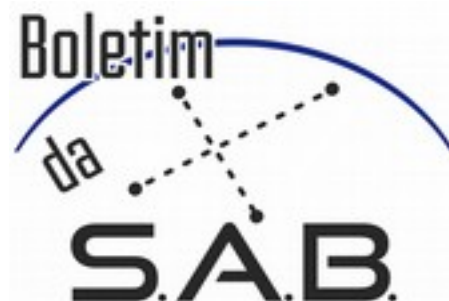


# Manual do Autor v.1.1

Comissão Editorial da SAB  
Outubro de 2018



## Tabela de Conteúdo

1. Informações gerais.....	2
1.2 Tipos de manuscrito.....	2
Artigos de revisão.....	2
Artigos regulares.....	2
Notas de Pesquisa.....	2
Comentários.....	2
Artigos de Opinião.....	2
Revisão de conferências, colóquios e eventos científicos.....	2
Resenhas.....	2
Relatórios institucionais.....	3
Resumos de Dissertações e Teses.....	3
2. Organização do manuscrito.....	3
3. Macro sab.cls.....	3
3.1. Preâmbulo do documento latex.....	3
3.2 Cabeçalho.....	4
3.3. Ilustrações.....	7
3.4. Tabelas.....	8
3.5. Citações e lista de referências.....	8
3.6. Apêndices.....	9
3.7. Material online.....	9
4. Outras padronizações tipográficas adotadas.....	9
5. Sobre o macro sab.cls.....	10
Apêndice A – Lista de palavras-chaves (em inglês).....	11
Apêndice B – Lista de palavras-chaves (em português).....	13
Apêndice C – Esqueleto de um artigo regular ou de revisão em português.....	15
Apêndice D – Esqueleto de um artigo regular ou de revisão em inglês.....	16
Apêndice E – Esqueleto de um manuscrito de revisão de eventos e conferências.....	17
Apêndice F – Esqueleto de um resumo de tese ou dissertação.....	18

# **1. Informações gerais**

O Boletim da SAB (BSAB) publica conteúdos diversos relacionados à Astronomia e Astrofísica, que incluem artigos de revisão, artigos científicos, notas de pesquisa, comentários, artigos de opinião sobre política científica, relatórios institucionais, entre outros. Artigos de revisão e artigos científicos podem ser redigidos tanto em português quanto em inglês. Os manuscritos submetidos ao BSAB devem ser originais. Ao submeter um artigo, o autor deve declarar que o manuscrito é original e que todos os co-autores leram e estão de acordo com seu conteúdo.

## **1.2 Tipos de manuscrito**

Diferentes tipos de manuscrito podem ser publicados pelo BSAB. Todos devem estar formatados em Latex 2e, mediante o uso do macro sab.cls atualizado.

### ***Artigos de revisão***

Artigos abrangentes que esmiúçam o estado-da-arte e o conhecimento de uma determinada área da Astronomia e Astrofísica. Devem ser norteados pelo propósito de permitir que um estudante ou pesquisador não especialista tenha neles uma importante fonte de referência. Podem ser redigidos em português (recomendado) ou inglês. Podem ser submetidos espontaneamente por autores ou solicitados mediante convite feito pelo Corpo Editorial.

### ***Artigos regulares***

Artigos normais que apresentam resultados originais de pesquisa em Astronomia e Astrofísica, Ensino de Astronomia ou História da Astronomia. Também podem ser artigos técnicos sobre instrumentação de uso da comunidade brasileira, desde que originais.

### ***Notas de Pesquisa***

Artigos curtos que contém novos resultados ou extensões de algum trabalho relatado em algum artigo anterior, embora não constitua material que, por si só, sustente um artigo completo.

### ***Comentários***

Artigo que comenta criticamente os resultados de outro artigo.

### ***Artigos de Opinião***

Artigo ou ensaio acerca de política científica, devidamente embasado, com inegável importância para a Astronomia e Astrofísica.

### ***Revisão de conferências, colóquios e eventos científicos***

Comunicações curtas, em que um participante ou organizador de conferência faz um resumo do que aconteceu na reunião, para que leitores potencialmente interessados que não tenham estado presentes pudessem tomar ciência do evento e dos principais momentos da discussão científica. É um tipo de artigo de comentários, listando fatos com a ótica pessoal do especialista presente ao evento.

### ***Resenhas***

Ensaio ou comentários críticos acerca de livros em Astronomia e Astrofísica.

## **Relatórios institucionais**

Relatórios bienais de instituições de pesquisa em Astronomia e Astrofísica, submetidas pelo chefe de departamento ou dirigente.

## **Resumos de Dissertações e Teses**

Reprodução do resumo em português de dissertações e teses defendidas em Programas de Pós-Graduação em Astronomia e Astrofísica, reconhecidos pela Capes.

# **2. Organização do manuscrito**

**Primeira Página.** A primeira página do manuscrito deve conter:

1. Título
2. Nome do(s) autor(es)
3. Afiliação institucional do(s) autor(es)
4. endereço eletrônico do(s) autor(es)
5. Quaisquer notas de rodapé com créditos a observatórios ou outras informações relevantes

**Resumo.** Os manuscritos devem conter um resumo tanto em português, quanto em inglês.

**Introdução.** A introdução deve conter discussão suficiente para estabelecer a importância do estudo relatado no manuscrito, com referências a estudos anteriores na mesma área.

**Ilustrações.** As ilustrações devem ser produzidas em formato eps, para permitir a inserção no documento latex. Toda ilustração deve ser acompanhada de legenda e referenciada no texto, usando a abreviação “Fig. X”, onde X é o número da ilustração.

**Tabelas.** As tabelas devem conter título (e legenda, quando necessário). Preferencialmente, as tabelas devem conter apenas delimitadores horizontais e separador horizontal entre os títulos das colunas. Não é recomendado usar separadores entre linhas da tabela ou entre colunas. Todas as tabelas devem ser referenciadas no texto usando a abreviação “Tab. X”, onde X é o número da tabela.

**Material online.** Material online deve ser mantido em links permanentes. Tabelas e outros dados devem ser sediados no CDS (<http://cdsweb.u-strasbg.fr/>), quando relevantes. Animações cujo conteúdo seja resultado do artigo submetido ao boletim devem ser submetidas conjuntamente com o manuscrito, devendo ser sediadas em link permanente no servidor da SAB.

## **3. Macro sab.cls**

O macro sab.cls baseia-se largamente no macro aa.cls da revista Astronomy & Astrophysics. Documentos latex escritos no formato do A&A são facilmente conversíveis para o formato do BSAB.

