

Création d'un échantillon complet

Citation

Autaire

Afin d'améliorer l'état de l'art dans le domaine de la cosmologie observationnelle à l'aide de SNe Ia et en vue de tester l'évolution de leurs propriétés avec le reshift, la première étape de ce projet a été de choisir l'échantillon d'étude.

Sommaire

| | | |
|------------|--|----------|
| 1.1 | Notion de complétude | 4 |
| 1.1.1 | Stratégies d'observations | 4 |
| 1.1.2 | Biais de Malmquist et solution | 4 |
| 1.2 | Présentation des sondages | 5 |
| 1.2.1 | The Nearby Supernova factory | 5 |
| 1.2.2 | Sloan Digital Sky Survey | 7 |
| 1.2.3 | Panoramic Survey Telescope and Rapid Response System | 7 |
| 1.2.4 | SuperNovae Legacy Survey | 7 |
| 1.2.5 | Hubble Space Telescope | 7 |
| 1.2.6 | Autres sondages : CfA1-4 et CSP | 7 |
| 1.3 | Échantillon d'étude | 7 |
| 1.3.1 | Confection | 7 |
| 1.3.2 | Présentation | 7 |
| 1.3.3 | Confirmation d'hypothèse | 7 |

1.1 Notion de complétude

Cette thèse repose sur l'étude statistique des propriétés des SNe Ia, et repose donc en premier lieu sur l'échantillon de données sur lesquelles développer notre raisonnement. Pour qu'il soit intéressant il doit être suffisamment grand, mais également représentatif de la population des SNe Ia, c'est-à-dire au plus proche d'être un tirage aléatoire de tout ce qu'il peut exister comme SNe Ia dans la nature. On parle alors d'échantillon complet. Ce concept est donc largement dépendant de la manière dont les données sont relevées.

1.1.1 Stratégies d'observations

Les supernovae sont des phénomènes transitoires, c'est-à-dire des objets dont le flux lumineux varie dans le temps, mais qui sont également brefs et rares : elles durent typiquement quelques semaines et surviennent environ une fois par siècle et par galaxie. Leur observation requiert donc des stratégies particulières. Pour déterminer leurs courbes de lumière (??) il est nécessaire d'avoir un champ de mesure suffisamment profond pour ne pas se contenter que de leur luminosité au maximum. Différentes approches peuvent entrer en jeu : les recherches ciblées et les recherches non ciblées.

Les recherches ciblées consistent à se focaliser sur des amas de galaxies connus en vue d'augmenter la probabilité d'observer des supernovae ; il paraît en effet évident que plus la concentration en étoiles est forte, plus on s'attend à avoir une haute probabilité que certaines d'entre elles entament leur fin de vie et leur explosion en supernova. Cependant, une telle pratique implique une sélection des environnements des SNe et donc un biais sur la nature des données recueillies ; dans le cas des amas de galaxies, l'environnement favorisé sera celui contenant des progéniteurs vieux, dans des galaxies massives avec peu de formation stellaire. Afin d'étudier la potentielle évolution de la population des SNe, il faut réduire au maximum ces biais et favoriser la récolte d'un échantillon représentatif de toute la zoologie des SNe Ia.

Les recherches non-ciblées utilisent de grands champ de caméra pour sonder de larges portions du ciel. Originellement (SCP, [PERLMUTTER et al., 1999](#)), leur procédé était d'effectuer une détection photométrique avant d'opérer une identification spectroscopique, confirmant leur caractère de SN Ia ou non, pour finalement décider de programmer ou non un suivi photométrique permettant l'établissement de leur courbe de lumière. Une telle pratique limite les biais mais donne des courbes de lumières pauvres en points de mesure avant le maximum de luminosité, impactant l'ajustement des courbes. Ces méthodes ont évolué pour devenir des recherches *glissantes* ([ASTIER et al., 2006](#)). Elles consistent à balayer régulièrement le ciel en observant un même champ dans un même filtre de manière répétée tous les quelques jours, afin d'à la fois détecter et extraire les courbes de lumières des SNe Ia, même si leur identification est effectuée après leur maximum de luminosité.

1.1.2 Biais de Malmquist et solution

De tels sondages ne sont cependant pas exempts d'effets de sélection. En effet, même une recherche glissante s'effectue avec un appareil de mesure ayant une capacité limitée à

détecter une source lumineuse : les objets de magnitude apparente plus élevée (luminosité plus faible) que ce seuil de détection ne seront pas inclus. Or, comme chaque astre voit sa luminosité décroître avec le carré de la distance qui le sépare de l’observation (??), cette limite implique que les astres de magnitude absolue plus élevée seront relevés à de plus grandes distances que les autres, laissant croire qu’à partir d’une certaine distance les objets sont intrinsèquement plus lumineux.

Dans le cadre des SNe Ia dont on suppose la magnitude absolue similaire, on pourrait en première approche négliger cet effet. Cependant, comme exposé en Section ??, il a été déterminé que la magnitude absolue des supernovae de type Ia est corrélée avec leur *stretch* et leur couleur de telle sorte que les plus faibles soient celles de petit stretch et de couleur rouge. Ainsi, proche du seuil de détection, les SNe Ia ne sont pas sélectionnées de manière homogène, et l’échantillon recueilli sera une sous-population laissant penser qu’avec la distance, les SNe Ia ont en moyenne un plus haut stretch et sont de couleur bleue. De tels sondages sont dits à magnitude limitée.

Le cadre de notre étude nécessite un échantillon qu’on appelle « volume-limité », pour lequel on suppose que la population résulte bien d’un tirage aléatoire de ce qui existe dans la nature. Les sondages modernes reposant sur des recherches glissantes, il nous a donc fallu les réduire pour les utiliser.

1.2 Présentation des sondages

On présente dans cette section les différents sondages utilisés dans notre étude, principalement non-ciblés. La Table 1.3 présente la comparaison des caractéristiques des sondages.

1.2.1 The Nearby Supernova factory

1.2.1.1 Introduction

La collaboration *The Nearby Supernova factory* (SNfactory, [ALDERING et al., 2002](#)) est créée peu de temps après la découverte de l’expansion accélérée de l’Univers ([RIESS et al., 1998](#); [PERLMUTTER et al., 1999](#)) avec pour but un suivi spectro-photométrique d’une précision d’environ 1% de SNe Ia proches. L’objectif est de peupler la partie basse du diagramme de HUBBLE ($0.03 < z < 0.08$), qui ne contenait alors qu’une vingtaine de SNe Ia ([HAMUY et al., 1996](#)), permettant une meilleure détermination de la constante de HUBBLE H_0^2 . La faible distance du sondage permet d’éviter d’appliquer des corrections photométriques dues au décalage vers le rouge (corrections K , voir Section ?). La mission tente également d’étudier précisément les propriétés des SNe Ia grâce au traceur LsSFR (Section ?) afin de mieux comprendre leur diversité, mettre en évidence différentes populations de supernovae et améliorer leur standardisation grâce à une meilleure compréhension de leurs variabilités et ainsi réduire les erreurs systématiques dans les mesures de paramètres cosmologiques.

1.2.1.2 Détection des supernovae

Le programme a été sujet à plusieurs évolutions au cours de son fonctionnement, notamment pour la découverte de nouveaux candidats. Ce sont d'autres télescopes qui alertent la communauté. En premier lieu, jusqu'à fin 2008, le télescope de 1,2 m du mont Palomar en Californie ([RABINOWITZ et al., 2003](#)) scannait 500 deg² du ciel chaque soir avec la caméra QUEST de 112 capteurs CCD. À partir de 2010, les candidats de SNe proviennent d'une coopération avec *Palomar Transient Factory* (PTF, [LAW et al., 2009](#)) et de données publiques. La caméra QUEST fut ensuite déplacée à La Silla au Chili (LSQ, [HADJIYSKA et al., 2012](#)) pour reprendre, mi-2012, l'activité de recherche de SNe pour SNfactory. Les candidats potentiels sont à chaque fois programmés pour observation spectroscopique afin de les identifier en tant que SNe Ia et décider de leur suivi selon des critères de qualité (nombre de points de mesure, proche et avant du maximum, non-contamination pas la luminosité de la Lune notamment). Les transmissions des filtres *B* et *V* de La Silla sont tracées Figure 1.1.

