artigo Científico), solicitamos desse Setor de Capacitação por Competências - SECAC, análise e manifestação quanto ao referido objeto, se será atendido através do formulário INPE-012 - "Solicitação de Capacitação" ou por via de Requisição de Compras ora apresentada nos autos.

Atenciosamente,

(assinado eletronicamente)

José Aristeu de Souza Ruas

Chefe do Serviço de Compras, Recebimento e Importação - SECRI

SIAPE 664036



Documento assinado eletronicamente por **José Aristeu de Souza Ruas, Chefe do Serviço de Compras, Recebimento e Importação**, em 11/04/2025, às 14:13 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



A autenticidade deste documento pode ser conferida no site <https://sei.mcti.gov.br/verifica.html>, informando o código verificador **12755698** e o código CRC **B45D984C**.

Anexos

Não Possui.

INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS

Instituto Nacional de Pesquisas Espaciais
Coordenação de Ensino, Pesquisa e Extensão
Divisão de Extensão e Capacitação
Setor de Capacitação por Competências

Memorando nº 5558/2025/INPE

São José dos Campos, 11 de abril de 2025

Ao Senhor Chefe do Serviço de Compras, Recebimento e Importação - SECRI

Assunto: Publicação de Artigo Científico

Em atenção ao Memorando nº 5544/2025/INPE (SEI 12755698), após análise dos documentos do processo 01340.001347/2025-48, este Setor de Capacitação por Competências constatou que não se trata de inscrição em evento no qual dá direito à publicação de artigo. Trata-se somente do pagamento de publicação de artigo científico, podendo ser atendido via Requisição de Compras **DIAST-004/2025-RC** (SEI 12642192).

Atenciosamente,

(assinado eletronicamente)

Amarildo José Pereira
Chefe do Setor de Capacitação por Competências - SECAC
SIAPE 0673265



Documento assinado eletronicamente por **Amarildo José Pereira, Chefe do Setor de Capacitação por Competências**, em 11/04/2025, às 14:39 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



A autenticidade deste documento pode ser conferida no site <https://sei.mcti.gov.br/verifica.html>, informando o código verificador **12756167** e o código CRC **8E3C2F55**.

Anexos

Não Possui.

Referência: Processo nº 01340.001347/2025-48

SEI-INPE nº 12756167

Aviso de Contratação 24/2025

Informações Básicas

Número do artefato	UASG	Editado por	Atualizado em
24/2025	240106-INSTIT.NAC.DE PESQ.ESPACIAIS-S.J. CAMPOS - MCT	RUBENS CANDIDO PEREIRA	14/04/2025 15:01 (v 1.0)
Status	ASSINADO		

Outras informações

Categoria	Número da Contratação	Processo Administrativo
V - prestação de serviços, inclusive os técnico-profissionais especializados/Trabalho técnico, científico ou artístico		01340.001347 /2025-48

1. OBJETO DA CONTRATAÇÃO DIRETA

DISPENSA ELETRÔNICA

MINISTÉRIO DA CIÊNCIA, TECNOLOGIA E INOVAÇÃO – MCTI

INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS – INPE

AVISO DE DISPENSA ELETRÔNICA Nº 90027/2025

(Processo Administrativo n.º01340.001347/2025-48)

Torna-se público que o MINISTÉRIO DA CIÊNCIA, TECNOLOGIA E INOVAÇÃO – MCTI, INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS, sediado na Avenida dos Astronautas, nº 1758, Jardim da Granja, CEP 12227-010, na cidade de São José dos Campos –SP, realizará por meio de **Dispensa Eletrônica**, na hipótese do art. 75, *inciso II*, nos termos da Lei nº 14.133, de 1º de abril de 2021, da Instrução Normativa SEGES/ME nº 67/2021 e demais legislação aplicável.

Data da sessão: **14/04/2025**

Link: www.comprasgovernamentais.gov.br

Horário da Fase de Lances: **Sem Disputa**

Para esclarecimentos ou dúvidas, por gentileza, solicitar por meio do e-mail: rubens.pereira@inpe.br ou através do fone (12) 3208-6117

Critério de Julgamento: menor preço

1. OBJETO DA CONTRATAÇÃO DIRETA

OBJETO

1.1. O objeto do presente procedimento é a escolha da proposta mais vantajosa para a contratação, por dispensa de licitação, de Publicação do artigo científico “Detection of the white-dwarf spin of the long-orbital period magnetic cataclysmic variable V1082 Sgr.”, conforme condições, quantidades e exigências estabelecidas neste Aviso de Contratação Direta e seus anexos.

1.2. Havendo mais de um item, faculta-se ao fornecedor a participação em quantos forem de seu interesse.

1.3. O critério de julgamento adotado será o *menor preço* observadas as exigências contidas neste Aviso de Contratação Direta e seus Anexos quanto às especificações do objeto.

2. REGISTRO DE PREÇOS

Não se aplica.

3. PARTICIPAÇÃO NA DISPENSA ELETRÔNICA

3.1. A participação na presente dispensa eletrônica ocorrerá por meio do Sistema de Dispensa Eletrônica, ferramenta informatizada integrante do Sistema de Compras do Governo Federal – Compras.gov.br, disponível no Portal de Compras do Governo Federal, no endereço eletrônico www.gov.br/compras.

3.1.1. O procedimento será divulgado no Compras.gov.br e no Portal Nacional de Contratações Públicas - PNCP, e encaminhado automaticamente aos fornecedores registrados no Sistema de Registro Cadastral Unificado - Sicaf, por mensagem eletrônica, na correspondente linha de fornecimento que pretende atender.