### **3.1. Preâmbulo do documento latex**

Carregue o macro sab.cls usando o seguinte comando:

```
\documentclass[opções]{sab}
```

Pode-se usar várias opções entre os colchetes do comando acima. Algumas opções podem ser usadas em conjunto (separadas por vírgulas), enquanto outras são incompatíveis se usadas

conjunto (porque não especificam uma escolha única).

São opções disponíveis:

- **referee**: especifica o formato de espaçamento duplo, adequado para produção de manuscritos.
- **a4paper, letterpaper, legalpaper**: especifica o tamanho do papel. O tamanho padrão para submissão é a4paper, mas os artigos podem ser produzidos para distribuição ou uso próprio, pelos autores, em outros tamanhos. Escolha apenas uma destas.
- **10pt, 11pt, 12pt**: especifica o tamanho padrão da letra no texto. O tamanho de letra padrão para submissão é 10pt, mas os artigos podem ser produzidos para distribuição ou uso próprio, pelos autores, em outros tamanhos. Escolha apenas uma destas.
- **longauth**: especifica que a lista de autores é muito extensa, geralmente no caso de consórcios internacionais e grandes levantamentos. O uso dessa opção faz com que a lista de instituições seja colocada após as referências.
- **onecolumn**: especifica que o artigo não terá duas colunas, mas somente uma. É o formato adequado apenas para artigos que fazem uso de muitas fórmulas matemáticas, várias das quais extensas.
- **rnote, letter, meeting, resenha, dissertation, thesis**: especifica o formato de manuscrito que deve ser usado para notas de pesquisa, letters, resumos de conferências e eventos, resenhas, resumos de dissertações e resumos de teses, respectivamente (ver *subseção 1.2. Tipos de manuscrito*). Escolha apenas um destes, se for o caso.

Artigos de revisão ou artigos regulares não precisam ser declarados via opções, uma vez que correspondem ao formato padrão do macro sab.cls.

Artigos em português podem ser redigidos usando letras acentuadas, não sendo necessário recorrer aos comandos do latex para isso.

Recomenda-se, ainda, incluir as seguintes linhas no início de seu documento:

```
\usepackage{graphicx}
\usepackage{txfonts,natbib,url}
\bibpunct{({})}{;}{a}{}{,}
\usepackage[T1]{fontenc}
\usepackage{tlenc}
```

Presentemente, na versão 2.1 do macro sab.cls, o modo **resenha** ainda não está funcional.

### 3.2 Cabeçalho

Use os seguintes comandos latex para marcar seu documento:

#### Título

```
\title{<seu título>}
\subtitle{<seu subtítulo, se houver>}
```

Caso seja necessário quebrar o título ou subtítulo em mais de uma linha, devido à extensão deles, insira \\ no local onde deseja quebrá-los.

## **Autores e afiliações**

```
\author{<primeiro autor>
  \and <segundo autor> }
  \and <terceiro autor>... }
```

Note que o nome dos autores devem ser separados por \and. Se os autores pertencerem a diferentes instituições, cada nome deve ser seguido por \inst{<número>}. Os números referem-se à ordem com a qual as instituições e seus endereços serão listados pelo comando:

```
\institute{<Nome da primeira instituição>
  \and <Nome da segunda instituição> ...}
```

Os institutos também podem ser fornecidos com rótulos, tal que não é necessário reescrever a listagem de institutos completa se a ordem dos autores mudar. Por exemplo:

```
\author{L. Gamma\inst{\ref{inst1}}
  \and A. de Moraes\inst{\ref{inst2}}
  \and F. Redshorts\inst{\ref{inst3}}
  \and H. Morize\inst{\ref{inst1}}}}
\institute{Observatório Nacional, Rio de Janeiro,
Brasil\email{lelio@on.br, morize@on.br}\label{inst1}
  \and
Instituto Astronômico e Geofísico da USP, São Paulo,
Brasil\email{abrahao@vax.iagusp.br}\label{inst2}
  \and
Lunatic Society, Califórnia,
EUA\email{fellafin@lunasoc.org}\label{inst3}
}
```

## **Rodapés ao cabeçalho**

Caso precise incorporar notas de rodapé, com agradecimentos, informações sobre observatórios ou mudança de endereço, entre outros, a qualquer parte do cabeçalho, use o comando abaixo logo após a palavra após a qual a nota de rodapé deve ser ancorada:

```
\thanks{<texto da nota de rodapé>}
```

## **Datas de envio e aceite**

Entre com as datas de envio e aceite:

```
\date{Recebido em <data>; aceito em <data>}
```

As datas propriamente ditas serão colocadas pelo editor. Caso esteja redigindo um artigo em inglês, e não em português, use:

```
\date{Received <date>; accepted <date>}
```

## **Resumo**

O resumo deve descrever de forma sucinta e clara os objetivos, métodos, resultados e

conclusões do artigo. Os resumos devem ser fornecidos em dois idiomas: inglês e português. Use o seguinte formato:

```
\Abstract {<resumo em português>} {<resumo em inglês>}
```

Os manuscritos de tipo Meeting e Resenha não fazem uso de resumos. Neste caso, use o comando desta forma:

```
\Abstract {} {}
```

uma vez que o macro busca pelo comando `\Abstract` e acusaria erro caso não o encontrasse.

## Palavras-chave

Um máximo de 6 palavras-chaves devem ser escolhidas da lista de palavras-chaves disponíveis no apêndice desse manual. O comando para listá-las no documento latex é:

```
\keywords{<palavra-chave 1 -- palavra-chave 2 -- palavra-chave 3>}}
```

Note que o separador entre palavras-chaves é um hífen duplo.

Caso você esteja escrevendo o artigo em inglês, use o comando abaixo **antes** do comando

```
\keywords:
```

```
\renewcommand\keywordname{Keywords.}
```

## Cabeços

Após incluir as palavras-chaves, você deve finalizar o cabeçalho mediante o uso do comando:

```
\maketitle
```

O macro irá automaticamente criar o cabeço de cada página, usando os dados fornecidos: título e lista de autores. Caso a lista de autores ou o título for muito grande, o macro irá requisitar ao autor que forneça uma lista mais curta para o cabeço. Isso deve ser feito mediante o uso dos comandos:

```
\titlerunning{<título encurtado>}
```

```
\authorrunning{<lista de autores encurtada>}
```

Deve-se usar a seguinte convenção para a lista de autores encurtada:

1. Caso haja dois autores, deve-se usar apenas as iniciais e os sobrenomes destes, separados por `\&`
2. Caso haja mais de dois autores, usa-se apenas as iniciais e sobrenome do primeiro autor seguido por `et al.`

São exemplos de lista de autores encurtada:

```
\authorrunning{W. Bonner \& F. Bernardes}
```

```
\authorrunning{F. H. Cardoso et al.}
```

## Texto principal

O texto principal do manuscrito deve ser dividido em seções, subseções, etc, sempre que necessário, usando os comandos:

```
\section{<Título da seção>}
\subsection{<Título da subseção>}
\subsubsection{<Título da subsubseção>}
\paragraph{<Título do parágrafo>}
```

## Referências cruzadas

Use, sempre que possível, rótulos `\label` e `\ref` para referências cruzadas de figuras, tabelas e equações. Para referências a artigos use `\bibitem` e `\cite`, conforme mencionado no manual do pacote `natbib`.