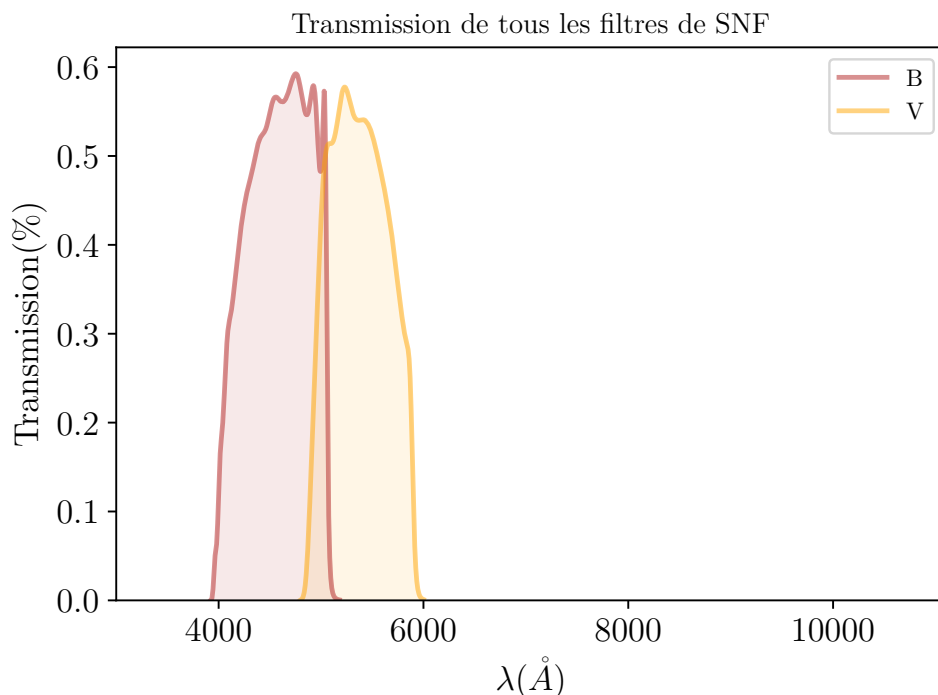


FIGURE 1.1 – Transmissions des filtres de La Silla utilisés par SNF.

1.2.1.3 Suivi spectro-photométrique

Le typage spectroscopique, quand il n'a pas déjà été réalisé par d'autres collaboration ayant donné l'alerte, est assuré par le *SuperNovae Integral Field Spectrograph* (SNIFS, [LANTZ et al., 2004](#)) du télescope de l'Université d'Hawaï de 2,2 m au sommet du Mauna Kea, mis en service en 2004. Il s'avère plus efficace qu'un typage photométrique qui nécessite plusieurs observations dans différents filtres de couleur, bien que ces dernières soient plus simple à mettre en place.

Ce spectrographe dit « à champ intégral » récolte des « cubes », des données en 3 dimensions, deux spatiales représentant un point dans le ciel plus une dimension de longueur d'onde ; chaque point de ce relevé se nomme *spaxel*, pour « spatial picture element », et ensemble forment une grille de 15×15 pour un champ de vue total de $6'',4 \times 6'',4$ dans deux longueurs d'ondes : une voie bleue (B) de 3200 à 5200 Å et une voie rouge (R) de 5100 à 10 000 Å.

En plus de cette voie, SNIFS possède une voie photométrique utilisant 5 filtres *ugriz* pour suivre l'absorption atmosphérique, et une voie de guidage avec un filtre V pour aider le télescope à la focalisation. Le champ de ces caméras est de $4',5 \times 9'$.

1.2.1.4 Taux de formation stellaire spécifique spectroscopique

La spécificité de SNIFS est de permettre des mesures spectroscopiques de l'environnement immédiat des SNe, développée dans [RIGAULT et al. \(2013\)](#) et résumée dans [RIGAULT et al. \(2020\)](#). Ce procédé commence par modéliser le spectre du ciel que l'on soustrait aux cubes avant d'extraire le spectre de l'environnement dans un rayon de 1 kpc projeté autour de la position des SNe Ia. Ces données permettent de détecter l'émission de raies $H\alpha$, l'un des indicateurs traditionnellement les plus utilisés pour mesurer le taux de formation stellaire (*stellar formation rate*, SFR ; cf. [KENNICUTT \(1998\)](#)).

Description principe

1.2.1.5 Description des données conservées

De 2004 à 2013, SNfactory a classifié 1364 objets dont plus de 1000 supernovae, observé 645 SNe Ia au moins une fois et en a suivi plus de 271 SNe Ia, avec au moins 5 points de mesure ([COPIN, 2013](#)).

Sur celles-ci, 198 ont des mesures satisfaisant les contraintes nécessaires à l'établissement de leur courbe de lumière et sont associées à une galaxie hôte permettant de déterminer leur redshift ; pour efficacement déterminer les propriétés locales de leur environnement, seules les SNe entre $z = 0.02$ et $z = 0.08$ sont conservées, amenant l'échantillon à 160 objets.

Les données pour lesquelles les images des galaxies hôtes dans les bandes photométriques g et i sont contaminées par la luminosité des SNe sont également rejetées ; ces bandes s'avèrent en effet nécessaires à la détermination de la masse stellaire de la galaxie. Cette coupe réduit l'échantillon à 147 objets.

Les SNe considérées comme trop « anormales » sont exclues car supposées non représentatives de la population générale que l'on souhaite étudier. Elles sont au nombre de 6.

Finalement, parmi ces 141, ne sont conservées que celles provenant directement des collaborations internes **ou uniquement celles SNIFSées ?**, c'est-à-dire celles de SNf, PTF et LSQ. L'échantillon final est alors de 114 données. L'ensemble de ces critères de sélection est résumé Table [1.1](#).

Grâce au suivi spectroscopique de tous les candidats à $r \lesssim 19,5$ mag et ces limitations en redshift, ces données sont considérées comme étant limitées en volume, c'est-à-dire un tirage aléatoire des populations sous-jacentes de SNe Ia.

TABLE 1.1 – Critères de sélection des SNe Ia suivies par SNfactory.

| Critères de sélection | Nb de SNe Ia |
|---------------------------------|--------------|
| Suivies | 271 |
| Courbe de lumière + hôte | 198 |
| $0.02 < z < 0.08$ | 160 |
| Hôte g et i non contaminées | 147 |
| SNe Ia « normales » | 141 |
| SNf LSQ ou PTF seulement | 114 |

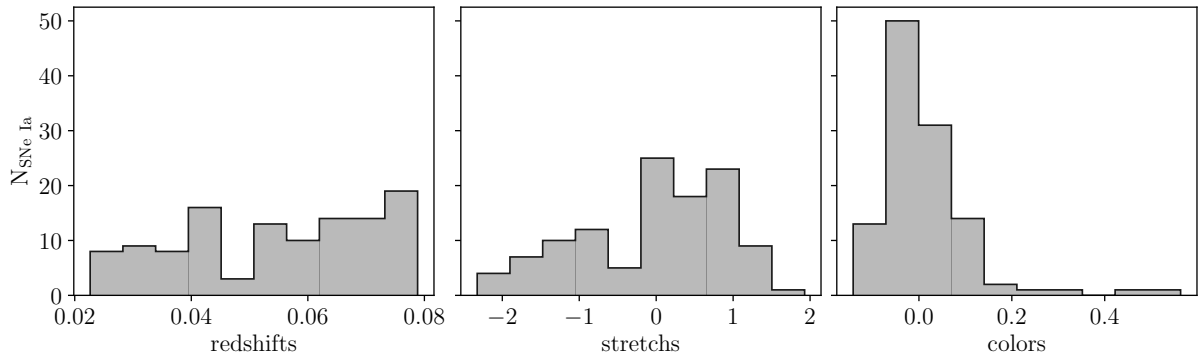


FIGURE 1.2 – Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 114 données de SNfactory.

1.2.2 Sloan Digital Sky Survey

1.2.2.1 Introduction

Le *Sloan Digital Sky Survey* (SDSS, [FRIEMAN et al., 2008](#); [SAKO et al., 2008, 2018](#)) est un sondage astronomique majeur qui a débuté en 2000 et est encore actif aujourd'hui. Le programme se divise en cinq phases d'observation de différents objets astrophysiques, de simples étoiles aux grandes structures de l'Univers. La partie supernova du sondage est une des trois composantes de la seconde phase et s'étend de 2005 à 2008 ; ce sera la seule que nous détaillerons ici. Son objectif principal est de répondre au manque de données astrophysiques à redshifts intermédiaires par rapport aux sondages de l'époque : l'intervalle de redshifts sondés est entre $0.05 \lesssim z \lesssim 0.45$, partie encore peu peuplée en 2005. À cela s'ajoute la volonté de réduire les limitations systématiques des autres programmes afin d'améliorer les contraintes sur les propriétés de l'énergie sombre, par l'utilisation de sa combinaison unique de couverture céleste, précision photométrique et grande sensibilité. Ceci est rendu possible grâce à la première phase du sondage qui a apporté une large base de données d'images de références, de catalogue d'objets et de calibration photométrique.

1.2.2.2 Détection des supernovae

La stratégie d'observation de SDSS se concentre sur 300 deg^2 du ciel faiblement affectée par l'extinction galactique, nommée Bande 82, en y répétant l'acquisition. Elle est réalisée grâce au télescope optique dédié de 2,5 m ([GUNN et al., 2006](#)) à Apache Point au Nouveau

Mexique, couplé à une caméra CCD (GUNN et al., 1998) à 5 filtres optiques (*ugriz*, FUKUGITA et al., 1996) qui tournent avec une cadence relativement haute, environ une acquisition toutes les 4 à 5 nuits. Les transmissions de ces filtres sont tracées Figure 1.3a. Le procédé d’acquisition est similaire à celui de SNf, étant tous les deux des sondages à recherche glissante : différentes images du ciel sont comparées pour détecter les phénomènes transitoires et créer des courbes de lumière. Cette stratégie a permis à SDSS de détecter la majeure partie de ses SNe bien avant leur maximum d’émission (pour $z \lesssim 0.3$) avec des courbes bien échantillonnées en plusieurs bandes photométriques (cf. Figure 1.3b).