3.1.2. O Compras.gov.br poderá ser acessado pela web ou pelo aplicativo Compras.gov.br.

3.1.3. O fornecedor é o responsável por qualquer transação efetuada diretamente ou por seu representante no Sistema de Dispensa Eletrônica, não cabendo ao provedor do Sistema ou ao órgão entidade promotor do procedimento a responsabilidade por eventuais danos decorrentes de uso indevido da senha, ainda que por terceiros não autorizados.

3.2. Não poderão participar desta dispensa de licitação os fornecedores:

3.2.1. que não atendam às condições deste Aviso de Contratação Direta e seu(s) anexo(s);

3.2.2. estrangeiros que não tenham representação legal no Brasil com poderes expressos para receber citação e responder administrativa ou judicialmente;

3.2.3. que se enquadrem nas seguintes vedações:

a) autor do anteprojeto, do projeto básico ou do projeto executivo, pessoa física ou jurídica, quando a contratação versar sobre obra, serviços ou fornecimento de bens a ele relacionados;

b) empresa, isoladamente ou em consórcio, responsável pela elaboração do projeto básico ou do projeto executivo, ou empresa da qual o autor do projeto seja dirigente, gerente,

controlador, acionista ou detentor de mais de 5% (cinco por cento) do capital com direito a voto, responsável técnico ou subcontratado, quando a contratação versar sobre obra, serviços ou fornecimento de bens a ela necessários;

c) pessoa física ou jurídica que se encontre, ao tempo da contratação, impossibilitada de contratar em decorrência de sanção que lhe foi imposta;

d) aquele que mantenha vínculo de natureza técnica, comercial, econômica, financeira, trabalhista ou civil com dirigente do órgão ou entidade contratante ou com agente público que desempenhe função na dispensa de licitação ou atue na fiscalização ou na gestão do contrato, ou que deles seja cônjuge, companheiro ou parente em linha reta, colateral ou por afinidade, até o terceiro grau;

e) empresas controladoras, controladas ou coligadas, nos termos da [Lei nº 6.404, de 15 de dezembro de 1976](#), concorrendo entre si;

f) pessoa física ou jurídica que, nos 5 (cinco) anos anteriores à divulgação do aviso, tenha sido condenada judicialmente, com trânsito em julgado, por exploração de trabalho infantil, por submissão de trabalhadores a condições análogas às de escravo ou por contratação de adolescentes nos casos vedados pela legislação trabalhista.

3.2.3.1 Equiparam-se aos autores do projeto as empresas integrantes do mesmo grupo econômico;

3.2.3.2 O disposto na alínea “c” aplica-se também ao fornecedor que atue em substituição a outra pessoa, física ou jurídica, com o intuito de burlar a efetividade da sanção a ela aplicada, inclusive a sua controladora, controlada ou coligada, desde que devidamente comprovado o ilícito ou a utilização fraudulenta da personalidade jurídica do fornecedor;

3.2.4. organizações da Sociedade Civil de Interesse Público - OSCIP, atuando nessa condição (Acórdão nº 746/2014-TCU-Plenário); e

3.2.5. *sociedades cooperativas*.

3.3. Não poderá participar, direta ou indiretamente, da dispensa eletrônica ou da execução do contrato agente público do órgão ou entidade contratante, devendo ser observadas as situações que possam configurar conflito de interesses no exercício ou após o exercício do cargo ou emprego, nos termos da legislação que disciplina a matéria, conforme § 1º do art. 9º da Lei n.º 14.133, de 2021.

4. INGRESSO NA DISPENSA ELETRÔNICA E CADASTRAMENTO DA PROPOSTA INICIAL

4.1. O ingresso do fornecedor na disputa da dispensa eletrônica ocorrerá com o cadastramento de sua proposta inicial, na forma deste item.

4.2. O fornecedor interessado, após a divulgação do Aviso de Contratação Direta, encaminhará, exclusivamente por meio do Sistema de Dispensa Eletrônica, a proposta com a descrição do objeto ofertado, a marca do produto, quando for o caso, e o preço ou o desconto, até a data e o horário estabelecidos para abertura do procedimento.

4.3. Todas as especificações do objeto contidas na proposta, em especial o preço ou o desconto ofertados, vinculam a Contratada.

4.4. Nos valores propostos estarão inclusos todos os custos operacionais, encargos previdenciários, trabalhistas, tributários, comerciais e quaisquer outros que incidam direta ou indiretamente na execução do objeto;

4.4.1. A proposta deverá conter declaração de que compreende a integralidade dos custos para atendimento dos direitos trabalhistas assegurados na Constituição Federal, nas leis trabalhistas, nas normas infralegais, nas convenções coletivas de trabalho e nos termos de ajustamento de conduta vigentes na data de entrega das propostas.

4.4.2. Os preços ofertados, tanto na proposta inicial, quanto na etapa de lances, serão de exclusiva responsabilidade do fornecedor, não lhe assistindo o direito de pleitear qualquer alteração, sob alegação de erro, omissão ou qualquer outro pretexto.

4.5. Se o regime tributário da empresa implicar o recolhimento de tributos em percentuais variáveis, a cotação adequada será aquela correspondente à média dos efetivos recolhimentos da empresa nos últimos doze meses.

4.6. Independentemente do percentual do tributo que constar da planilha, no pagamento serão retidos na fonte os percentuais estabelecidos pela legislação vigente.

4.7. A apresentação das propostas implica obrigatoriedade do cumprimento das disposições nelas contidas, em conformidade com o que dispõe o Termo de Referência, assumindo o proponente o compromisso de executar os serviços nos seus termos, bem como de fornecer os materiais, equipamentos, ferramentas e utensílios necessários, em quantidades e qualidades adequadas à perfeita execução contratual, promovendo, quando requerido, sua substituição.