## Agradecimentos

Inclua quaisquer agradecimentos dentro do ambiente `acknowledgements`:

```
\begin{acknowledgements} ... \end{acknowledgements}
```

Caso você esteja escrevendo o artigo em inglês, use o comando abaixo **antes** do ambiente `acknowledgements`

```
\renewcommand\ackname{Acknowledgements.}
```

## Abreviações e estilo tipográfico

As seguintes expressões devem ser ser abreviadas, a menos que venham no início da frase:

Seç., Seções, Fig., Figs., Eq., Eqs., Col. Cols., Tab., Tabs.

### 3.3. Ilustrações

Figuras e ilustrações devem, sempre que possível, ser fornecidas no formato `eps`. As ilustrações podem conter elementos em cor, de modo a destacar as relações nela contidas.

Para a inclusão de ilustrações no seu documento latex, você deverá carregar o pacote `graphicx`, tal como na seção 3.1 acima.

Figuras que ocupem uma coluna podem ser incluídas com o grupo de comandos:

```
\begin{figure}
\resizebox{\hsize}{!}{\includegraphics{<nome_da_ilustração.eps>}}
\caption{<Legenda da ilustração...> .}
\label{<rótulo>}
\end{figure}
```

Figuras que ocupem duas colunas podem ser incluídas com o grupo de comandos:

```

\begin{figure*}
\resizebox{\hsize}{!}{\includegraphics{<nome_da_ilustração.eps>}}
\caption{<Legenda da ilustração...>}.
\label{<rótulo>}
\end{figure*}

```

Figuras reproduzidas de outros artigos precisam ter permissão de reprodução expressamente concedidas pelo autor e pela revista onde apareceram, antes de serem reproduzidas pelo BSAB. Cabe ao autor do artigo que as quer reproduzir buscar essas permissões de reprodução.

### 3.4. Tabelas

As tabelas devem ser preparadas no ambiente `table` (para tabelas que preencham 1 coluna) ou `table*` (para tabelas que preencham 2 colunas), usando como base os exemplos no documento `sab.dem`.

As tabelas devem conter título e legenda. Preferencialmente, as tabelas devem conter apenas delimitadores horizontais e separador horizontal entre os títulos das colunas. Não é recomendado usar separadores entre linhas da tabela ou entre colunas.

Para incluir tabelas que ocupem mais do que uma página, os autores podem carregar e usar os pacotes `supertabular` ou `longtable`.

Consulte um manual de latex caso tenha dúvidas acerca de modos avançados de formatação de tabelas. Note que como o macro `sab.cls` foi derivado do macro `aa.cls`, exemplos de tabelas do A&A podem ser usados como exemplos para tabelas no BSAB, incluindo as recentes atualizações que permitem a adição de notas e/ou referências a tabelas.

### 3.5. Citações e lista de referências

A listagem de referências deve seguir o seguinte formato padronizado:

Sobrenome, Iniciais Ano, Jornal, Volume, Página inicial (para artigos)

Sobrenome, Iniciais Ano, in Título do Livro, editores, (Cidade: editora), Página inicial (para livros e anais)

As referências devem ser ordenadas alfabeticamente. No caso de artigos do mesmo autor, segue-se a ordem cronológica. No caso de artigos que tenham co-autores, aplica-se primeiramente a ordem alfabética e, em seguida, a cronológica, no caso de esta ser necessária.

Caso uma referência tenha mais de 10 autores, deve-se usar apenas o sobrenome e iniciais do primeiro autor seguido por “et al.” na listagem de referências.

Note que o título do artigo não é usado na listagem de referências.

A listagem de referências deve ser incorporada ao documento latex no ambiente `thebibliography`, em que cada entrada é precedida pelo comando `\bibitem`. Para artigos em português, é necessário usar o seguinte comando **antes** de iniciar o ambiente `thebibliography`:

```
\renewcommand\refname{Referências}
```

As referências devem ser citadas no texto usando o formato *Nome do Autor e ano*. Consulte o manual do pacote `natbib` caso tenha dúvidas registrar e citar referências usando este formato.

Presentemente, o macro `sab.cls` (v.2.0) é incompatível com a versão mais recente do `Natbib`. Caso você encontre um erro de execução relacionado ao `Natbib` quando interpretar seu documento latex, instale (ou coloque no mesmo diretório em que o documento latex se encontra) uma versão



mais antiga do Natbib.

### **Atenção às seguintes convenções tipográficas do BSAB:**

1. A citação a artigos de autoria de dois autores devem conter os sobrenomes dos dois autores separados por &. Ex: Fulano & Sicrano (2010).
2. A citação a artigos de autoria de três autores deve conter os sobrenomes dos três autores, estando o último separado por &. Ex: Fulano, Beltrano & Sicrano (2010). Para evitar repetição, pode-se usar essa regra apenas na primeira aparição da citação no texto, usando uma abreviação nas aparições subsequentes: Fulano et al. (2010).
3. A citação a artigos de autoria de mais de três autores deve conter apenas o sobrenome do primeiro autor seguido por et al.: Fulano et al. (2010)

Um exemplo do ambiente `thebibliography` pode ser encontrado no artigo `sab.dem` que demonstra o uso do macro `sab.cls`.

### **3.6. Apêndices**

Reserve para os apêndices qualquer material e discussão mais extensa que seja secundária à compreensão do artigo, mas que porventura mereça publicação. Os apêndices devem ser redigidos dentro do ambiente `appendix` e aparecer após a lista de referências. Note que é possível haver vários apêndices (introduzidos pelo comando `\section`), que são nomeados A, B, C, etc:

```
\appendix
\section{<Título do primeiro apêndice>}
...
\section{<Título do segundo apêndice>}
```

### **3.7. Material online**

Material online deve ser mantido em links permanentes. Tabelas e outros dados devem ser sediados no CDS (<http://cdsweb.u-strasbg.fr/>), quando relevantes. Animações cujo conteúdo seja resultado do artigo submetido ao boletim devem ser submetidas conjuntamente com o manuscrito, devendo ser sediadas em link permanente no servidor da SAB.