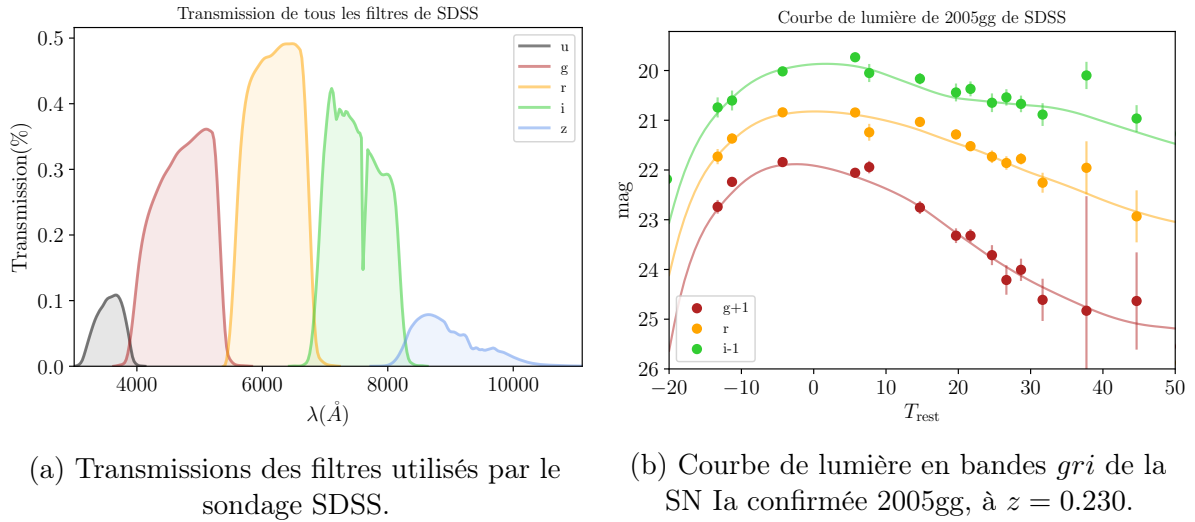


FIGURE 1.3 – Caractéristiques du sondage SDSS.

Pour discriminer entre bruit de fond et réelle variation astronomique, une inspection visuelle par un humain était systématiquement nécessaire jusqu’en 2006, *via* une interface web comportant les images dans les filtres *gri* et d’autres informations pertinentes. Des 5 filtres utilisés, ce sont donc ces trois-là qui forment les meilleures mesures. Après cette date, la détection est en partie laissée au logiciel *autoscaner*. Sur les trois saisons d’observation, ce sont 10258 nouveaux objets transitoires qui ont été découverts.

1.2.2.3 Suivi spectro-photométrique

Le typage de SDSS utilise de nombreux différents télescopes : le HET de 9,2 m (HILL et al., 1998), le ARC¹ de 3,5 m, Subaru de 8,2 m (KASHIKAWA et al., 2000), le WHT² de 4,2 m, le MDM³ de 2,4 m, le Keck de 10 m (OKE et al., 1995), le TNG⁴ de 3,5 m, le NTT de 3,6 m (DEKKER et al., 1986), le NOT⁵ de 2,5 m, les télescopes de *Magellan*⁶ de 6,5 m et le SALT de 11 m (BURGH et al., 2003) ; plusieurs de ces télescopes pouvaient être prévus pour observation la même nuit, rendant au total le temps alloué à la spectroscopie

1. <http://www.apo.nmsu.edu/arc35m/Instruments/DIS/#B>
2. http://www.ing.iac.es/PR/wht_info/whtisis.html
3. <http://www.astronomy.ohio-state.edu/MDM/CCDS/>
4. <http://www.tng.iac.es/instruments/lrs/>
5. <http://www.not.iac.es/instruments/alfosc/>
6. <http://www.lco.cl/magellan-telescopes/>

supérieur au temps alloué à l'acquisition optique, permettant l'acquisition de tous les candidats à $z \lesssim 0.15$.

Cependant, le nombre de candidat par nuit excède largement les capacités de suivi spectroscopique, obligeant les opérateurs à faire une sélection des cibles à analyser. Ainsi, un typage photométrique a également été réalisé en comparant les courbes de lumière dans les bandes *gri* avec des bibliothèques de différents modèles pour en estimer les paramètres (redshift, date du maximum de flux, magnitude apparente, contamination galactique...) et permettre de prioriser les cibles à suivre spectroscopiquement. Notamment, les SNe Ia les plus prioritaires sont celles qui sont bien séparées du centre galactique ($\gtrsim 1''$), avec un contraste de luminosité SN/galaxie raisonnable (critère visuel), et dont la galaxie hôte est relativement rouge. Le sondage requiert généralement deux détections avant le suivi spectroscopique, mais par manque de candidats à bas redshift ce critère a pu être réduit contrairement aux données à $z \gtrsim 0.2$ où les candidats ne manquent pas. L'algorithme choisi par SDSS se rapproche fortement de celui du sondage SNLS, cf Section 1.2.4.

En combinant les trois saisons d'observation, la phase II de SDSS a spectroscopiquement confirmé 499 SNe Ia (SAKO et al., 2018).

1.2.2.4 Données conservées

Après l'acquisition des données, une sélection supplémentaire s'applique pour ne retenir que les données dites « cosmologiques », c'est-à-dire qui correspondent aux exigences de qualité pour être insérées dans le diagramme de HUBBLE. Pour SDSS, en appelant T_{rest} le temps en jours par rapport au maximum d'émission en bande B , les critères sur les courbes de lumière avancés dans KESSLER et al. (2009a) sont les suivants :

- 1) Au moins 1 mesure avant $T_{\text{rest}} < 0$ jour ;
- 2) Au moins 1 mesure après $T_{\text{rest}} > 10$ jours ;
- 3) Au moins 5 mesures entre $-15 < T_{\text{rest}} < 60$ jours ;
- 4) Au moins 1 mesure avec un rapport signal sur bruit > 5 en bande g , r et i ;
- 5) $\mathcal{P}_{\text{fit}} > 0.001$, où \mathcal{P}_{fit} est la probabilité d'optimisation par degré de liberté donné par le programme MLCS2K2, similaire à SALT2.4 (cf. Section ??).

Dans l'analyse finale de SCOLNIC et al. (2018), les données photométriques qui sont considérées aberrantes ($> 4\sigma$) sont retirées. Le nombre total de données conservées est alors de 335. La Figure 1.4 en présente les histogrammes en redshift, stretch et couleur.

1.2.3 Panoramic Survey Telescope and Rapid Response System

1.2.3.1 Introduction

Le *Panoramic Survey Telescope and Rapid Response System* (Pan-STARRS, CHAMBERS et al., 2016; SCOLNIC et al., 2018) est un site d'imagerie et de traitement de données astronomiques à grand champ, dont le premier télescope, PS1 (se confondant par la suite avec le nom du sondage) est situé au sommet du mont Haleakala sur l'île Maui de la chaîne d'îles hawaïenne. Son relevé a commencé en 2009 pour se terminer en 2014. Son

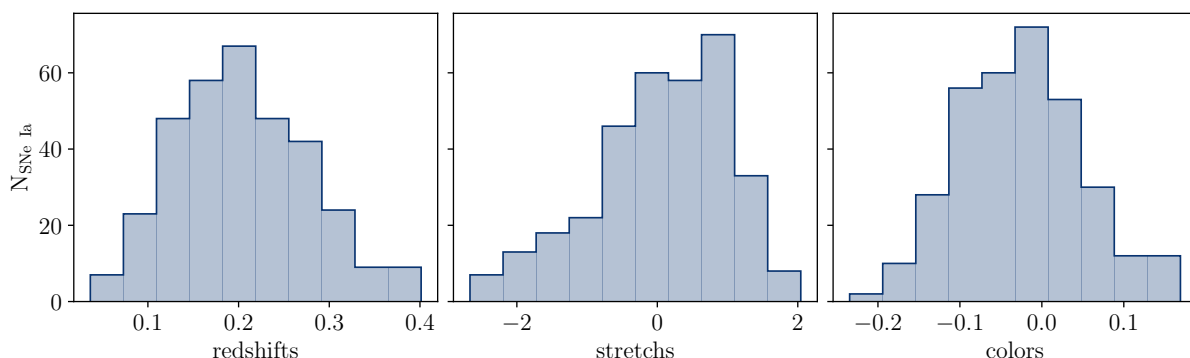


FIGURE 1.4 – Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 335 données de SDSS.

intervalle de redshifts sondés s'étant de $0.02 < z < 0.65$, et ses objectifs scientifiques sont nombreux. Cela inclut la photométrie de précision d'étoiles dans la Voie Lactée, le sondage du système solaire avec recherche d'astres dangereux dans les environs de la Terre, l'étude des phénomènes transitoires et la volonté de poser de nouvelles contraintes sur l'énergie et la matière sombres. Ces deux derniers objectifs sont ceux qui nous importent.