4.8. O prazo de validade da proposta não será inferior a 60 (sessenta) dias, a contar da data de sua apresentação.

4.9. No cadastramento da proposta inicial, o fornecedor deverá, também, assinalar Termo de Aceitação, em campo próprio do sistema eletrônico, relativo às seguintes declarações:

4.9.1. que inexistem fatos impeditivos para sua habilitação no certame, ciente da obrigatoriedade de declarar ocorrências posteriores;

4.9.2. que está ciente e concorda com as condições contidas no Aviso de Contratação Direta e seus anexos;

4.9.3. que se responsabiliza pelas transações que forem efetuadas no sistema, assumindo-as como firmes e verdadeiras;

4.9.4. que cumpre as exigências de reserva de cargos para pessoa com deficiência e para reabilitado da Previdência Social, de que trata o art. 93 da Lei nº 8.213/91.

4.9.5. que não emprega menor de 18 anos em trabalho noturno, perigoso ou insalubre e não emprega menor de 16 anos, salvo menor, a partir de 14 anos, na condição de aprendiz, nos termos do artigo 7º, XXXIII, da Constituição;

4.10. O fornecedor organizado em cooperativa deverá declarar, ainda, em campo próprio do sistema eletrônico, que cumpre os requisitos estabelecidos no artigo 16 da Lei nº 14.133, de 2021.

4.11. O fornecedor enquadrado como microempresa, empresa de pequeno porte ou sociedade cooperativa deverá declarar, ainda, em campo próprio do sistema eletrônico, que cumpre os requisitos estabelecidos no artigo 3º da Lei Complementar nº 123, de 2006, estando apto a usufruir do tratamento favorecido estabelecido em seus arts. 42 a 49, observado o disposto nos §§ 1º ao 3º do art. 4º, da Lei nº 14.133, de 2021.

5. FASE DE LANCES

5.1. A partir da data e horário estabelecidos neste Aviso de Contratação Direta, a sessão pública será automaticamente aberta pelo sistema para o envio de lances públicos e sucessivos, exclusivamente por meio do sistema eletrônico, sendo encerrado no horário de finalização de lances também já previsto neste aviso.

5.2. Iniciada a etapa competitiva, os fornecedores deverão encaminhar lances exclusivamente por meio de sistema eletrônico, sendo imediatamente informados do seu recebimento e do valor consignado no registro.

5.2.1 O lance deverá ser ofertado pelo *valor unitário* do item.

5.3. *O fornecedor somente poderá oferecer valor inferior ou percentual de desconto superior ao último lance por ele ofertado e registrado pelo sistema.*

5.3.1. O fornecedor poderá oferecer lances sucessivos iguais ou superiores ao lance que esteja vencendo o certame, desde que inferiores ao menor por ele ofertado e registrado pelo sistema, sendo tais lances definidos como “lances intermediários” para os fins deste Aviso de Contratação Direta.

5.3.2. O intervalo mínimo de diferença de valores ou percentuais entre os lances, que incidirá tanto em relação aos lances intermediários quanto em relação ao que cobrir a melhor oferta é de *0,5%(meio por cento)*

5.4. Havendo lances iguais ao menor já ofertado, prevalecerá aquele que for recebido e registrado primeiro no sistema.

5.5. Caso o fornecedor não apresente lances, concorrerá com o valor de sua proposta.

5.6. Durante o procedimento, os fornecedores serão informados, em tempo real, do valor do menor lance ou do maior desconto registrado, vedada a identificação do fornecedor.

5.7. Imediatamente após o término do prazo estabelecido para a fase de lances, haverá o seu encerramento, com o ordenamento e divulgação dos lances, pelo sistema, em ordem crescente de classificação.

5.7.1. O encerramento da fase de lances ocorrerá de forma automática pontualmente no horário indicado, sem qualquer possibilidade de prorrogação e não havendo tempo aleatório ou mecanismo similar.

6. JULGAMENTO E ACEITAÇÃO DAS PROPOSTAS

6.1. Encerrada a fase de lances, quando a proposta do primeiro colocado permanecer acima do preço máximo ou abaixo do desconto definido para a contratação, o pregoeiro poderá negociar condições mais vantajosas.

6.1.1. Neste caso, será encaminhada contraproposta ao fornecedor que tenha apresentado o menor preço ou o maior desconto, para que seja obtida a melhor proposta compatível em relação ao estipulado pela Administração.

6.1.2. A negociação poderá ser feita com os demais fornecedores classificados, exclusivamente por meio do sistema, respeitada a ordem de classificação, quando o primeiro colocado, mesmo após a negociação, for desclassificado em razão de sua proposta permanecer acima do preço máximo ou abaixo do desconto definido para a contratação.

6.2. Em qualquer caso, concluída a negociação, se houver, o resultado será divulgado a todos e registrado na ata do procedimento da dispensa eletrônica, devendo esta ser anexada aos autos do processo de contratação.

6.3. Constatada a compatibilidade entre o valor da proposta e o estipulado para a contratação, será solicitado ao fornecedor o envio da proposta adequada ao último lance ofertado ou ao valor negociado, se for o caso, acompanhada dos documentos complementares, quando necessários.