## **4. Outras padronizações tipográficas adotadas**

O Boletim da SAB usa algumas padronizações tipográficas que devem ser observadas pelos autores na produção de seus manuscritos:

**Tipos espectrais de estrelas.** Classe e subclasse espectral devem ser digitadas unidas. Classe de luminosidade deve ser justaposta à classe e subclasse por meio de  $\sim$  ou  $\backslash$ .

Ex:  $A0\sim I$ , que em latex produz “ $A0\ I$ ”;  $G8/K0\backslash, V$ , que em latex produz  $G8/K0\ V$ .

**Grandes números.** Use uma pequena separação ( $\backslash$ ) entre os milhares de números que tenham mais de 4 algarismos.

Ex:  $206\backslash, 625\ pc$ , que em latex produz “ $206\ 625\ pc$ ”

**Hífen simples, duplo e triplo.** Use hífen simples quando for escrever uma palavra composta; hífen duplo quando combinar termos independentes; e hífen triplo quando quiser um

travessão.

Ex: couve-flor;

relação idade--metalicidade;

a estrela --- que é alvo deste estudo --- encontra-se a 150 pc do Sol.

**Sinal negativo.** Quando escrever um número negativo no texto, coloque o sinal entre cifrões.

Ex: \$-\\$10.

**Uso do itálico e negrito.** Variáveis devem ser sempre representadas no modo itálico matemático. Palavras estrangeiras podem ser destacadas em itálico, no texto em português, mas isso não é obrigatório. Reserva-se o negrito apenas para títulos e vetores.

**Unidades de medida.** Devem ser escritas sempre em tipo romano, a não ser quando caiam numa passagem que esteja toda escrita em itálico ou negrito.

Represente a divisão de unidades por sua multiplicação. Ex: use  $\text{km s}^{-1}$  em vez de km/s.

A unidade “ano” é representada por “a”, segundo recomendação da IAU. Portanto, usa-se Ma e Ga, e não Mano(s), Gano(s), Myr ou Gyr.

Mantenha um espaço pequeno (\,) entre o número e a unidade de sua medida. Ex: 60\,cm

Não use plural em unidades de medida.

Note que a unidade de medida de temperatura no SI é K (Kelvin) e não °K (graus Kelvin).

**Íons e elementos químicos.** Elementos químicos devem ser sempre representados em tipo romano, mesmo quando usados no contexto de uma fórmula. A única exceção a essa regra é quando caem numa passagem que esteja toda escrita em itálico ou negrito. Para representar íons na nomenclatura astronômica, use `\ion{<elemento>}{<grau de ionização>}`. Para núclídeos use `\element[<carga elétrica>][<número de massa>][<número atômico>][<número de nêutrons>]{<símbolo do elemento>}`; neste comando os números atômico e de nêutrons são opcionais.

Super/subíndices em fórmulas. Quando um subíndice ou superíndice numa equação ou variável tiver meramente o papel de rótulo descritivo, ele deve ser escrito em tipo romano; do contrário, deve ser escrito em itálico matemático.

Ex:  $L_{\text{tot}}$  (tot = total), mas  $Z_i$  ( $i$  é um índice)

**Pontuação em equações.** As equações devem ser pontuadas como texto normal. Verifique se ele deve ser seguida por ponto, ponto e vírgula ou vírgula, na sequência do texto no qual elas se inserem.

**Constantes matemáticas.** Deve-se usar tipo romano em símbolos e constantes fundamentais da matemática tais como  $d$  (diferencial total),  $e$  (base do logaritmo neperiano),  $i$  (unidade imaginária),  $\pi$  (3.14159...), etc.

**Símbolos astronômicos.** Além dos símbolos astronômicos criados no macro original do A&A. Outros símbolos em latex podem ser usados no macro `sab.cls`. Consulte a lista de símbolos disponíveis em latex no documento <http://www.imsc.res.in/Computer/symbols-letter.pdf>.

## 5. Sobre o macro `sab.cls`

O macro `sab.cls` foi adaptado a partir do macro `aa.cls`, o qual é uma modificação do macro `article.cls` do latex. À data de 03/10/2018, ele encontra-se na versão 2.1. Comentários e sugestões são bem-vindas. Para isso, favor escrever diretamente ao corpo editorial.

# Apêndice A – Lista de palavras-chaves (em inglês)

A parte em itálico e entre parênteses não deve ser usada, estando listada apenas para referência ao assunto principal.

