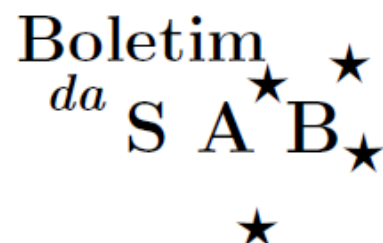


# Manual do Autor v.1.0

Comissão Editorial da SAB  
Outubro de 2010



## 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, aeguill}
```

Presentemente, na versão 2.0 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{abrahamo@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., Seçs., 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 sb.cls.

### 3.6. Apêndices

Reserve para os apêndices qualquer material e discussão mais extensa que seja secundária á 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 ~ ou \.

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

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

Ex: 206\, 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  $\text{km/s}$ .

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 ( $\backslash,$ ) entre o número e a unidade de sua medida. Ex:  $60\backslash,\text{cm}$

Não use plural em unidades de medida.

Note que a unidade de medida de temperatura no SI é K (Kelvin) e não  $^{\circ}\text{K}$  (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  $\backslash\text{ion}\{<\text{elemento}>\}\{<\text{grau de ionização}>\}$ . Para núclídeos use  $\backslash\text{element}[<\text{carga elétrica}>][<\text{número de massa}>][<\text{número atômico}>][<\text{número de nêutrons}>]\{<\text{símbolo do elemento}>\}$ ; 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 10/10/2010, ele encontra-se na versão 2.0. 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  
Accretion, accretion disks  
Asteroisemology  
Astrobiology  
Astrochemistry  
Astrometry  
Astronomical databases: miscellaneous  
Astroparticle physics  
Atlases  
Atmospheric effects  
Atomic data  
Atomic processes  
Balloons  
Black hole physics  
Catalogs  
Celestial mechanics  
Chaos  
Comets: general  
Comets: individual: ...  
Conduction  
Convection  
Cosmology: miscellaneous  
Cosmology: observations  
Cosmology: theory  
*(Cosmology:)* cosmic background radiation  
*(Cosmology:)* cosmological parameters  
*(Cosmology:)* dark ages, reionization, first stars  
*(Cosmology:)* dark energy  
*(Cosmology:)* dark matter  
*(Cosmology:)* diffuse radiation  
*(Cosmology:)* distance scale  
*(Cosmology:)* early Universe  
*(Cosmology:)* inflation  
*(Cosmology:)* large-scale structure of Universe  
*(Cosmology:)* primordial nucleosynthesis  
Dense matter  
Diffusion  
Dynamo  
Earth  
Eclipses  
Elementary particles  
Ephemerides  
Equation of state  
Extraterrestrial intelligence  
Galaxies: abundances  
Galaxies: active  
Galaxies: bulges  
Galaxies: clusters: general  
Galaxies: clusters: individual: ...  
Galaxies: clusters: intracluster medium  
Galaxies: distances and redshifts  
Galaxies: dwarf  
Galaxies: elliptical and lenticular, cD  
Galaxies: evolution  
Galaxies: formation  
Galaxies: fundamental parameters  
Galaxies: general  
Galaxies: groups: general  
Galaxies: groups: individual: ...  
Galaxies: halos  
Galaxies: high-redshift  
Galaxies: individual: ...  
Galaxies: interactions  
Galaxies: irregular  
Galaxies: ISM  
Galaxies: jets  
Galaxies: kinematics and dynamics  
Galaxies: luminosity function, mass function  
Galaxies: magnetic fields  
Galaxies: nuclei  
Galaxies: peculiar  
Galaxies: photometry  
Galaxies: Seyfert  
Galaxies: spiral  
Galaxies: star clusters: general  
Galaxies: star clusters: individual: ...  
Galaxies: star formation  
Galaxies: starburst  
Galaxies: statistics  
Galaxies: stellar content  
Galaxies: structure  
*(Galaxies:)* BL Lacertae objects: general  
*(Galaxies:)* BL Lacertae objects: individual: ...  
*(Galaxies:)* intergalactic medium  
*(Galaxies:)* Local Group  
*(Galaxies:)* Magellanic Clouds  
*(Galaxies:)* quasars: absorption lines  
*(Galaxies:)* quasars: emission lines  
*(Galaxies:)* quasars: general  
*(Galaxies:)* quasars: individual: ...  
Galaxy: abundances  
Galaxy: bulge  
Galaxy: center  
Galaxy: disk  
Galaxy: evolution  
Galaxy: formation  
Galaxy: fundamental parameters  
Galaxy: general  
Galaxy: halo  
Galaxy: kinematics and dynamics  
Galaxy: nucleus  
Galaxy: stellar content  
Galaxy: structure  
*(Galaxy:)* globular clusters: general  
*(Galaxy:)* globular clusters: individual: ...  