6.4. Encerrada a etapa de negociação, se houver, o pregoeiro verificará se o fornecedor provisoriamente classificado em primeiro lugar atende às condições de participação no certame, conforme previsto no art. 14 da Lei nº 14.133/2021, legislação correlata e nos itens 3.3 e seguintes deste Aviso, especialmente quanto à existência de sanção que impeça a participação no processo de contratação direta ou a futura contratação, mediante a consulta aos seguintes cadastros:

6.4.1. SICAF;

6.4.2. Cadastro Nacional de Empresas Inidôneas e Suspensas - CEIS, mantido pela Controladoria-Geral da União (<https://www.portaltransparencia.gov.br/sancoes/ceis>); e

6.4.3. Cadastro Nacional de Empresas Punidas – CNEP, mantido pela Controladoria-Geral da União (<https://www.portaltransparencia.gov.br/sancoes/cnep>).

6.5. A consulta aos cadastros será realizada em nome da empresa fornecedora e também de seu sócio majoritário, por força da vedação de que trata o artigo 12 da Lei nº 8.429, de 1992.

6.6. Caso conste na Consulta de Situação do fornecedor a existência de Ocorrências Impeditivas Indiretas, o órgão diligenciará para verificar se houve fraude por parte das empresas apontadas no Relatório de Ocorrências Impeditivas Indiretas. (IN nº 3/2018, art. 29, caput)

6.6.1. A tentativa de burla será verificada por meio dos vínculos societários, linhas de fornecimento similares, dentre outros. (IN nº 3/2018, art. 29, §1º).

6.6.2. O fornecedor será convocado para manifestação previamente a uma eventual desclassificação. (IN nº 3/2018, art. 29, §2º).

6.6.3. Constatada a existência de sanção, o fornecedor será reputado inabilitado, por falta de condição de participação.

6.7. Verificadas as condições de participação, o gestor examinará a proposta classificada em primeiro lugar quanto à adequação ao objeto e à compatibilidade do preço em relação ao máximo estipulado para contratação neste Aviso de Contratação Direta e em seus anexos.

6.8. Será desclassificada a proposta vencedora que:

6.8.1. contiver vícios insanáveis;

6.8.2. não obedecer às especificações técnicas pormenorizadas neste aviso ou em seus anexos;

6.8.3. apresentar preços inexequíveis

6.8.4. não tiver sua exequibilidade demonstrada, quando exigido pela Administração;

6.8.5. apresentar desconformidade com quaisquer outras exigências deste aviso ou seus anexos, desde que insanável.

6.9. Quando o fornecedor não conseguir comprovar que possui ou possuirá recursos suficientes para executar a contento o objeto, será considerada inexequível a proposta de preços ou menor lance que:

6.9.1. for insuficiente para a cobertura dos custos da contratação, apresente preços global ou unitários simbólicos, irrisórios ou de valor zero, incompatíveis com os preços dos insumos e salários de mercado, acrescidos dos respectivos encargos, ainda que o ato convocatório da dispensa não tenha estabelecido limites mínimos, exceto quando se referirem a materiais e instalações de propriedade do próprio fornecedor, para os quais ele renuncie a parcela ou à totalidade da remuneração.

6.9.2. apresentar um ou mais valores da planilha de custo que sejam inferiores àqueles fixados em instrumentos de caráter normativo obrigatório, tais como leis, medidas provisórias e convenções coletivas de trabalho vigentes.

6.10. Se houver indícios de inexequibilidade da proposta de preço, ou em caso da necessidade de esclarecimentos complementares, poderão ser efetuadas diligências, para que o fornecedor comprove a exequibilidade da proposta.

6.11. Erros no preenchimento da planilha não constituem motivo para a desclassificação da proposta. A planilha poderá ser ajustada pelo fornecedor, no prazo indicado pelo sistema, desde que não haja majoração do preço.

6.11.1. O ajuste de que trata este dispositivo se limita a sanar erros ou falhas que não alterem a substância das propostas;

6.11.2. Considera-se erro no preenchimento da planilha passível de correção a indicação de recolhimento de impostos e contribuições na forma do Simples Nacional, quando não cabível esse regime.

6.12. Para fins de análise da proposta quanto ao cumprimento das especificações do objeto, poderá ser colhida a manifestação escrita do setor requisitante do serviço ou da área especializada no objeto.

6.13. Se a proposta ou lance vencedor for desclassificado, será examinada a proposta ou lance subsequente, e, assim sucessivamente, na ordem de classificação.

6.14. Havendo necessidade, a sessão será suspensa, informando-se no “chat” a nova data e horário para a sua continuidade.

6.15. Encerrada a análise quanto à aceitação da proposta, será iniciada a fase de habilitação, observado o disposto neste Aviso de Contratação Direta.

7. HABILITAÇÃO

7.1. Os documentos a serem exigidos para fins de habilitação, **nos termos dos arts. 62 a 70 da Lei nº 14.133, de 2021**, constam do Termo de Referência e serão solicitados do fornecedor mais bem classificado na fase de lances.

7.2. A habilitação dos fornecedores será verificada por meio do SICAF, nos documentos por ele abrangidos.

7.2.1. É dever do fornecedor atualizar previamente as comprovações constantes do SICAF para que estejam vigentes na data da abertura da sessão pública, ou encaminhar, quando solicitado, a respectiva documentação atualizada.

7.2.2. O descumprimento do subitem acima implicará a inabilitação do fornecedor, exceto se a consulta aos sítios eletrônicos oficiais emissores de certidões lograr êxito em encontrar a(s) certidão(ões) válida(s).

7.3. Na hipótese de necessidade de envio de documentos complementares, indispensáveis à confirmação dos já apresentados para a habilitação, ou de documentos não constantes do SICAF, o fornecedor será convocado a encaminhá-los, em formato digital, por meio do sistema, no prazo de 2 horas sob pena de inabilitação. (art. 19, § 3º, da IN Seges/ME nº 67, de 2021).