Acceleration of particles	Galaxies: stellar content	(ISM:) planetary nebulae: individual: ...
Accretion, accretion disks	Galaxies: structure	Kuiper belt objects: individual: ...
Asteroseismology	(Galaxies:) BL Lacertae objects: general	Kuiper belt: general
Astrobiology	(Galaxies:) BL Lacertae objects: individual: ...	Light pollution
Astrochemistry	(Galaxies:) intergalactic medium	Line: formation
Astrometry	(Galaxies:) Local Group	Line: identification
Astronomical databases: miscellaneous	(Galaxies:) Magellanic Clouds	Line: profiles
Astroparticle physics	(Galaxies:) quasars: absorption lines	Magnetic fields
Atlases	(Galaxies:) quasars: emission lines	Magnetic reconnection
Atmospheric effects	(Galaxies:) quasars: general	Magnetohydrodynamics (MHD)
Atomic data	(Galaxies:) quasars: individual: ...	Masers
Atomic processes	Galaxy: abundances	Meteorites, meteors, meteoroids
Balloons	Galaxy: bulge	Methods: analytical
Black hole physics	Galaxy: center	Methods: data analysis
Catalogs	Galaxy: disk	Methods: laboratory
Celestial mechanics	Galaxy: evolution	Methods: miscellaneous
Chaos	Galaxy: formation	Methods: numerical
Comets: general	Galaxy: fundamental parameters	Methods: observational
Comets: individual: ...	Galaxy: general	Methods: statistical
Conduction	Galaxy: halo	Minor planets, asteroids: general
Convection	Galaxy: kinematics and dynamics	Minor planets, asteroids: individual: ...
Cosmology: miscellaneous	Galaxy: nucleus	Miscellaneous
Cosmology: observations	Galaxy: stellar content	Molecular data
Cosmology: theory	Galaxy: structure	Molecular processes
(Cosmology:) cosmic background radiation	(Galaxy:) globular clusters: general	Moon
(Cosmology:) cosmological parameters	(Galaxy:) globular clusters: individual: ...	Neutrinos
(Cosmology:) dark ages, reionization, first stars	(Galaxy:) local interstellar matter	Nuclear reactions, nucleosynthesis, abundances
(Cosmology:) dark energy	(Galaxy:) open clusters and associations: general	Obituaries, biographies
(Cosmology:) dark matter	(Galaxy:) open clusters and associations: individual:	Occultations
(Cosmology:) diffuse radiation	(Galaxy:) solar neighborhood	Oort Cloud
(Cosmology:) distance scale	Gamma rays: diffuse background	Opacity
(Cosmology:) early Universe	Gamma rays: galaxies	Parallaxes
(Cosmology:) inflation	Gamma rays: galaxies: clusters	Planet-disk interactions
(Cosmology:) large-scale structure of Universe	Gamma rays: general	Planet-star interactions
(Cosmology:) primordial nucleosynthesis	Gamma rays: ISM	Planets and satellites: atmospheres
Dense matter	Gamma rays: stars	Planets and satellites: aurorae
Diffusion	Gravitation	Planets and satellites: composition
Dynamo	Gravitational lensing: micro	Planets and satellites: detection
Earth	Gravitational lensing: strong	Planets and satellites: dynamical evolution and
Eclipses	Gravitational lensing: weak	Planets and satellites: formation
Elementary particles	Gravitational waves	Planets and satellites: fundamental parameters
Ephemerides	History and philosophy of astronomy	Planets and satellites: general
Equation of state	Hydrodynamics	Planets and satellites: individual: ...
Extraterrestrial intelligence	Infrared: diffuse background	Planets and satellites: interiors
Galaxies: abundances	Infrared: galaxies	Planets and satellites: magnetic fields
Galaxies: active	Infrared: general	Planets and satellites: physical evolution
Galaxies: bulges	Infrared: ISM	Planets and satellites: rings
Galaxies: clusters: general	Infrared: planetary systems	Planets and satellites: surfaces
Galaxies: clusters: individual: ...	Infrared: stars	Planets and satellites: tectonics
Galaxies: clusters: intracluster medium	Instabilities	Plasmas
Galaxies: distances and redshifts	Instrumentation: adaptive optics	Polarization
Galaxies: dwarf	Instrumentation: detectors	Proper motions
Galaxies: elliptical and lenticular, cD	Instrumentation: high angular resolution	Protoplanetary disks
Galaxies: evolution	Instrumentation: interferometers	Publications, bibliography
Galaxies: formation	Instrumentation: miscellaneous	Radiation mechanisms: general
Galaxies: fundamental parameters	Instrumentation: photometers	Radiation mechanisms: non-thermal
Galaxies: general	Instrumentation: polarimeters	Radiation mechanisms: thermal
Galaxies: groups: general	Instrumentation: spectrographs	Radiative transfer
Galaxies: groups: individual: ...	Interplanetary medium	Radio continuum: galaxies
Galaxies: halos	ISM: abundances	Radio continuum: general
Galaxies: high-redshift	ISM: atoms	Radio continuum: ISM
Galaxies: individual: ...	ISM: bubbles	Radio continuum: planetary systems
Galaxies: interactions	ISM: clouds	Radio continuum: stars
Galaxies: irregular	ISM: general	Radio lines: galaxies
Galaxies: ISM	ISM: individual objects: ...	Radio lines: general
Galaxies: jets	ISM: jets and outflows	Radio lines: ISM
Galaxies: kinematics and dynamics	ISM: kinematics and dynamics	Radio lines: planetary systems
Galaxies: luminosity function, mass function	ISM: lines and bands	Radio lines: stars
Galaxies: magnetic fields	ISM: magnetic fields	Reference systems
Galaxies: nuclei	ISM: molecules	Relativistic processes
Galaxies: peculiar	ISM: structure	Scattering
Galaxies: photometry	ISM: supernova remnants	Shock waves
Galaxies: Seyfert	(ISM:) cosmic rays	Site testing
Galaxies: spiral	(ISM:) dust, extinction	Sociology of Astronomy
Galaxies: star clusters: general	(ISM:) evolution	Space vehicles
Galaxies: star clusters: individual: ...	(ISM:) Herbig-Haro objects	Space vehicles: instruments
Galaxies: star formation	(ISM:) HII regions	stability
Galaxies: starburst	(ISM:) photon-dominated region (PDR)	Standards
Galaxies: statistics	(ISM:) planetary nebulae: general	Stars: abundances

Stars: activity	(Stars:) binaries (including multiple): close	Sun: magnetic topology
Stars: AGB and post-AGB	(Stars:) binaries: eclipsing	Sun: oscillations
Stars: atmospheres	(Stars:) binaries: general	Sun: particle emission
Stars: carbon	(Stars:) binaries: spectroscopic	Sun: photosphere
Stars: chemically peculiar	(Stars:) binaries: symbiotic	Sun: radio radiation
Stars: chromospheres	(Stars:) binaries: visual	Sun: rotation
Stars: coronae	(Stars:) blue stragglers	Sun: surface magnetism
Stars: distances	(Stars:) brown dwarfs	Sun: transition region
Stars: dwarf novae	(Stars:) circumstellar matter	Sun: UV radiation
Stars: early-type	(Stars:) Gamma-ray burst: general	Sun: X-rays, gamma rays
Stars: emission-line, Be	(Stars:) Gamma-ray burst: individual: ...	(Sun:) solar wind
Stars: evolution	(Stars:) Hertzsprung-Russell and C-M diagrams	(Sun:) solar-terrestrial relations
Stars: flare	(Stars:) novae, cataclysmic variables	(Sun:) sunspots
Stars: formation	(Stars:) pulsars: general	Surveys
Stars: fundamental parameters	(Stars:) pulsars: individual ...	Teaching of Astronomy
Stars: general	(Stars:) starspots	Techniques: high angular resolution
Stars: horizontal-branch	(Stars:) subdwarfs	Techniques: image processing
Stars: imaging	(Stars:) supergiants	Techniques: imaging spectroscopy
Stars: individual: ...	(Stars:) supernovae: general	Techniques: interferometric
Stars: interiors	(Stars:) supernovae: individual: ...	Techniques: miscellaneous
Stars: kinematics and dynamics	(Stars:) white dwarfs	Techniques: photometric
Stars: late-type	(Stars:) planetary systems	Techniques: polarimetric
Stars: low-mass	Submillimeter: diffuse background	Techniques: radar astronomy
Stars: luminosity function, mass function	Submillimeter: galaxies	Techniques: radial velocities
Stars: magnetars	Submillimeter: general	Techniques: spectroscopic
Stars: magnetic field	Submillimeter: ISM	Telescopes
Stars: mass-loss	Submillimeter: planetary systems	Time
Stars: massive	Submillimeter: stars	Turbulence
Stars: neutron	Sun: abundances	Ultraviolet: galaxies
Stars: oscillations (including pulsations)	Sun: activity	Ultraviolet: general
Stars: peculiar (except chemically peculiar)	Sun: atmosphere	Ultraviolet: ISM
Stars: Population II	Sun: chromosphere	Ultraviolet: planetary systems
Stars: Population III	Sun: corona	Ultraviolet: stars
Stars: pre-main sequence	Sun: coronal mass ejections (CMEs)	Virtual observatory tools
Stars: protostars	Sun: dynamo	Waves
Stars: rotation	Sun: evolution	X-rays: binaries
Stars: solar-type	Sun: faculae, plages	X-rays: bursts
Stars: statistics	Sun: filaments, prominences	X-rays: diffuse background
Stars: variables: Cepheids	Sun: flares	X-rays: galaxies
Stars: variables: delta Scuti	Sun: fundamental parameters	X-rays: galaxies: clusters
Stars: variables: general	Sun: general	X-rays: general
Stars: variables: RR Lyrae	Sun: granulation	X-rays: individuals: ...
Stars: variables: S Doradus	Sun: helioseismology	X-rays: ISM
Stars: variables: T Tauri, Herbig Ae/Be	Sun: heliosphere	X-rays: stars
Stars: winds, outflows	Sun: infrared	Zodiacal dust
Stars: Wolf-Rayet	Sun: interior	