1.2.3.2 Détection des supernovae

Les relevés de PS1 sont réalisés grâce au sous-programme *Medium Deep Survey* (MDS) se concentrant sur 10 champs déjà bien étudiés de 7 deg^2 chacun, pour une surface totale de 70 deg^2 et comptabilisant 25% du temps de PS1. Sa cadence est de 7 jours par filtre sur une période de 6 à 8 mois avec une profondeur de champ en bande g de 23,1 mag. Son télescope (HODAPP et al., 2004) est composé d'un miroir primaire de 1,8 m et d'un secondaire de 0,9 m, couplés à la *Gigapixel Camera #1* (GPC1, KAISER et al., 2010; TONRY et al., 2006) observant une zone du ciel de $3;3$ de diamètre. Les observations s'effectuent par l'utilisation combinées de 5 filtres $grizy_{P1}$. Ils sont globalement similaires à ceux de SDSS (voir Section 1.2.2) à l'exception de la bande g_{P1} qui est 20 nm plus étendu du côté rouge du spectre et la bande z_{P1} qui a une coupe plus nette à 922 nm. Les transmissions des filtres sont tracées Figure 1.5.

1.2.3.3 Suivi spectro-photométrique

Comme SDSS, PS1 utilise de nombreux différents instruments pour le suivi spectroscopique : le *Blue Channel Spectrograph* (SCHMIDT et al., 1989) et le *Hectospec* (FABRICANT et al., 2005) sur le télescope MMT de 6,5 m, les spectrographes de *Gemini Multi-Object Spectrographs* (GMOS, HOOK et al., 2004), le *Low Dispersion Survey Spectrograph-3* (LDSS3⁷) et le *Magellan Echellette* (MagE, MARSHALL et al., 2008) sur le télescope *Magellan Clay* de 6,5 m, le *Inamori-Magella Areal Camera and Spectrograph* (IMACS, DRESSLER et al., 2011) sur le télescope *Magellan Baade* de 6,5 m, le spectrographe ISIS sur le WHT⁸ de 4,2 m, et le DEIMOS (FABER et al., 2003) sur le Keck de 10 m (OKE et al., 1995).

7. <http://www.lco.cl/telescopes-information/magellan/instruments-1/ldss-3-1>

8. http://www.ing.iac.es/PR/wht_info/whtisis.html

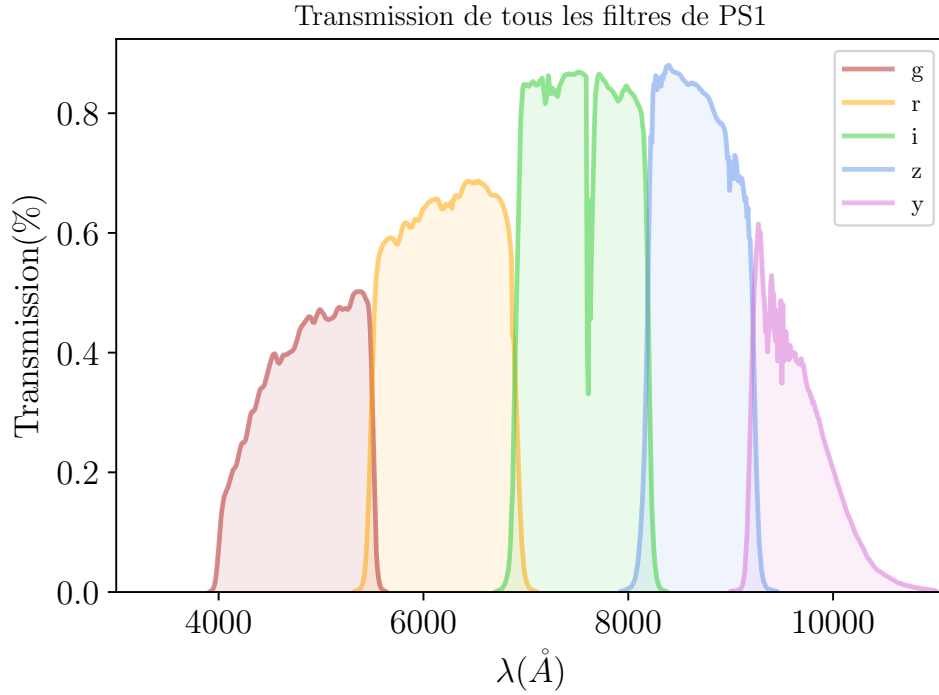


FIGURE 1.5 – Transmissions des filtres utilisés par PS1.

Les critères les plus importants pour la sélection de candidats à observer spectroscopiquement sont la position et la luminosité : *Magellan* et *Gemini* ne peuvent pointer que 5 des 10 champs du MDS, et certains appareils ne peuvent acquérir des données qu'à $r_{P1} \lesssim 21,5$ mag. La quantité de données observées par PS1 a souffert d'un manque d'accès aux télescopes, de mauvais temps et de maintenance, réduisant l'efficacité de suivi. L'évolution de ce paramètre en fonction de la magnitude est donnée Figure 1.12. En résumé, la limite de détection pour identifier les phénomènes transitoires produit des courbes de lumière de qualité pour les SNe Ia de $m < 24$, alors que l'échantillon spectroscopique est principalement constitué d'objets de $m < 22$. Au total, ce sont 365 SNe Ia confirmées qui constituent l'échantillon de PS1.

1.2.3.4 Données conservées

Comme pour SDSS, pour une analyse cosmologique de qualité chaque SN Ia se doit d'avoir une courbe de lumière bien échantillonnée pour correctement contraindre les paramètres d'optimisation, mais également que ses propriétés permettent de limiter les biais systématiques dans la distance finale. Ainsi, [SCOLNIC et al. \(2018\)](#) utilisent les coupes suivantes :

- 1) Optimisation donnant $\chi^2/\text{NDOF} < 3.0$ (avec NDOF le nombre de degrés de liberté), réduisant le sondage à 332 données ;
- 2) Erreur sur x_1 (σ_{x_1}) < 1.0 , laissant 303 SNe Ia ;
- 3) Erreur sur le pic de magnitude (σ_{pkmjd}) < 2.0 , ne causant aucune coupe ;
- 4) Paramètre de couleur c tel que $-0.3 < c < 0.3$, rejetant 10 SNe Ia pour 293 restantes ;

TABLE 1.2 – Critères de sélection des SNe Ia suivies par PS1.

| Critères de sélection | Nb de SNe Ia |
|-------------------------------|--------------|
| Confirmées | 365 |
| Courbe de lumière | 332 |
| $\sigma_{x_1} < 1$ | 303 |
| $\sigma_{\text{pkmjd}} < 2$ | 303 |
| $-0.3 < c < 0.3$ | 293 |
| $-3 < x_1 < 3$ | 288 |
| $E(B - V)_{\text{MW}} < 0.20$ | 288 |
| $T_{\text{max}} > 5$ | 282 |
| Coupe par BBC | 279 |

Notes. Le nombre de SNe est tiré de l'analyse de Pantheon.

- 5) Paramètre de stretch x_1 tel que $-3 < x_1 < 3$, que 5 SNe Ia ne vérifient pas ;
- 6) Extinction de la Voie Lactée $E(B - V)_{\text{MW}} < 0,20$ mag, ne s'appliquant pas aux données de PS1 grâce à la faible extinction des champs du MDS ;
- 7) Au moins une mesure à $T_{\text{rest}} > 5$ jours, excluant 6 SNe Ia pour un total de 282 SNe Ia.

Une ultime coupe de l'analyse cosmologique par *BEAMS with Bias Correction* (BBC, [KESSLER et SCOLNIC, 2017](#)) réduit cet échantillon à 279 données. La méthode BBC impose que les propriétés d'une SN se retrouvent dans les 99.999% d'un échantillon simulé de 500 000 SNe du même sondage ; en l'occurrence les 3 SNe Ia ne passant pas cette restriction ont pour paramètres (x_1, c) : $(-2.915, 0.083)$, $(-1.702, 0.271)$, et $(-0.893, 0.298)$. Ce procédé sera discuté Chapitre ?? . La Table 1.2 résume cette sélection, et la Figure 1.6 présente les histogrammes en redshifts, stretch et couleur de ces 279 données.

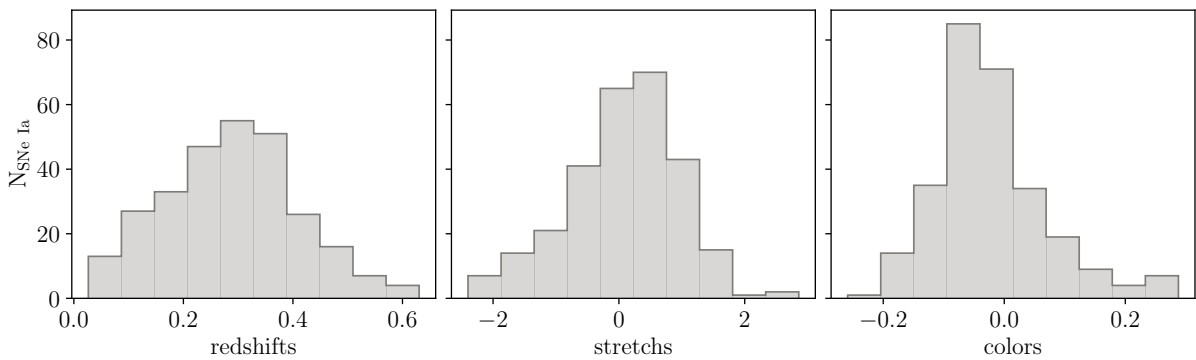


FIGURE 1.6 – Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 279 données de PS1.