7.4. Somente haverá a necessidade de comprovação do preenchimento de requisitos mediante apresentação dos documentos originais não-digitais quando houver dúvida em relação à integridade do documento digital.

7.5. Não serão aceitos documentos de habilitação com indicação de CNPJ/CPF diferentes, salvo aqueles legalmente permitidos.

7.6. Se o fornecedor for a matriz, todos os documentos deverão estar em nome da matriz, e se o fornecedor for a filial, todos os documentos deverão estar em nome da filial, exceto para atestados de capacidade técnica, e no caso daqueles documentos que, pela própria natureza, comprovadamente, forem emitidos somente em nome da matriz.

7.7. Serão aceitos registros de CNPJ de fornecedor matriz e filial com diferenças de números de documentos pertinentes ao CND e ao CRF/FGTS, quando for comprovada a centralização do recolhimento dessas contribuições.

7.8. Havendo necessidade de analisar minuciosamente os documentos exigidos, a sessão será suspensa, sendo informada a nova data e horário para a sua continuidade.

7.9. Será inabilitado o fornecedor que não comprovar sua habilitação, seja por não apresentar quaisquer dos documentos exigidos, ou apresentá-los em desacordo com o estabelecido neste Aviso de Contratação Direta.

7.9.1. Na hipótese de o fornecedor não atender às exigências para a habilitação, o órgão ou entidade examinará a proposta subsequente, e assim sucessivamente, na ordem de classificação, até a apuração de uma proposta que atenda às especificações do objeto e as condições de habilitação.

7.11. Constatado o atendimento às exigências de habilitação, o fornecedor será habilitado.

8. ATA DE REGISTRO DE PREÇOS

Não se aplica.

9. FORMAÇÃO DO CADASTRO DE RESERVA

Não se aplica.

10. CONTRATAÇÃO

10.1. Após a homologação e adjudicação, caso se conclua pela contratação, será firmado Termo de Contrato ou emitido instrumento equivalente.

10.2. O adjudicatário terá o prazo de *05(cindo) dias úteis*, contados a partir da data de sua convocação, para *assinar o Termo de Contrato ou aceitar instrumento equivalente, conforme o caso (Nota de Empenho/Carta Contrato/Autorização)*, sob pena de decair o direito à contratação, sem prejuízo das sanções previstas neste Aviso de Contratação Direta.

10.2.1. Alternativamente à convocação para comparecer perante o órgão ou entidade para a assinatura do Termo de Contrato, a Administração poderá encaminhá-lo para assinatura, mediante correspondência postal com aviso de recebimento (AR), disponibilização de acesso à sistema de processo eletrônico para esse fim ou outro meio eletrônico, para que seja assinado e devolvido no prazo de 05(cinco) dias, a contar da data de seu recebimento ou da disponibilização do acesso ao sistema de processo eletrônico.

10.2.2. O prazo previsto no subitem anterior poderá ser prorrogado, por igual período, por solicitação justificada do adjudicatário e aceita pela Administração.

10.3. O Aceite da Nota de Empenho ou do instrumento equivalente, emitida ao fornecedor adjudicado, implica o reconhecimento de que:

10.3.1. *referida Nota está substituindo o contrato, aplicando-se à relação de negócios ali estabelecida as disposições da Lei nº 14.133, de 2021;*

10.3.2. *a contratada se vincula à sua proposta e às previsões contidas no Aviso de Contratação Direta e seus anexos;*

10.3.3. *a contratada reconhece que as hipóteses de rescisão são aquelas previstas nos artigos 137 e 138 da Lei nº 14.133, de 2021 e reconhece os direitos da Administração previstos nos artigos 137 a 139 da mesma Lei.*

10.4. O prazo de vigência da contratação é o estabelecido no Termo de Referência.

10.5. Na assinatura do contrato ou do instrumento equivalente será exigida a comprovação das condições de habilitação e contratação consignadas neste aviso, que deverão ser mantidas pelo fornecedor durante a vigência do contrato.

11. INFRAÇÕES E SANÇÕES ADMINISTRATIVAS

11.1. Comete infração administrativa o fornecedor que praticar quaisquer das hipóteses previstas no art. 155 da Lei nº 14.133, de 2021, quais sejam:

11.1.1. dar causa à inexecução parcial do contrato;

11.1.2. dar causa à inexecução parcial do contrato que cause grave dano à Administração, ao funcionamento dos serviços públicos ou ao interesse coletivo;

11.1.3. dar causa à inexecução total do contrato;

11.1.4. deixar de entregar a documentação exigida para o certame;

11.1.5. não manter a proposta, salvo em decorrência de fato superveniente devidamente justificado;

11.1.6. não celebrar o contrato ou não entregar a documentação exigida para a contratação, quando convocado dentro do prazo de validade de sua proposta;

11.1.7. ensejar o retardamento da execução ou da entrega do objeto da contratação direta sem motivo justificado;

11.1.8. apresentar declaração ou documentação falsa exigida para o certame ou prestar declaração falsa durante a dispensa eletrônica ou a execução do contrato;

11.1.9. fraudar a dispensa eletrônica ou praticar ato fraudulento na execução do contrato;

11.1.10. comportar-se de modo inidôneo ou cometer fraude de qualquer natureza;

11.1.10.1. Considera-se comportamento inidôneo, entre outros, a declaração falsa quanto às condições de participação, quanto ao enquadramento como ME/EPP ou o conluio entre os fornecedores, em qualquer momento da dispensa, mesmo após o encerramento da fase de lances.

11.1.11. praticar atos ilícitos com vistas a frustrar os objetivos deste certame.