# Apêndice B – Lista de palavras-chaves (em português)

A parte em *itálico> e entre parênteses não deve ser usada, estando listada apenas para referência ao assunto principal.*

Aceleração de partículas	Estrelas: População II	Galáxias: estatística
Acreção, discos de acreção	Estrelas: População III	Galáxias: estrutura
Astrobiologia	Estrelas: pré-sequência principal	Galáxias: evolução
Astrometria	Estrelas: proto estrelas	Galáxias: formação
Astroquímica	Estrelas: quimicamente peculiares	Galáxias: formação estelar
Astrossismologia	Estrelas: ramo horizontal	Galáxias: fotometria
Atlas	Estrelas: rotação	Galáxias: função de luminosidade, função de massa
Balões	Estrelas: tipo anterior	Galáxias: geral
Bases de dados astronômicos: miscelânea	Estrelas: tipo solar	Galáxias: grupos: geral
Campos magnéticos	Estrelas: tipos tardios	Galáxias: grupos: individual: ...
Caos	Estrelas: variá veis: geral	Galáxias: halos
Catálogos	Estrelas: variáveis: Cefeidas	Galáxias: individual: ...
Cinturão de Kuiper : geral	Estrelas: variáveis: delta Scuti	Galáxias: interações
Cinturão de Kuiper: objetos: individual: ...	Estrelas: variáveis: RR Lyrae	Galáxias: irregulares
Cometas: geral	Estrelas: variáveis: S Doradus	Galáxias: jatos
Cometas: individual: ...	Estrelas: variáveis: T Tauri, Herbig Ae/Be	Galáxias: MIE
Condução	Estrelas: ventos, ejeção de matéria	Galáxias: núcleos
Contínuo em rádio: estrelas	Estrelas: Wolf-Rayet	Galáxias: parâmetros fundamentais
Contínuo em rádio: galáxias	<i>(Estrelas:)</i> anãs brancas	Galáxias: peculiares
Contínuo em rádio: geral	<i>(Estrelas:)</i> anãs marrons	Galáxias: Seyfert
Contínuo em rádio: MIE	<i>(Estrelas:)</i> binárias e múltiplas: cerradas	Galáxias: starburst
Contínuo em rádio: sistemas planetários	<i>(Estrelas:)</i> binárias e múltiplas: eclipsantes	<i>(Galáxias:)</i> Grupo Local
Convecção	<i>(Estrelas:)</i> binárias e múltiplas: espectroscópicas	<i>(Galáxias:)</i> meio intergaláctico
Cosmologia: miscelânea	<i>(Estrelas:)</i> binárias e múltiplas: geral	<i>(Galáxias:)</i> Nuvens de Magalhães
Cosmologia: observações	<i>(Estrelas:)</i> binárias e múltiplas: simbióticas	<i>(Galáxias:)</i> objetos BL Lacertae: geral
Cosmologia: teoria	<i>(Estrelas:)</i> binárias e múltiplas: visuais	<i>(Galáxias:)</i> objetos BL Lacertae: individual: ...
<i>(Cosmologia:)</i> energia escura	<i>(Estrelas:)</i> blue stragglers	<i>(Galáxias:)</i> quasares: geral
<i>(Cosmologia:)</i> era das trevas, reionização, primeiras	<i>(Estrelas:)</i> diagramas Hertzsprung-Russell e C-M	<i>(Galáxias:)</i> quasares: individual: ...
estrelas	<i>(Estrelas:)</i> explosões de raios gama: geral	<i>(Galáxias:)</i> quasares: linhas de absorção
<i>(Cosmologia:)</i> escala de distâncias	<i>(Estrelas:)</i> explosões de raios gama: individual: ...	<i>(Galáxias:)</i> quasares: linhas de emissão
<i>(Cosmologia:)</i> estrutura em grande escala do Universo	<i>(Estrelas:)</i> manchas estelares	Gravitação
<i>(Cosmologia:)</i> inflação	<i>(Estrelas:)</i> matéria circunstelar	Hidrodinâmica
<i>(Cosmologia:)</i> matéria escura	<i>(Estrelas:)</i> novas, variáveis cataclísmicas	História e filosofia da Astronomia
<i>(Cosmologia:)</i> nucleossíntese primordial	<i>(Estrelas:)</i> pulsares: geral	Infravermelho: estrelas
<i>(Cosmologia:)</i> parâmetros cosmológicos	<i>(Estrelas:)</i> pulsares: individual ...	Infravermelho: fundo difuso
<i>(Cosmologia:)</i> radiação cósmica de fundo	<i>(Estrelas:)</i> subanãs	Infravermelho: galáxias
<i>(Cosmologia:)</i> radiação difusa	<i>(Estrelas:)</i> supergigantes	Infravermelho: geral
<i>(Cosmologia:)</i> Universo primordial	<i>(Estrelas:)</i> supernovas: geral	Infravermelho: MIE
Dados atômicos	<i>(Estrelas:)</i> supernovas: individual: ...	Infravermelho: sistemas planetários
Dados moleculares	<i>(Estrelas:)</i> sistemas planetários	Instabilidades
Difusão	Ferramentas de observatórios virtuais	Instrumentação: detetores
Dinamo	Física de astropartículas	Instrumentação: espectrógrafos
Discos protoplanetários	Física de buracos negros	Instrumentação: fotômetros
Eclipses	Galáxia: abundâncias	Instrumentação: grande resolução angular
Efeitos atmosféricos	Galáxia: bojo	Instrumentação: interferômetros
Efemérides	Galáxia: centro	Instrumentação: miscelânea
Ensino da Astronomia	Galáxia: cinemática e dinâmica	Instrumentação: óptica adaptativa
Equação de estado	Galáxia: conteúdo estelar	Instrumentação: polarímetros
Escolha de sítios astronômicos	Galáxia: disco	Inteligência extraterrestre
Espalhamento	Galáxia: estrutura	Interações planeta-disco
Estrelas: abundâncias	Galáxia: evolução	Interações planeta-estrela
Estrelas: AGB e pós-AGB	Galáxia: formação	Lentes gravitacionais: fortes
Estrelas: atividade	Galáxia: geral	Lentes gravitacionais: fracas
Estrelas: atmosferas	Galáxia: halo	Lentes gravitacionais: micro
Estrelas: campo magnético	Galáxia: núcleo	Levantamentos
Estrelas: carbonadas	Galáxia: parâmetros fundamentais	Linhas em rádio: estrelas
Estrelas: cinemática e dinâmica	<i>(Galáxia:)</i> aglomerado s globulares: individual: ...	Linhas em rádio: galáxias
Estrelas: coroa	<i>(Galáxia:)</i> aglomerados abertos e associações: geral	Linhas em rádio: geral
Estrelas: cromosferas	<i>(Galáxia:)</i> aglomerados abertos e associações:	Linhas em rádio: MIE
Estrelas: distâncias	individual:	Linhas em rádio: sistemas planetários
Estrelas: estatística	<i>(Galáxia:)</i> aglomerados globulares: geral	Linhas: formação
Estrelas: evolução	<i>(Galáxia:)</i> matéria interestelar local	Linhas: identificação
Estrelas: flare	<i>(Galáxia:)</i> vizinhança solar	Linhas: perfis
Estrelas: formação	Galáxias: abundâncias	Lua
Estrelas: função de luminosidade, função de massa	Galáxias: aglomerados estelares: geral	Magneto-hidrodinâmica (MHD)
Estrelas: geral	Galáxias: aglomerados estelares: individual: ...	Masers
Estrelas: grande massa	Galáxias: aglomerados: geral	Matéria densa
Estrelas: imageamento	Galáxias: aglomerados: individual: ...	Mecânica celeste
Estrelas: individual: ...	Galáxias: aglomerados: meio intra-aglomerado	Meio interplanetário
Estrelas: interiores	Galáxias: alto desvio para o vermelho	Meteoritos, meteoros, meteoroides
Estrelas: linhas de emissão, Be	Galáxias: anãs	Métodos: análise de dados
Estrelas: magnetares	Galáxias: ativas	Métodos: analíticos
Estrelas: nêutrons	Galáxias: bojos	Métodos: estatísticos
Estrelas: novas anãs	Galáxias: campos magnéticos	Métodos: laboratório
Estrelas: oscilações e pulsações	Galáxias: cinemática e dinâmica	Métodos: miscelânea
Estrelas: parâmetros fundamentais	Galáxias: conteúdo estelar	Métodos: numéricos
Estrelas: peculiares	Galáxias: distâncias e desvios para o vermelho	Métodos: observacionais
Estrelas: pequena massa	Galáxias: elípticas e lenticulares, cD	MIE: abundâncias
Estrelas: perda de massa	Galáxias: espirais	MIE: átomos