1.2.4 SuperNovae Legacy Survey

conley2011, sullivan2011

1.2.4.1 Introduction

Le *Supernova Legacy Survey* (SNLS, [ASTIER et al., 2006](#); [SULLIVAN et al., 2011](#)) est un programme astronomique s'étendant sur 5 ans entre 2003 et début 2009, dont le but principal est de mesurer l'expansion de l'Univers à l'aide de SNe Ia *via* la mesure du paramètre d'état de l'énergie sombre w à 5% de précision statistique et 10% en incluant les effets systématiques. Il a été conçu dans le but d'améliorer significativement les sondages passés grâce à sa recherche glissante d'une part, mais également grâce à l'exploitation du service d'observation à la fois pour la photométrie et la spectroscopie, réduisant l'impact du mauvais temps. L'utilisation d'un seul instrument d'imagerie pour observer les mêmes champs réduit les incertitudes systématiques photométriques; l'observation de service optimise à la fois le rendement du temps d'observation spectroscopique et l'échantillonnage de la courbe de lumière.

1.2.4.2 Détection des supernovae

SNLS utilise la caméra MegaCam ([BOULADE et al., 2003](#)), associée au télescope Canada-France-Hawaï⁹, en se concentrant sur la partie profonde du CFHTLS¹⁰ représentant 4 deg² du ciel réparti sur 4 champs de 1 deg² chacun et à faible extinction galactique. L'acquisition se fait en 4 bandes $g'r'i'z'$ avec une cadence de 7 jours et une profondeur de 24,1 mag en bande i ¹¹ (et 25,5 mag en bande g). Le système de filtre de SNLS est similaire à celui de SDSS (cf. Section 1.2.2), mais la spécificité de SNLS est de pouvoir correctement mesurer la couleur de toutes les SNe Ia sur la majeure partie de l'intervalle de redshifts sondés grâce à ses 4 filtres permettant d'intégrer les corrections K aux mesures (contre la restriction aux bandes gri de SDSS). Les transmissions des filtres sont tracées Figure 1.7a, et un exemple de courbe de lumière est donné Figure 1.7b

1.2.4.3 Suivi spectro-photométrique

Par la profondeur de son acquisition, SNLS utilise des télescopes dont les miroirs ont un diamètre entre 8 et 10 m : le Keck, le Very Large Telescope (VLT,) et les télescopes Gemini pour le typage et la détermination du redshift. Toutes les données de SNLS doivent être confirmées spectroscopiquement. La partie photométrique du sondage délivrant plus de candidats qu'il n'est possible d'observer spectroscopiquement, un classement des phénomènes transitoires a dû être effectué. Ce classement est déterminé en vue d'optimiser le rendement en SNe Ia, et utilise à la fois un outil de sélection photométrique réalisant un ajustement de courbe de lumières en temps réel pour éviter la contamination avec d'autres types de SNe Ia, mais utilise également une base de données de tous les phénomènes transitoires observés pour écarter les étoiles variables qui varient sur de longs temps (plus d'une année). Les candidates les moins lumineux, $i > 24,5$ mag (probablement à $z > 1$)

9. <https://www.cfht.hawaii.edu/>

10. <https://www.cfht.hawaii.edu/Science/CFHTLS/>

11. <https://www.cfht.hawaii.edu/Science/CFHTLS/cfhtlsfinalreleaseexecsummary.html>

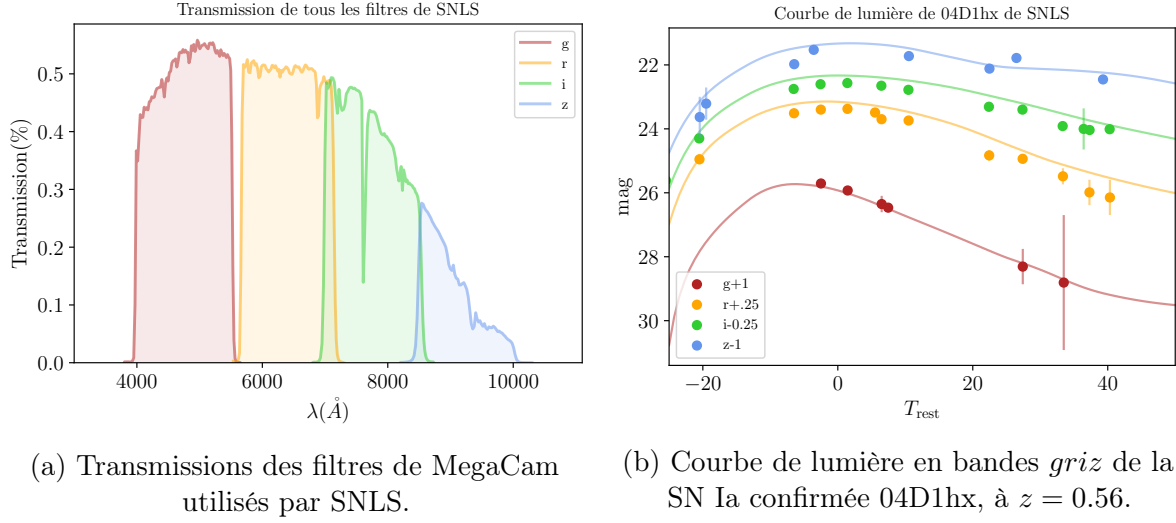


FIGURE 1.7 – Caractéristiques du sondage SNLS.

et ceux dont la luminosité n'est que faiblement supérieure à celle de leur galaxie hôte (complexifiant l'identification) ne sont pas observés : avec cette méthode, environ 70% des candidats observés se sont avérés être des SNe Ia. Sur la totalité de l'existence de ce sondage, ce sont 242 supernovae qui ont été suivies et confirmées. L'efficacité spectroscopique du sondage est tracée Figure 1.12.

1.2.4.4 Données conservées

Toujours suivant [SCOLNIC et al. \(2018\)](#), les données conservées répondent aux coupes mentionnées Section 1.2.3, les mêmes que pour PS1. L'échantillon final se compose alors de 236 SNe Ia. Une présentation graphique des données en redshift, stretch et couleur de ces données est présentée Figure 1.8.

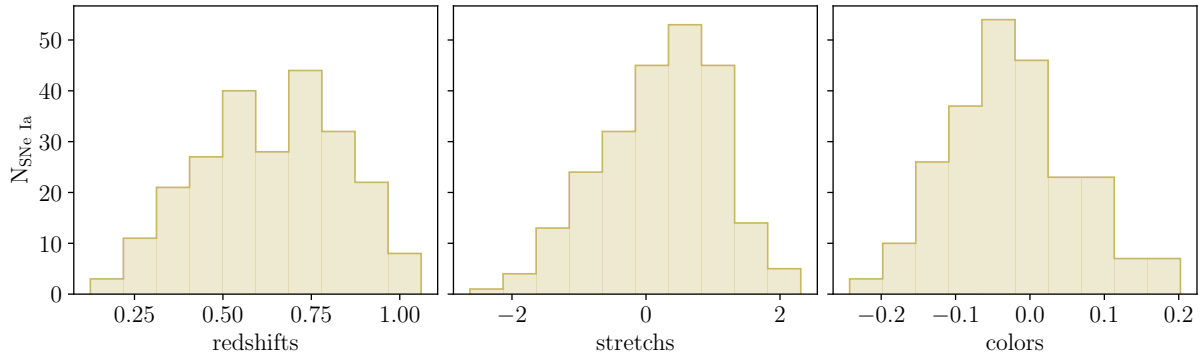


FIGURE 1.8 – Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 236 données de SNLS.

1.2.5 HUBBLE Space Telescope

1.2.5.1 Introduction

Le sondage HUBBLE *Higher z Supernova Search* (HHZSS, [STROLGER et al., 2004](#)) est le premier sondage de recherche de SNe depuis l'espace. Son but principal est d'étudier la présence de biais astrophysiques rendant les SNe Ia intrinsèquement moins lumineuses avec la distance, imitant une preuve de l'existence de l'énergie sombre. Ce programme vise à relever des données au-delà de $z = 1$, entre $1 < z < 2$. Dans cette plage, les SNe Ia devraient exploser à une époque de décélération cosmique, devenant ainsi relativement plus brillantes qu'à des décalages vers le rouge plus faibles. On s'attend à ce que cela se distingue clairement des simples effets de mesure astrophysiques, permettant une meilleure connaissance des SNe Ia. Étudier de manière approfondie et fiable ces SNe Ia et réaliser les observations de suivi nécessaires pour une telle étude nécessite des observations plus profondes que ce qui peut être réalisé avec des télescopes terrestres. Les observations de ce sondage s'étendent sur une plage 8 mois

1.2.5.2 Détection des supernovae

Ce programme utilise le sondage *Great Observatories Origins Deep Survey* (GOODS, ?) et les caractéristiques du HUBBLE *Space Telescope* (HST, ?, , donnant usuellement son nom au sondage) et de *Advanced Camera for Surveys* (ACS, ?). GOODS combine des observations multibandes extrêmement profondes de l'ultraviolet à l'optique (dans le référentiel au repos) par le biais des filtres F435W, F606W, F775W et F850LP. Deux champs ont été observés pour une surface totale d'acquisition de 300 arcmin^2 , chacun à haute latitude écliptique pour permettre aux opérations au sol d'observer depuis les deux hémisphères. Sa cadence est d'environ 45 jours, suffisante pour détecter les SNe Ia vers le maximum d'émission pour $z \approx 1$ et avant le maximum pour $z > 1.3$ (dû à l'étalement de la courbe de lumière du fait de l'expansion ; dans le référentiel au repos le temps de montée typique est de ≈ 20 jours), mais permet également de s'assurer qu'une SN dépassant le seuil de détection ne repasse pas en-dessous avant seconde observation. Les transmissions des filtres utilisés par le sondage sont tracées Figure [1.9](#).