11.1.12. praticar ato lesivo previsto no art. 5º da Lei nº 12.846, de 1º de agosto de 2013.

11.2. O fornecedor que cometer qualquer das infrações discriminadas nos subitens anteriores ficará sujeito, sem prejuízo da responsabilidade civil e criminal, às seguintes sanções:

a) Advertência pela falta do subitem 11.1.1 deste Aviso de Contratação Direta, quando não se justificar a imposição de penalidade mais grave;

b) Multa de 10% (dez. por cento) sobre o valor estimado do(s) item(s) prejudicado(s) pela conduta do fornecedor, por qualquer das infrações dos subitens 11.1.1 a 11.1.12;

c) Impedimento de licitar e contratar no âmbito da Administração Pública direta e indireta do ente federativo que tiver aplicado a sanção, pelo prazo máximo de 3 (três) anos, nos casos dos subitens 11.1.2 a 11.1.7 deste Aviso de Contratação Direta, quando não se justificar a imposição de penalidade mais grave;

d) Declaração de inidoneidade para licitar ou contratar, que impedirá o responsável de licitar ou contratar no âmbito da Administração Pública direta e indireta de todos os entes federativos, pelo prazo mínimo de 3 (três) anos e máximo de 6 (seis) anos, nos casos dos subitens 11.1.8 a 11.1.12, bem como nos demais casos que justifiquem a imposição da penalidade mais grave;

11.3. A aplicação das sanções previstas neste Aviso de Contratação Direta não exclui, em hipótese alguma, a obrigação de reparação integral do dano causado à Contratante (art. 156, §9º)

11.4. Todas as sanções previstas neste Aviso poderão ser aplicadas cumulativamente com a multa (art. 156, §7º).

11.5. Antes da aplicação da multa, será facultada a defesa do interessado no prazo de 15 (quinze) dias úteis, contado da data de sua intimação (art. 157)

11.6. Se a multa aplicada e as indenizações cabíveis forem superiores ao valor do pagamento eventualmente devido pelo Contratante ao Contratado, além da perda desse valor, a diferença será descontada da garantia prestada ou será cobrada judicialmente (art. 156, §8º).

11.7. Previamente ao encaminhamento à cobrança judicial, a multa poderá ser recolhida administrativamente no prazo máximo de 10 (dez) dias, a contar da data do recebimento da comunicação enviada pela autoridade competente.

11.8. A aplicação das sanções realizar-se-á em processo administrativo que assegure o contraditório e a ampla defesa ao Contratado, observando-se o procedimento previsto no **caput** e parágrafos do art. 158 da Lei nº 14.133, de 2021, para as penalidades de impedimento de licitar e contratar e de declaração de inidoneidade para licitar ou contratar.

11.9. Na aplicação das sanções serão considerados (art. 156, §1º):

11.10. a natureza e a gravidade da infração cometida;

11.11. as peculiaridades do caso concreto;

11.12. as circunstâncias agravantes ou atenuantes;

11.13. os danos que dela provierem para o Contratante;

11.14. a implantação ou o aperfeiçoamento de programa de integridade, conforme normas e orientações dos órgãos de controle.

11.15. Os atos previstos como infrações administrativas na Lei nº 14.133, de 2021, ou em outras leis de licitações e contratos da Administração Pública que também sejam tipificados como atos lesivos na Lei nº 12.846, de 1º de agosto de 2013, serão apurados e julgados conjuntamente, nos mesmos autos, observados o rito procedimental e autoridade competente definidos na referida Lei (art. 159).

11.16. A personalidade jurídica do Contratado poderá ser desconsiderada sempre que utilizada com abuso do direito para facilitar, encobrir ou dissimular a prática dos atos ilícitos previstos neste Contrato ou para provocar confusão patrimonial, e, nesse caso, todos os efeitos das sanções aplicadas à pessoa jurídica serão estendidos aos seus administradores e sócios com poderes de administração, à pessoa jurídica sucessora ou à empresa do mesmo ramo com relação de coligação ou controle, de fato ou de direito, com o Contratado, observados, em todos os casos, o contraditório, a ampla defesa e a obrigatoriedade de análise jurídica prévia (art. 160)

11.17. O Contratante deverá, no prazo máximo 15 (quinze) dias úteis, contado da data de aplicação da sanção, informar e manter atualizados os dados relativos às sanções por ele aplicadas, para fins de publicidade no Cadastro Nacional de Empresas Inidôneas e Suspensas (Ceis) e no Cadastro Nacional de Empresas Punidas (Cnep), instituídos no âmbito do Poder Executivo Federal. (Art. 161)

11.18. As sanções de impedimento de licitar e contratar e declaração de inidoneidade para licitar ou contratar são passíveis de reabilitação na forma do art. 163 da Lei nº 14.133, de 2021.

11.19. As sanções por atos praticados no decorrer da contratação estão previstas nos anexos a este Aviso.

12. DAS DISPOSIÇÕES GERAIS

12.1. No caso de todos os fornecedores restarem desclassificados ou inabilitados (procedimento fracassado), a Administração poderá:

12.1.1. republicar o presente aviso com uma nova data;

12.1.2. valer-se, para a contratação, de proposta obtida na pesquisa de preços que serviu de base ao procedimento, se houver, privilegiando-se os menores preços, sempre que possível, e desde que atendidas às condições de habilitação exigidas.

12.1.2.1. No caso do subitem anterior, a contratação será operacionalizada fora deste procedimento.

12.1.3. fixar prazo para que possa haver adequação das propostas ou da documentação de habilitação, conforme o caso.