MIE: bolhas	Planetas e satélites: parâmetros fundamentais	Sol: geral
MIE: campos magnéticos	Planetas e satélites: superfícies	Sol: granulação
MIE: cinemática e dinâmica	Planetas e satélites: tectonismo	Sol: heliosfera
MIE: estrutura	Plasmas	Sol: heliossismologia
MIE: geral	Poeira zodiacal	Sol: infravermelho
MIE: jatos e ejeção de matéria	Polarização	Sol: interior
MIE: linhas e bandas	Poliuição luminosa	Sol: magnetismo superficial
MIE: moléculas	Processos atômicos	Sol: oscilações
MIE: nuvens	Processos moleculares	Sol: parâmetros fundamentais
MIE: objetos individuais: ...	Processos radiativos: geral	Sol: radiação rádio
MIE: remanescentes de supernova	Processos radiativos: não térmicos	Sol: radiação UV
(MIE:) evolução	Processos radiativos: térmicos	Sol: raios-X, raios gama
(MIE:) nebulosas planetárias: geral	Processos relativísticos	Sol: região de transição
(MIE:) nebulosas planetárias: individual: ...	Publicações, bibliografia	Sol: rotação
(MIE:) objetos Herbig-Haro	Raios Gama: estrelas	Sol: topologia magnética
(MIE:) poeira, extinção	Raios Gama: fundo difuso	(Sol:) manchas solares
(MIE:) raios cósmicos	Raios Gama: galáxias	(Sol:) relações Sol-Terra
(MIE:) região dominada por fótons (PDR)	Raios Gama: Galáxias: aglomerados	(Sol:) vento solar
(MIE:) regiões H II	Raios Gama: geral	Submilimétrico: estrelas
Miscelânea	Raios Gama: MIE	Submilimétrico: fundo difuso
Movimentos próprios	Raios-X: binárias	Submilimétrico: galáxias
Neutrinos	Raios-X: estrelas	Submilimétrico: geral
Nuvem de Oort	Raios-X: explosões	Submilimétrico: MIE
Obituários, biografias	Raios-X: fundo difuso	Submilimétrico: sistemas planetários
Ocultações	Raios-X: galáxias	Técnicas: espectroscopia
Ondas	Raios-X: Galáxias: aglomerados	Técnicas: espectroscopia de imageamento
Ondas de choque	Raios-X: geral	Técnicas: fotometria
Ondas gravitacionais	Raios-X: individual: ...	Técnicas: grande resolução angular
Opacidade	Raios-X: MIE	Técnicas: interferometria
Padrões e padronização	Reações nucleares, nucleossíntese, abundâncias	Técnicas: miscelânea
Paralaxes	Reconexão magnética	Técnicas: polarimetria
Partículas elementares	Referenciais	Técnicas: processamento de imagens
Pequenos corpos, asteroides: geral	Sociologia da Astronomia	Técnicas: radarastronomia
Pequenos corpos, asteroides: individual: ...	Sol: abundâncias	Técnicas: velocidades radiais
Planetas e satélites: anéis	Sol: atividade	Telescópios
Planetas e satélites: atmosferas	Sol: atmosfera	Tempo
Planetas e satélites: auroras	Sol: coroa	Terra
Planetas e satélites: campos magnéticos	Sol: cromosfera	Transferência radiativa
Planetas e satélites: composição	Sol: dínamo	Turbulência
Planetas e satélites: detecção	Sol: ejeções coronais de massa (CMEs)	Ultravioleta: estrelas
Planetas e satélites: evolução dinâmica e estabilidade	Sol: emissão corpuscular	Ultravioleta: galáxias
Planetas e satélites: evolução física	Sol: evolução	Ultravioleta: geral
Planetas e satélites: formação	Sol: fáculas, plagas	Ultravioleta: MIE
Planetas e satélites: geral	Sol: filamentos, protuberâncias	Ultravioleta: sistemas planetários
Planetas e satélites: individual: ...	Sol: flares	Veículos espaciais
Planetas e satélites: interiores	Sol: fotosfera	Veículos espaciais: instrumentos