1.2.5.3 Suivi spectro-photométrique

Le HST, grâce à sa présence dans l'espace notamment, permet de produire des spectres avec un rapport signal sur bruit significativement supérieur à ce qu'il est possible d'atteindre par rapport à un instrument au sol. Il est cependant limité par sa faible résolution spectrale et le recouvrement de multiples ordres spectraux d'autres sources proches : ainsi, seules les SNe avec une séparation angulaire notable avec leur hôte et d'autres sources lumineuses ont été observées.

Ces données à haut redshift, incluses dans Pantheon, se révèlent d'une grande importance par leur poids dans le diagramme de HUBBLE pour tester l'évolution des propriétés des SNe. À ces distances, le typage peut s'avérer difficile mais la classification était suffisamment robuste pour les inclure dans l'analyse cosmologique ([SCOLNIC et al., 2018](#)) ; ces données ne sont donc pas sujettes aux coupes en redshifts de la Section [1.3.1](#).

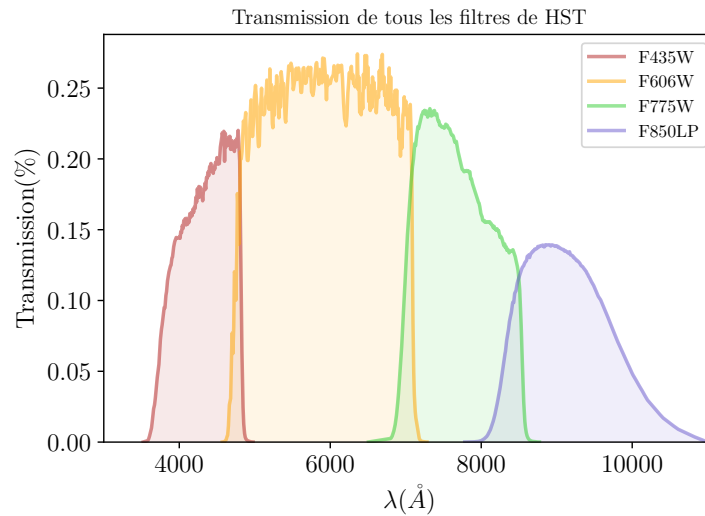


FIGURE 1.9 – Transmissions des filtres de ACS utilisés par HST.

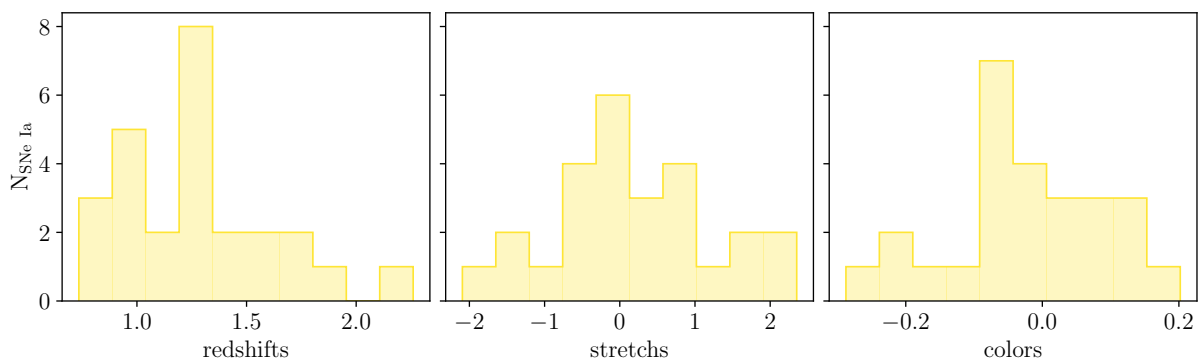


FIGURE 1.10 – Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 26 données de HST.

1.2.6 Autres sondages : CfA1-4 et CSP

conley2011 : The current nearby SN set is dominated by five main samples : Calán/Tololo (Hamuy et al. 1996, 29 SNe), CfAI (Riess et al. 1999, 22 SNe), CfAII (Jha et al. 2006, 44 SNe), CfAIII (Hicken et al. 2009b, 185 SNe), and CSP (Contreras et al. 2010, 35 SNe).

1.2.7 Résumé et comparaison

Différentes techniques et c'est bien compliqué tout ça. Beaucoup de calibration, etc.

1.3 Échantillon d'étude

Nous détaillons dans cette Section la procédure de construction de notre échantillon volume-limité comme expliqué partie 1.1.2. Notre étude se base sur les données de la combinaison de sondage Pantheon (SCOLNIC et al., 2018), en remplaçant la combinaison ciblée LOWZ par les données SNfactory dont la sélection est maîtrisée et permettant

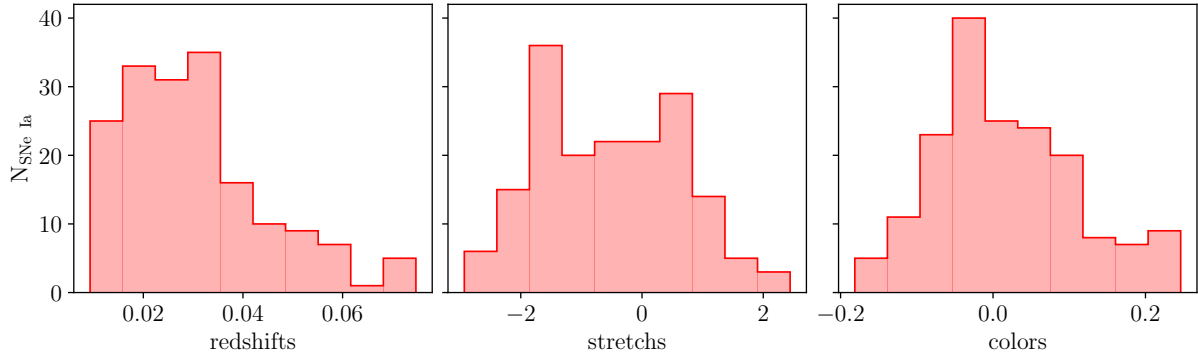


FIGURE 1.11 – Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 172 données de LOWZ.

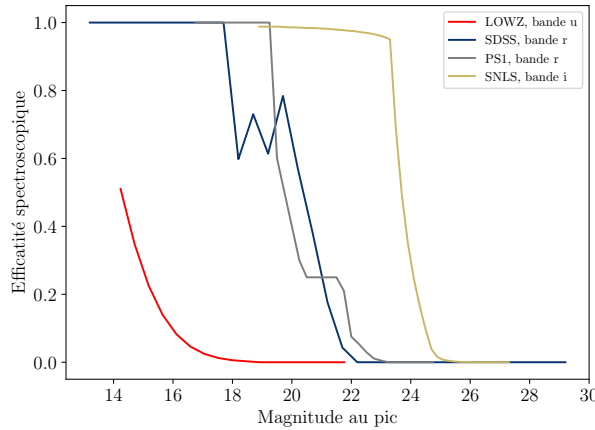


FIGURE 1.12 – Comparaison des efficacités spectroscopiques des différents sondages.

une étude de sous-population grâce au LsSFR. Les données de HST étant complètes, la confection de notre échantillon se concentre sur les sondages SDSS, PS1 et SNLS ; leur nature non-ciblée et limitée en magnitude permet d'en construire une portion limitée en volume.

1.3.1 Confection

Nous détaillons ici deux des approches mises en place visant à déterminer la portion des sondages que l'on peut considérer limitées en volume.

1.3.1.1 Approche statistique

À partir des données publiées dans [SCOLNIC et al. \(2018\)](#)¹², il est possible de tracer l'histogramme des SNe Ia en fonction du redshift ; un exemple est montré Figure 1.13 pour les données de SNLS. En supposant une densité volumique de supernovae uniforme, chaque intervalle de redshift comprend un volume de plus en plus grand et on s'attend donc à observer toujours plus de SNe Ia avec la distance.

La chute de nombre de SNe Ia provient de cette limitation du sondage à mesurer la luminosité. Notre première approche a été de se baser sur une étude statistique pour

12. https://archive.stsci.edu/hlsps/ps1cosmo/scolnic/data_fitres

TABLE 1.3 – Comparaison des caractéristiques des sondages utilisés.

| Sondage | Surface (deg ²) | Cadence (jours) | Filtres | Profondeur (mag) | Intervalle z | N_{SN} |
|---------|-----------------------------|-----------------|---------------------|-------------------|--------------------|-----------------|
| SNf | 500 | 1 | BR | $r \lesssim 19.5$ | $0.023 < z < 0.08$ | 114 |
| LOWZ | ? | ? | ? | ? | $0.009 < z < 0.07$ | 172 |
| SDSS | 300 | 4 | $ugriz$ | $r \lesssim 20.5$ | $0.037 < z < 0.40$ | 335 |
| PS1 | 70 | 7 | $grizy_{\text{P1}}$ | $r \lesssim 23.1$ | $0.026 < z < 0.63$ | 279 |
| SNLS | 4 | 7 | $g'r'i'z'$ | $i \lesssim 24.1$ | $0.125 < z < 1.06$ | 236 |
| HST | ? | ? | ? | ? | $0.735 < z < 2.26$ | 26 |
| Total | | | — | | | 1162 |

Notes. Le nombre de SNe est tiré de l'analyse de Pantheon.