*(Galaxy:)* local interstellar matter  
*(Galaxy:)* open clusters and associations: general  
*(Galaxy:)* open clusters and associations: individual:  
*(Galaxy:)* solar neighborhood  
Gamma rays: diffuse background  
Gamma rays: galaxies  
Gamma rays: galaxies: clusters  
Gamma rays: general  
Gamma rays: ISM  
Gamma rays: stars  
Gravitation  
Gravitational lensing: micro  
Gravitational lensing: strong  
Gravitational lensing: weak  
Gravitational waves  
History and philosophy of astronomy  
Hydrodynamics  
Infrared: diffuse background  
Infrared: galaxies  
Infrared: general  
Infrared: ISM  
Infrared: planetary systems  
Infrared: stars  
Instabilities  
Instrumentation: adaptive optics  
Instrumentation: detectors  
Instrumentation: high angular resolution  
Instrumentation: interferometers  
Instrumentation: miscellaneous  
Instrumentation: photometers  
Instrumentation: polarimeters  
Instrumentation: spectrographs  
Interplanetary medium  
ISM: abundances  
ISM: atoms  
ISM: bubbles  
ISM: clouds  
ISM: general  
ISM: individual objects: ...  
ISM: jets and outflows  
ISM: kinematics and dynamics  
ISM: lines and bands  
ISM: magnetic fields  
ISM: molecules  
ISM: structure  
ISM: supernova remnants  
*(ISM:)* cosmic rays  
*(ISM:)* dust, extinction  
*(ISM:)* evolution  
*(ISM:)* Herbig-Haro objects  
*(ISM:)* HII regions  
*(ISM:)* photon-dominated region (PDR)  
*(ISM:)* planetary nebulae: general  
*(ISM:)* planetary nebulae: individual: ...  
Kuiper belt objects: individual: ...  
Kuiper belt: general  
Light pollution  
Line: formation  
Line: identification  
Line: profiles  
Magnetic fields  
Magnetic reconnection  
Magnetohydrodynamics (MHD)  
Masers  
Meteorites, meteors, meteoroids  
Methods: analytical  
Methods: data analysis  
Methods: laboratory  
Methods: miscellaneous  
Methods: numerical  
Methods: observational  
Methods: statistical  
Minor planets, asteroids: general  
Minor planets, asteroids: individual: ...  
Miscellaneous  
Molecular data  
Molecular processes  
Moon  
Neutrinos  
Nuclear reactions, nucleosynthesis, abundances  
Obituaries, biographies  
Occultations  
Oort Cloud  
Opacity  
Parallaxes  
Planet-disk interactions  
Planet-star interactions  
Planets and satellites: atmospheres  
Planets and satellites: aurorae  
Planets and satellites: composition  
Planets and satellites: detection  
Planets and satellites: dynamical evolution and  
Planets and satellites: formation  
Planets and satellites: fundamental parameters  
Planets and satellites: general  
Planets and satellites: individual: ...  
Planets and satellites: interiors  
Planets and satellites: magnetic fields  
Planets and satellites: physical evolution  
Planets and satellites: rings  
Planets and satellites: surfaces  
Planets and satellites: tectonics  
Plasmas  
Polarization  
Proper motions  
Protoplanetary disks  
Publications, bibliography  
Radiation mechanisms: general  
Radiation mechanisms: non-thermal  
Radiation mechanisms: thermal  
Radiative transfer  
Radio continuum: galaxies  
Radio continuum: general  
Radio continuum: ISM  
Radio continuum: planetary systems  
Radio continuum: stars  
Radio lines: galaxies  
Radio lines: general  
Radio lines: ISM  
Radio lines: planetary systems  
Radio lines: stars  
Reference systems  
Relativistic processes  
Scattering  
Shock waves  
Site testing  
Sociology of Astronomy  
Space vehicles  
Space vehicles: instruments  
stability  
Standards  
Stars: abundances

Stars: activity  
 Stars: AGB and post-AGB  
 Stars: atmospheres  
 Stars: carbon  
 Stars: chemically peculiar  
 Stars: chromospheres  
 Stars: coronae  
 Stars: distances  
 Stars: dwarf novae  
 Stars: early-type  
 Stars: emission-line, Be  
 Stars: evolution  
 Stars: flare  
 Stars: formation  
 Stars: fundamental parameters  
 Stars: general  
 Stars: horizontal-branch  
 Stars: imaging  
 Stars: individual: ...  