## Apêndice C – Esqueleto de um artigo regular ou de revisão em português

```
\documentclass{sab}
\usepackage{graphicx}
\usepackage{txfonts,natbib}
\bibpunct{(} {)} {;} {a} {} {}
\usepackage[T1]{fontenc}
\usepackage{t1enc}
\renewcommand\refname{Referências}
%
\begin{document}
%
\title{<Título>}
\subtitle{<Subtítulo>}
\author{A. Autor1 \inst{1} \and B. Autor2 \inst{2}, ...}
\institute{Instituição1 \email{autor1@inst1.br} \and Instituição2 \email{autor2@inst2.br}}
\date{Recebido ; aceito}

\abstract{<Resumo em português>}{<Resumo em inglês >}
\keywords{<palavra-chave 1 -- palavra-chave 2 -- palavra-chave 3>}}

%\tittlerunning{<tirar comentário e preencher, se título for muito longo>}
%\authorrunning{<tirar comentário e preencher, se lista de autor for muito longa>}
\maketitle
%
\section{Introdução}
<preencha o corpo do arquivo, incluindo figuras, tabelas e equações, quando necessário>
%
\begin{acknowledgements} ... \end{acknowledgements}
%
\begin{thebibliography} {}
\bibitem <preencha lista de referências>
\end{thebibliography}
\noteadd{<adite uma nota às provas, se necessário>}
\end{document}
```

## Apêndice D – Esqueleto de um artigo regular ou de revisão em inglês

```
\documentclass{sab}
\usepackage{graphicx}
\usepackage{txfonts,natbib}
\bibpunct{{()}}{;}{a}{}{,}
\usepackage[T1]{fontenc}
\usepackage{t1enc}
\renewcommand\ackname{Acknowledgements.}
\renewcommand\keywordname{Keywords.}
\renewcommand\figureptname{Figure}
\renewcommand\tableptname{Table}
\renewcommand\appendixname{Appendix}
\renewcommand\noteaddname{Note added to proofs.}
%
\begin{document}
%
\title{<Título>}
\subtitle{<Subtítulo>}
\author{A. Autor1 \inst{1} \and B. Autor2 \inst{2}, ...}
\institute{Instituição1 \email{autor1@inst1.br} \and Instituição2 \email{autor2@inst2.br}}
\date{Received ; accepted }

\Abstract {<Resumo em português>} {<Resumo em inglês >}}
\keywords{<keyword 1 -- keyword 2 -- keyword 3>}}

%\tittlerunning{<tirar comentário e preencher, se título for muito longo>}
%\authorrunning{<tirar comentário e preencher, se lista de autor for muito longa>}
\maketitle
%
\section{Introdução}
<preencha o corpo do arquivo, incluindo figuras, tabelas e equações, quando necessário>
%
\begin{acknowledgements} ... \end{acknowledgements}
%
\begin{thebibliography} {}
\bibitem <preencha lista de referências>
\end{thebibliography}
\noteadd{<adite uma nota às provas, se necessário>}
\end{document}
```



## Apêndice E – Esqueleto de um manuscrito de revisão de eventos e conferências

```
\documentclass[meeting]{sab}
\usepackage{graphicx}
\usepackage{txfonts,natbib}
\bibpunct{( )}{;}{a}{}{}
\usepackage[T1]{fontenc}
\usepackage{t1enc}
\renewcommand\refname{Referências}
%
\begin{document}
%
\title{<Título do evento>}
\meetingplace{<local do evento>}
\meetingdate{<data do evento>}
\author{A. Autor1 \inst{1} \and B. Autor2 \inst{2}, ...}
\institute{Instituição1 \email{autor1@inst1.br} \and Instituição2 \email{autor2@inst2.br}}
\date{} %Deixe vazio
\Abstract {} %Deixe vazio
\keywords{} %Deixe vazio

%\tittlerunning{<tirar comentário e preencher, se título for muito longo>}
%\authorrunning{<tirar comentário e preencher, se lista de autor for muito longa>}
\maketitle
%
\section{Introdução}
<descreva o evento>
\begin{acknowledgements} ... \end{acknowledgements}
%
\begin{thebibliography}{}
\bibitem <preencha lista de referências>
\end{thebibliography}
\end{document}
```

## Apêndice F – Esqueleto de um resumo de tese ou dissertação

```
\documentclass[dissertation]{sab}          %Comente, se for tese
% \documentclass[thesis]{sab}              %Descomente, se for tese
\usepackage{txfonts}
\begin{document}

\title{Abundâncias químicas de nebulosas planetárias na conexão bojo--disco}

\subtitle{}

\author{<Nome do(a) autor(a) da dissertação/tese>}

\institute{<Nome do instituto que sedia o programa de PG da dissertação/tese>}

\Abstract
{<Coloque apenas o resumo em Português>} {}
%Deixe o segundo par de {} vazio no comando acima

\keywords{<Coloque as palavras-chaves da dissertação/tese>}

\banca{
Prof. XXXXX (FFFF/GGG) -- orientador \\
Profª. Dra. DDDDD (FFF/GGG) \\
Prof. Dr. TTTTTTTT (RRR/HHH) \\
Prof. Dr. WWWWW (FFF/GGG) -- suplente \\
}
%Separe cada nome por \\. Preencha com nome completo e afiliação

\advisor{XXXXX (FFFF/GGG)}

\datadefesa{<Coloque a data da defesa, no formato :dia de mês de ano>}
\localdefesa{<Coloque a cidade onde a defesa ocorreu>}

\maketitle

\end{document}
```