12.2. As providências dos subitens 12.1.1 e 12.1.2 também poderão ser utilizadas se não houver o comparecimento de quaisquer fornecedores interessados (procedimento deserto).

12.3. Havendo a necessidade de realização de ato de qualquer natureza pelos fornecedores, cujo prazo não conste deste Aviso de Contratação Direta, deverá ser atendido o prazo indicado pelo agente competente da Administração na respectiva notificação.

12.4. Caberá ao fornecedor acompanhar as operações, ficando responsável pelo ônus decorrente da perda do negócio diante da inobservância de quaisquer mensagens emitidas pela Administração ou de sua desconexão.

12.5. Não havendo expediente ou ocorrendo qualquer fato superveniente que impeça a realização do certame na data marcada, a sessão será automaticamente transferida para o primeiro dia útil subsequente, no mesmo horário anteriormente estabelecido, desde que não haja comunicação em contrário.

12.6. Os horários estabelecidos na divulgação deste procedimento e durante o envio de lances observarão o horário de Brasília-DF, inclusive para contagem de tempo e registro no Sistema e na documentação relativa ao procedimento.

12.7. No julgamento das propostas e da habilitação, a Administração poderá sanar erros ou falhas que não alterem a substância das propostas, dos documentos e sua validade jurídica, mediante despacho fundamentado, registrado em ata e acessível a todos, atribuindo-lhes validade e eficácia para fins de habilitação e classificação.

12.8. As normas disciplinadoras deste Aviso de Contratação Direta serão sempre interpretadas em favor da ampliação da disputa entre os interessados, desde que não comprometam o interesse da Administração, o princípio da isonomia, a finalidade e a segurança da contratação.

12.9. Os fornecedores assumem todos os custos de preparação e apresentação de suas propostas e a Administração não será, em nenhum caso, responsável por esses custos, independentemente da condução ou do resultado do processo de contratação.

12.10. Em caso de divergência entre disposições deste Aviso de Contratação Direta e de seus anexos ou demais peças que compõem o processo, prevalecerá as deste Aviso.

12.11. Da sessão pública será divulgada Ata no sistema eletrônico.

12.12. Integram este Aviso de Contratação Direta, para todos os fins e efeitos, os seguintes anexos:

12.12.1. ANEXO I – Termo de Referência

12.12.1.1. ANEXO I.1 – Autorização de Compras

São José dos Campos , 14 de abril de 2025.

Assinatura da autoridade competente**13. Responsáveis**

Todas as assinaturas eletrônicas seguem o horário oficial de Brasília e fundamentam-se no §3º do Art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).

JOSE ARISTEU DE SOUZA RUAS

Responsável pela contratação direta



Assinou eletronicamente em 14/04/2025 às 15:01:52.



INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS
Av. dos Astronautas, 1758, - Bairro Jardim da Granja,
CEP 12227-010, São José dos Campos - SP - <http://www.inpe.br/>

AUTORIZAÇÃO DE COMPRA/SERVIÇO

AUTORIZAÇÃO DE COMPRA/SERVIÇO		Nº: 23/2025	
DE: 90027/2025		Dispensa Eletrônica: 184/2025	SÃO JOSÉ DOS CAMPOS, 14 de Abril de 2025
IOP PUBLISHING			
CNPJ:		IE:	
Endereço: N.2 THE DISTILLERY, GLASSFIELDS, AVON STREET, BRISTOL BS2 OGR UK Bairro: - Cidade/UF: EXTERIOR / EX			
Telefone: ,	Fax:	CEP:	
Banco:	C/C:	Agência:	
Nome Banco:	Contato:		
Email: ,			
Chave Pix:			

Item ATA	Código	Descrição / Observação	Unid.	Qtde.	Preço Unitário	IPI %	Total
		PUBLICAÇÃO DE ARTIGO					

1	13141	CIENTÍFICO EM REVISTA INTERNACIONAL E NACIONAL .	SV	1.00	R\$ 4.374,76	0.00	R\$ 4.374,76
					Total:	R\$ 4.374,76	

Observações:

-CONFORME PRO-FORMA INVOICE
-AMPARO LEGAL: LEI 14.133, ART. 75, INCISO II
-"ESTA AUTORIZAÇÃO DE COMPRA/SERVIÇO, SÓ TERÁ VALIDADE
MEDIANTE A NOTA DE EMPENHO"
"OS PAGAMENTOS SERÃO EFETUADOS EXCLUSIVAMENTE POR MEIO DE
ORDEM BANCÁRIA".

Local de entrega: MINISTÉRIO DA CIÊNCIA, TECNOLOGIA E INOVAÇÃO -
MCTI - AV. DOS ASTRONAUTAS, 1758 JD. DA GRANJA SÃO JOSÉ DOS
CAMPOS São Paulo CEP: 12227-010 CNPJ: 01.263.896/0005-98 IE:
ISENTO Telefone: +55(12)3208-6993 Telefone 2: +55(12)3208-6105
Fax:

- Condições de Fornecimento -

Prazo de entrega...: 30 dias

Prazo de pagamento...: WIRE TRANSFER

Validade da proposta...: 60 dias

O faturamento deverá ser para:

Ministério da Ciência, Tecnologia e Inovação - MCTI

AV. DOS ASTRONAUTAS, 1758 JD. DA GRANJA SÃO JOSÉ DOS CAMPOS,
SP CEP: 12227-010



Documento assinado eletronicamente por **José Aristeu de Souza Ruas, Chefe do Serviço de Compras, Recebimento e Importação**, em 14/04/2025, às 16:05 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



Documento assinado eletronicamente por **Marcos Aurelio Ferreira dos Santos, Ordenador de Despesas substituto**, em 16/04/2025, às 06:59 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



A autenticidade deste documento pode ser conferida no site <https://sei.mcti.gov.br/verifica.html>, informando o código verificador **12760310** e o código CRC **25C75336**.