 Stars: interiors  
 Stars: kinematics and dynamics  
 Stars: late-type  
 Stars: low-mass  
 Stars: luminosity function, mass function  
 Stars: magnetars  
 Stars: magnetic field  
 Stars: mass-loss  
 Stars: massive  
 Stars: neutron  
 Stars: oscillations (including pulsations)  
 Stars: peculiar (except chemically peculiar)  
 Stars: Population II  
 Stars: Population III  
 Stars: pre-main sequence  
 Stars: protostars  
 Stars: rotation  
 Stars: solar-type  
 Stars: statistics  
 Stars: variables: Cepheids  
 Stars: variables: delta Scuti  
 Stars: variables: general  
 Stars: variables: RR Lyrae  
 Stars: variables: S Doradus  
 Stars: variables: T Tauri, Herbig Ae/Be  
 Stars: winds, outflows  
 Stars: Wolf-Rayet

*(Stars:)* binaries (including multiple): close  
*(Stars:)* binaries: eclipsing  
*(Stars:)* binaries: general  
*(Stars:)* binaries: spectroscopic  
*(Stars:)* binaries: symbiotic  
*(Stars:)* binaries: visual  
*(Stars:)* blue stragglers  
*(Stars:)* brown dwarfs  
*(Stars:)* circumstellar matter  
*(Stars:)* Gamma-ray burst: general  
*(Stars:)* Gamma-ray burst: individual: ...  
*(Stars:)* Hertzsprung-Russell and C-M diagrams  
*(Stars:)* novae, cataclysmic variables  
*(Stars:)* pulsars: general  
*(Stars:)* pulsars: individual ...  
*(Stars:)* starspots  
*(Stars:)* subdwarfs  
*(Stars:)* supergiants  
*(Stars:)* supernovae: general  
*(Stars:)* supernovae: individual: ...  
*(Stars:)* white dwarfs  
*(Stars:)* planetary systems  
 Submillimeter: diffuse background  
 Submillimeter: galaxies  
 Submillimeter: general  
 Submillimeter: ISM  
 Submillimeter: planetary systems  
 Submillimeter: stars  
 Sun: abundances  
 Sun: activity  
 Sun: atmosphere  
 Sun: chromosphere  
 Sun: corona  
 Sun: coronal mass ejections (CMEs)  
 Sun: dynamo  
 Sun: evolution  
 Sun: faculae, plages  
 Sun: filaments, prominences  
 Sun: flares  
 Sun: fundamental parameters  
 Sun: general  
 Sun: granulation  
 Sun: helioseismology  
 Sun: heliosphere  
 Sun: infrared  
 Sun: interior

Sun: magnetic topology  
 Sun: oscillations  
 Sun: particle emission  
 Sun: photosphere  
 Sun: radio radiation  
 Sun: rotation  
 Sun: surface magnetism  
 Sun: transition region  
 Sun: UV radiation  
 Sun: X-rays, gamma rays  
*(Sun:)* solar wind  
*(Sun:)* solar-terrestrial relations  
*(Sun:)* sunspots  
 Surveys  
 Teaching of Astronomy  
 Techniques: high angular resolution  
 Techniques: image processing  
 Techniques: imaging spectroscopy  
 Techniques: interferometric  
 Techniques: miscellaneous  
 Techniques: photometric  
 Techniques: polarimetric  
 Techniques: radar astronomy  
 Techniques: radial velocities  
 Techniques: spectroscopic  
 Telescopes  
 Time  
 Turbulence  
 Ultraviolet: galaxies  
 Ultraviolet: general  
 Ultraviolet: ISM  
 Ultraviolet: planetary systems  
 Ultraviolet: stars  
 Virtual observatory tools  
 Waves  
 X-rays: binaries  
 X-rays: bursts  
 X-rays: diffuse background  
 X-rays: galaxies  
 X-rays: galaxies: clusters  
 X-rays: general  
 X-rays: individuals: ...  
 X-rays: ISM  
 X-rays: stars  
 Zodiacal dust

# 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 estrelas	( <i>Estrelas:</i> ) diagramas Hertzsprung-Russell e C-M	( <i>Galáxias:</i> ) quasares: individual: ...