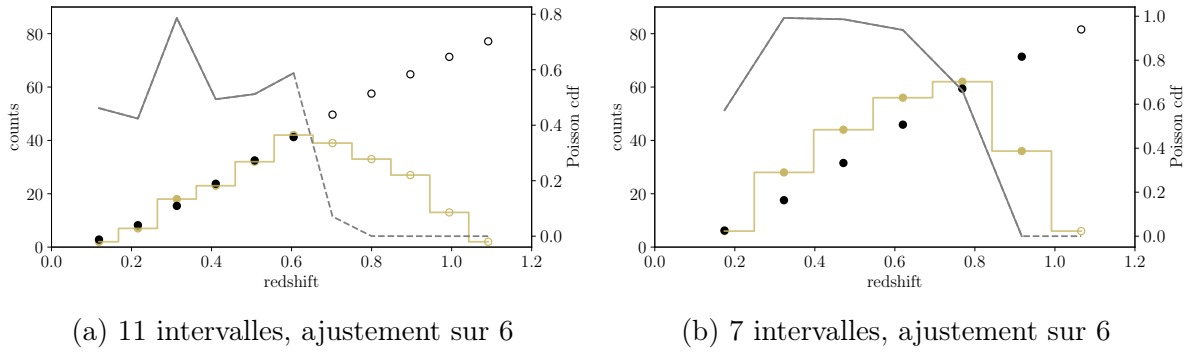


FIGURE 1.13 – Exemple d'ajustement statistique pour deux tirages aléatoires d'histogrammes de SNLS

essayer de récupérer la valeur estimée à partir de laquelle chaque sondage s'écarte d'un modèle volumétrique. Le protocole est le suivant :

- Les bornes minimales et maximales des données sont augmentées d'une faible valeur aléatoire (entre 0.06 et 0.12 à gauche et entre 1.10 et 1.15 à droite, pour SNLS) afin d'assurer une variation du centre des intervalles ;
- On choisit aléatoirement entre 5 et 20 intervalles pour tracer l'histogramme ;
- On initialise un modèle volumétrique $a \times (V(z_2) - V(z_1))$ avec a la densité volumique de SNe Ia, paramètre libre du modèle, auquel on passe comme donnée les bords des intervalles.
- Les valeurs du modèle sont comparées aux hauteurs des intervalles de l'histogramme, permettant l'ajustement du modèle par une loi de Poisson cumulée :

$$P(x < X) = \lambda e^{x/b} \quad (1.1)$$

- On choisit aléatoirement un intervalle maximal après lequel l'ajustement s'arrête, avec un minimum de 3 intervalles (cas de la Figure 1.13a), 10 fois pour chaque histogramme ;

- On sauve les positions et valeurs de probabilité des intervalles ajustés et crée une interpolation linéaire des résultats ;
- Ces 5 étapes sont répétées 1000 fois et on calcule la médiane et l'écart type des 10 000 interpolations calculées.

Le modèle retenu dans notre analyse est défini par :

$$V(z) = \frac{4\pi}{3} \times d_C^3(z) \quad (1.2)$$

avec $d_C(z)$ la distance comobile

$$d_C(z) = \frac{c}{H_0} \int_0^z \frac{dz'}{E(z')} \quad \text{avec} \quad (1.3)$$

$$E(z) \triangleq \frac{H(z)}{H_0} = [\Omega_R(1+z)^4 + \Omega_M(1+z)^3 + \Omega_k(1+z)^2 + \Omega_\Lambda]^{1/2} \quad (1.4)$$

On a choisi la cosmologie issue de la collaboration Planck ([PLANCK COLLABORATION et al., 2020](#)) :

- $H_0 = 67,74 \text{ km Mpc}^{-1} \text{ s}^{-1}$;
- $\Omega_R = 5.389 \times 10^{-5}$;
- $\Omega_M = 0.3075$;
- $\Omega_k = 0$;
- $\Omega_\Lambda = 0.6910$

Le résultat de ces calculs donne une estimation du redshift à partir duquel chaque sondage n'a plus la capacité à recueillir toutes les SNe Ia, représentée Figure 1.14. En estimant z_{lim} comme étant la valeur à laquelle la médiane des distributions cumulées chute à 0.5 et les erreurs basse et haute à 0.525 et 0.475 respectivement, on obtient les valeurs de la Table 1.4.

Cette première approche présente une robustesse certaine dans l'établissement des évolutions statistiques en répétant le processus précédent. Cependant, le sens de variation non constant du résultat de SNLS et de PS1 ne permettent pas de forte confiance dans la correspondance de ce protocole au but de cette étude ; de plus, le choix de la valeur de la fonction de répartition à laquelle on peut considérer le sondage complet n'est pas motivée mathématiquement ou physiquement de manière systématique. Cette conclusion nous a amené à une approche combinant à la fois la réalité de la sélection astrophysique instrumentale et les équations de distribution de luminosité de SN Ia avec leurs paramètres x_1 , c et z .

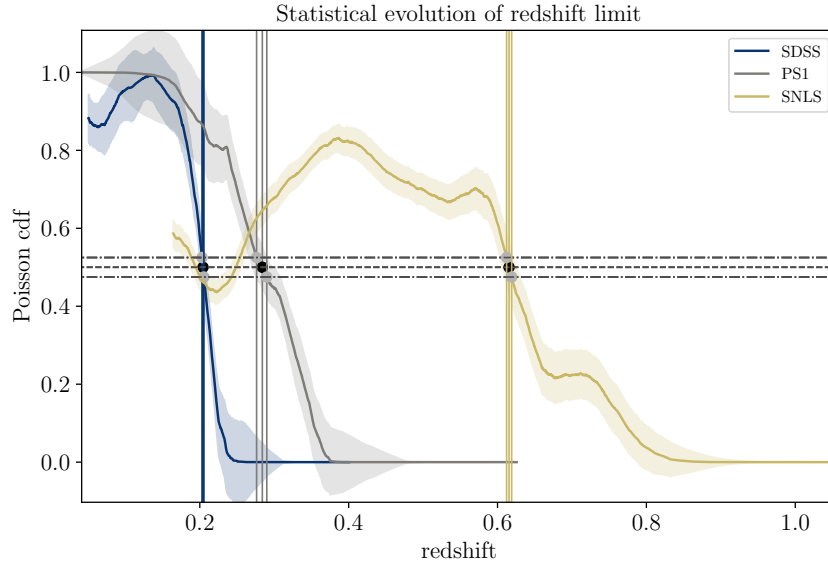


FIGURE 1.14 – Résultat graphique de l'évolution médiane de l'étude statistique du redshift limite pour les sondages SDSS, PS1, et SNLS

1.3.1.2 Approche analytique

En supposant que ces sondages ont un typage spectroscopique et suivi photométrique suffisant, ils devraient avoir des effets de sélection de sous-population de SNe Ia négligeables en deçà d'un certain redshift permettant l'acquisition de toute la zoologie de stretch et couleur. Les données de SNe Ia issues de l'ajustement par `SALT2.4` ne contiennent que des données avec un maximum de $x_1 = \pm 3$ et de $c = \pm 0.3$ (GUY et al., 2007; BETOULE et al., 2014, cf Section ??).

La magnitude absolue d'une supernova à son maximum de luminosité est, d'après l'équation ?? :

$$M = M_0 - \alpha x_1 + \beta c$$

avec $M_0 = -19,36$ mag dans le filtre photométrique B de Bessell (KESSLER et al., 2009b; SCOLNIC et al., 2014), $\alpha = 0.158$ et $\beta = 3.14$ (Table 7, SCOLNIC et al., 2018). On détermine cette quantité sur l'ellipse limite des paramètres grâce au paquet `sncosmo`¹³, représentée par un gradient de couleur Figure 1.15. On trouve alors que la supernova la moins lumineuse est celle de paramètres $x_1 = -1.65$ et $c = 0.25$ dont le maximum de magnitude absolue standardisée est $M_{\min}^{t_0} = -18,31$ mag.