INSTITUTO NACIONAL DE PESQUISAS ESPACIAIS

Serviço de Compras, Recebimento e Importação

Coordenação de Administração

Coordenação-Geral de Gestão Organizacional

Instituto Nacional de Pesquisas Espaciais

ORDEM DE COMPRA REFERENTE AO PROCESSO				Processo de Compra: 90027/2025					
Ordem de Compra: 23/2025									
Fornecedor: IOP PUBLISHING									
Item	Requisição	Material	Fonte	PTRES	P.I.	ND.	Qtd Comprada	Preço Unitário	Valor Total
1	DIAST-004/2025-RC	13141	1000	233467	955656-PO09	33903992	1,00000	R\$ 4.374,76	R\$ 4.374,76
Total:									R\$ 4.374,76

Resumo do Processo: 90027/2025

Fonte	PTRES	P.I.	ND.	Valor Total
1000	233467	955656-PO09	33903992	R\$ 4.374,76
Valor Total das OCs:				R\$ 4.374,76



Documento assinado eletronicamente por **José Aristeu de Souza Ruas**, **Chefe do Serviço de Compras, Recebimento e Importação**, em 14/04/2025, às 16:06 (horário oficial de Brasília), com fundamento no § 3º do art. 4º do [Decreto nº 10.543, de 13 de novembro de 2020](#).



A autenticidade deste documento pode ser conferida no site <https://sei.mcti.gov.br/verifica.html>, informando o código verificador



12760320 e o código CRC **7726A828**.

Referência: Processo nº 01340.001347/2025-48

SEI-INPE nº 12760320

Data e hora da consulta: 16/04/2025 16:02

Usuário: ***.821.578-**

Impressão Completa

Nota de Empenho

UG Emitente

Código	Nome	Moeda
240106	INSTITUTO NACIONAL DE PESQ. ESPACIAIS-INPE	REAL - (R\$)
CNPJ	Endereço	CEP
01.263.896/0005-98	AV.DOS ASTRONAUTAS, NR. 1.758	12227-010
Município	UF	Telefone
SAO JOSE DOS CAMPOS	SP	(012) 32086079 - 32086080 - 32086075-32086081

Ano	Tipo	Número
2025	NE	182

Célula Orçamentária

Esfera	PTRES	Fonte de Recurso	Natureza da Despesa	UGR	Plano Interno
1	233467	1000000000	339039	-	955656-PO09

Data de Emissão	Tipo	Processo	Taxa de Câmbio	Valor
16/04/2025	Estimativo	01340.001347/2025-48	0,0000	4.374,76

Favorecido

Código	Nome	CEP
EX3613078	IOP PUBLISHING	00000-000
Endereço		
N.2 THE DISTILLERY, GLASSFIELDS, AVON STREET, BRISTOL BS2 OGR UK		
Município	UF	Telefone

Amparo Legal

Código	Modalidade de Licitação				
139	DISPENSA DE LICITACAO				
Ato Normativo	Artigo	Parágrafo	Inciso	Alínea	
LEI 14.133 / 2021	75	-	II	-	

Descrição

PUBLICACAO DE ARTIGO CIENTIFICO EM REVISTA INTERNACIONAL CONFORME REQUISICAO DIAST-004/2025-RC SEI 12642192, D.E. N. 1842025 SEI 12760310 E AUTORIZAÇÃO DE COMPRA Nº 23/2025 SEI 12760310. PTRES 233467. TED INPE/AEB Nº 955656/2024.

Local da Entrega

SAO JOSE DOS CAMPOS/SP

Informação Complementar

24010606001842025 - UASG Minuta: 240106

Sistema de Origem

COMPRASNET-ME

Data e hora da consulta: 16/04/2025 16:02

Usuário: ***.821.578-**

Impressão Completa

Nota de Empenho

Lista de Itens

Natureza de Despesa	Total da Lista
339039 - OUTROS SERVICOS DE TERCEIROS - PESSOA JURIDIC	4.374,76

Subelemento 92 - SERVICOS DE PUBLICIDADE INSTITUCIONAL

Seq.	Descrição	Valor do Item
001	Item compra: 00001 - Publicação Livro / Matéria - Periódica / Oficial	4.374,76

Data	Operação	Quantidade	Valor Unitário	Valor Total
16/04/2025	Inclusão	1,00000	4.374,7600	4.374,76

Assinaturas

Ordenador de Despesa

MARCOS AURELIO DSO SANTOS

***.037.274-**

16/04/2025 15:49:19

Gestor Financeiro

GENTIL MOURA DA SILVA

***.217.568-**

16/04/2025 15:18:02

Data de Envio:

16/04/2025 16:09:04

De:

INPE/Serviço de Controle de Orçamento e Finanças <sesof@inpe.br>

Para:

aristeu.ruas@inpe.br
anderson.alex@inpe.br

Assunto:

Encaminha Nota de Empenho 2025NE000182 referente à A/C 23/2025 SEI 12760320

Mensagem:

Prezados,

Ref. Proc 01340.001347/2025-48

Segue cópia da 2025NE000182 referente à A/C 23/2025 SEI 12760320 (EX3613078) referente a publicação, para suas providências.

O processo será tramitado para SECRI nesta data.

Atenciosamente,

José Luís A. Barros

Anexos:

Nota_12776229_2025NE000182_EX3613078_IOP_PUBLISHING_Publicacao.pdf