( <i>Cosmologia:</i> ) escala de distâncias	( <i>Estrelas:</i> ) explosões de raios gama: geral	( <i>Galáxias:</i> ) quasares: linhas de absorção
( <i>Cosmologia:</i> ) estrutura em grande escala do Universo	( <i>Estrelas:</i> ) explosões de raios gama: individual: ...	( <i>Galáxias:</i> ) quasares: linhas de emissão
( <i>Cosmologia:</i> ) inflação	( <i>Estrelas:</i> ) manchas estelares	Gravitação
( <i>Cosmologia:</i> ) matéria escura	( <i>Estrelas:</i> ) matéria circunstelar	Hidrodinâmica
( <i>Cosmologia:</i> ) nucleossíntese primordial	( <i>Estrelas:</i> ) novas, variáveis cataclísmicas	História e filosofia da Astronomia
( <i>Cosmologia:</i> ) parâmetros cosmológicos	( <i>Estrelas:</i> ) pulsares: geral	Infravermelho: estrelas
( <i>Cosmologia:</i> ) radiação cósmica de fundo	( <i>Estrelas:</i> ) pulsares: individual ...	Infravermelho: fundo difuso
( <i>Cosmologia:</i> ) radiação difusa	( <i>Estrelas:</i> ) subanãs	Infravermelho: galáxias
( <i>Cosmologia:</i> ) Universo primordial	( <i>Estrelas:</i> ) supergigantes	Infravermelho: geral
Dados atômicos	( <i>Estrelas:</i> ) supernovas: geral	Infravermelho: MIE
Dados moleculares	( <i>Estrelas:</i> ) supernovas: individual: ...	Infravermelho: sistemas planetários
Difusão	( <i>Estrelas:</i> ) sistemas planetários	Instabilidades
Dinamo	Ferramentas de observatórios virtuais	Instrumentação: detetores
Discos protoplanetários	Física de astropartículas	Instrumentação: espectrógrafos
Eclipses	Física de buracos negros	Instrumentação: fotômetros
Efeitos atmosféricos	Galáxia: abundâncias	Instrumentação: grande resolução angular
Efemérides	Galáxia: bojo	Instrumentação: interferômetros
Ensino da Astronomia	Galáxia: centro	Instrumentação: miscelânea
Equação de estado	Galáxia: cinemática e dinâmica	Instrumentação: óptica adaptativa
Escolha de sítios astronômicos	Galáxia: conteúdo estelar	Instrumentação: polarímetros
Espalhamento	Galáxia: disco	Inteligência extraterrestre
Estrelas: abundâncias	Galáxia: estrutura	Interações planeta-disco
Estrelas: AGB e pós-AGB	Galáxia: evolução	Interações planeta-estrela
Estrelas: atividade	Galáxia: formação	Lentes gravitacionais: fortes
Estrelas: atmosferas	Galáxia: geral	Lentes gravitacionais: fracas
Estrelas: campo magnético	Galáxia: halo	Lentes gravitacionais: micro
Estrelas: carbonadas	Galáxia: núcleo	Levantamentos
Estrelas: cinemática e dinâmica	Galáxia: parâmetros fundamentais	Linhas em rádio: estrelas
Estrelas: coroa	( <i>Galáxia:</i> ) aglomerado s globulares: individual: ...	Linhas em rádio: galáxias
Estrelas: cromosferas	( <i>Galáxia:</i> ) aglomerados abertos e associações: geral	Linhas em rádio: geral
Estrelas: distâncias	( <i>Galáxia:</i> ) aglomerados abertos e associações: individual:	Linhas em rádio: MIE
Estrelas: estatística	( <i>Galáxia:</i> ) aglomerados globulares: geral	Linhas em rádio: sistemas planetários
Estrelas: evolução	( <i>Galáxia:</i> ) matéria interestelar local	Linhas: formação
Estrelas: flare	( <i>Galáxia:</i> ) vizinhança solar	Linhas: identificação
Estrelas: formação	Galáxias: abundâncias	Linhas: perfis
Estrelas: função de luminosidade, função de massa	Galáxias: aglomerados estelares: geral	Lua
Estrelas: geral	Galáxias: aglomerados estelares: individual: ...	Magneto-hidrodinâmica (MHD)
Estrelas: grande massa	Galáxias: aglomerados: geral	Masers
Estrelas: imageamento	Galáxias: aglomerados: individual: ...	Matéria densa
Estrelas: individual: ...	Galáxias: aglomerados: meio intra-aglomerado	Mecânica celeste
Estrelas: interiores	Galáxias: alto desvio para o vermelho	Meio interplanetário
Estrelas: linhas de emissão, Be	Galáxias: anãs	Meteoritos, meteoros, meteoroides
Estrelas: magnetares	Galáxias: ativas	Métodos: análise de dados
Estrelas: nêutrons	Galáxias: bojos	Métodos: analíticos
Estrelas: novas anãs	Galáxias: campos magnéticos	Métodos: estatísticos
Estrelas: oscilações e pulsações	Galáxias: cinemática e dinâmica	Métodos: laboratório
Estrelas: parâmetros fundamentais	Galáxias: conteúdo estelar	Métodos: miscelânea
Estrelas: peculiares	Galáxias: distâncias e desvios para o vermelho	Métodos: numéricos
Estrelas: pequena massa	Galáxias: elípticas e lenticulares, cD	Métodos: observacionais
Estrelas: perda de massa	Galáxias: espirais	MIE: abundâncias
		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	Poluição 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}
\usepackage{aeuill}
\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}
\usepackage{aequill}
\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}
\usepackage{aeuill}
\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 \\
Prof. Dra. DDDDD (FFF/GGG) \\
Prof. Dr. TTTTTTTT (RRR/HHH) \\
Prof. Dr. WWWW (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}
```