Cependant, pour établir une courbe de lumière, une supernova doit être observée typiquement au moins 5 jours avant et une semaine après son pic de luminosité, donnant une magnitude absolue limite effective d'approximativement $M_{\lim} = -18,00$ mag. En connaissant les magnitudes limites de chaque sondage et avec l'équation reliant le module de distance aux magnitudes observée et absolue

$$\mu(z) = m - M \tag{1.5}$$

13. <https://sncosmo.readthedocs.io/en/stable/>

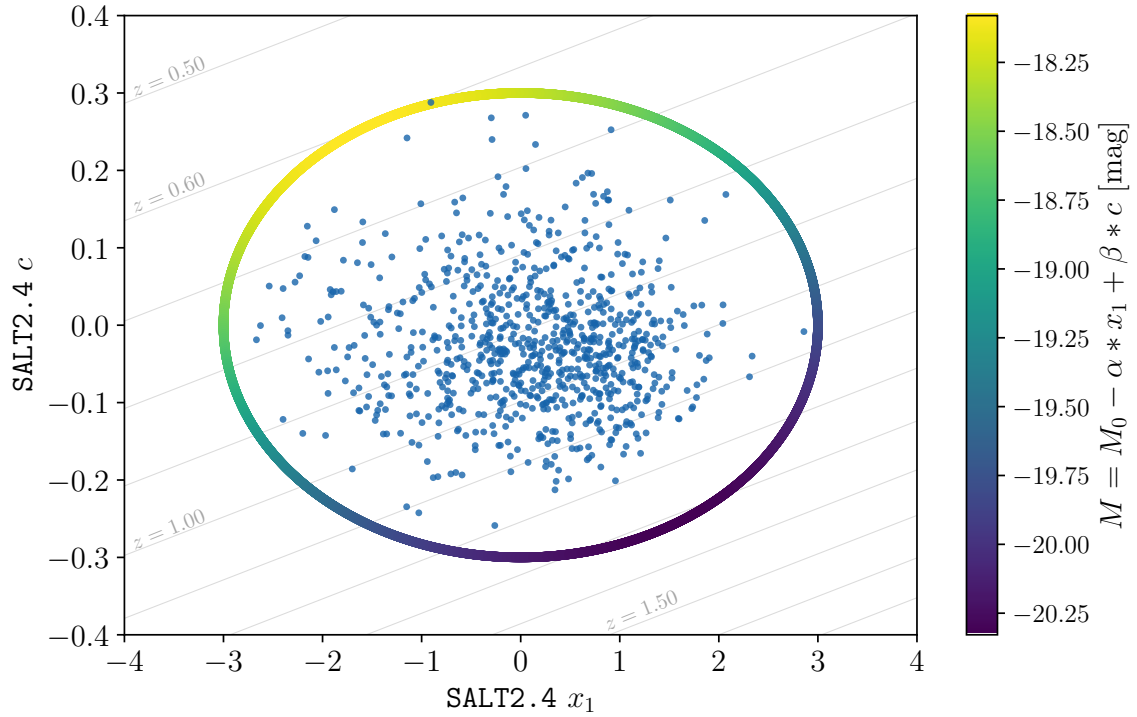


FIGURE 1.15 – Distribution des paramètres de courbe de lumière de stretch (x_1) et de couleur (c) issus d'un ajustement par SALT2.4 pour les données de SNe Ia des sondages SDSS, PS1 et SNLS combinés du catalogue Pantheon. Chaque supernova est représentée par un point bleu. L'ellipse limite des paramètres ($x_1 = \pm 3, c = \pm 0.3$) est représentée avec un gradient de couleur correspondant à la magnitude absolue standardisée en utilisant les valeurs de [SCOLNIC et al. \(2018\)](#) pour les coefficients α et β . Les lignes diagonales grises représentent l'évolution de $m = m_{\text{lim}}$ en fonction de z dans le plan (x_1, c) entre $z = 0.50$ et $z = 1.70$ pour la magnitude limite $m_{\text{lim}} = 24,8$ mag du sondage SNLS.

on peut déterminer le redshift limite z_{lim} en-delà duquel la SN Ia la moins lumineuse ne sera pas observée. On a ainsi défini un ensemble de redshifts limites définissant un échantillon fiduciel en prenant la limite suggérée par cette analyse.

Cependant, cette solution pourrait ne pas être optimale étant donné qu'elle ignore les efficacités de suivi spectroscopiques pour les redshifts en-dessous de z_{lim} ; c'est pourquoi nous avons également déterminé un autre ensemble de coupes définissant un échantillon « conservatif ». Cet échantillon est plus petit et donc sera statistiquement moins pertinent, mais également moins sujet aux effets de sélection. Ainsi si l'évolution des propriétés des SNe Ia avec le redshift est encore sondable dans l'échantillon conservatif, il serait encore plus présent dans un échantillon dont l'absence d'effets de sélection est effectuée avec plus de précision que nos coupes en redshift.

Pour SNLS dont les supernovae sont typiquement entre $0.4 < z < 0.8$, la bande B de Bessell dans un référentiel au repos correspond approximativement à son filtre i , de magnitude limite à 5σ de 24,8 mag¹⁴. Ceci implique $z_{\text{lim}} = 0.60$, en accord avec NEILL et al. (2006); PERRETT et al. (2010), et (CONLEY et al., 2011, Section 2.2). D'autre part, la Figure 14 de PERRETT et al. (2010), suggère une plus basse limite à $z_{\text{lim}} = 0.55$. Nous avons donc choisi $z = 0.60$ et $z = 0.55$ comme redshifts limites de SNLS pour les échantillons fiduciel et conservatif respectivement.

De la même manière pour PS1 leurs SNe Ia sont entre $0.2 < z < 0.4$; la profondeur à 5σ dans la bande g est de 23,1 mag d'après REST et al. (2014) et mène à $z_{\text{lim}} = 0.31$, en correspondance avec la Figure 6 de SCOLNIC et al. (2018) par exemple. De manière conservative, cette figure suggère une limite plus prononcée à $z_{\text{lim}} = 0.27$; ces deux valeurs constituent donc les redshifts limites de PS1 pour la partie fiducielle et conservative, respectivement, de notre échantillon.

Dans le même intervalle pour SDSS la magnitude limite est de 22,5 mag d'après DILDAY et al. (2008) et SAKO et al. (2008) ; cette valeur impliquerait $z_{\text{lim}} = 0.24$, mais les sondages SDSS se sont confrontés à une limitation dans leurs capacités spectroscopiques. Comme indiqué dans KESSLER et al. (2009b) Section 2, les données de la première année de SDSS ont favorisé les SNe Ia de magnitude $r < 20,5$ mag pour identification spectroscopique, ce qui correspondrait à une coupe de redshift à 0.15. Le reste du programme a bénéficié de meilleures ressources spectroscopiques et KESSLER et al. (2009b) et DILDAY et al. (2008) font preuve d'une complétude raisonnable jusqu'à $z = 0.2$. La Figure 3 de CONLEY et al. (2011), donnée Figure 1.16 donnant l'évolution du biais de Malmquist en fonction du redshift confirme ces hypothèses. En nous basant sur ces faits, on a choisi $z_{\text{lim}} = 0.20$ et $z_{\text{lim}} = 0.15$ pour nos échantillons fiduciel et conservatif respectivement.

Cette approche est totalement systématique et reproductible, **insert github pages notebook ?** et donne des z_{lim} similaires à l'approche statistique ; cette observation conforte donc les résultats et choix de magnitude limite, et ce sont ces résultats analytiques que l'on a conservés dans notre étude.

14. <https://www.cfht.hawaii.edu/Science/CFHTLS/cfhtlsfinalreleaseexecsummary.html>

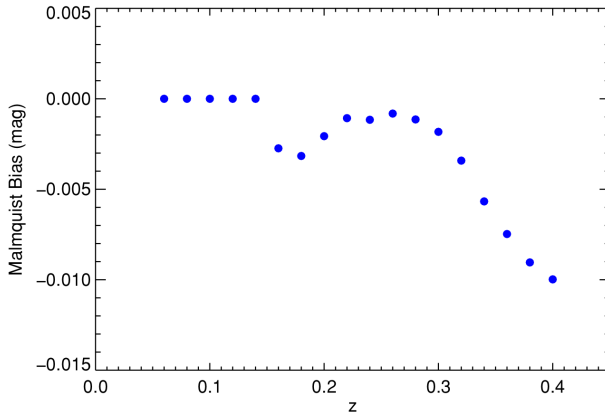


FIGURE 1.16 – Biais de Malmquist moyen en fonction du redshift pour le sondage SDSS. La forte baisse à $z = 0.15$ est un artéfact dû à la discontinuité du modèle d'efficacité spectroscopique et n'a que peu d'effet sur les contraintes cosmologiques. Figure tirée de [CONLEY et al. \(2011\)](#).

TABLE 1.4 – Composition en SNe Ia de notre échantillon.

| Sondage | z_{lim} | | N_{SN} |
|---------|---------------------------|-------------|-----------------|
| | Statistique | Analytique | |
| SNf | | 0.08 | 114 |
| SDSS | $0.204^{+0.001}_{-0.001}$ | 0.20 (0.15) | 167 (82) |
| PS1 | $0.284^{+0.006}_{-0.008}$ | 0.31 (0.27) | 160 (122) |
| SNLS | $0.615^{+0.003}_{-0.003}$ | 0.60 (0.55) | 102 (78) |
| HST | – | – | 26 |
| Total | | – | 569 (422) |

Notes. L'échantillon et notamment le nombre de SNe utilisées suivent les limites analytiques. Les nombres entre parenthèse correspondent aux limites conservatives.

1.3.2 Présentation

La composition finale de notre échantillon est synthétisée Table 1.4. Les distributions en redshift des 3 sondages coupés sont présentées Figure 1.17. On y observe que les limites sont globalement situées avant le pic de ces histogrammes, suivant la logique guidant cette chute (cf. Section 1.1).

En combinant les 5 sondages de notre analyse, on peut tracer leur distribution de stretch en fonction du redshift. On en présente un graphique Figure 1.18. Supposant l'échantillon affranchi d'effets de sélection, on peut lire sur ce graphique une première idée de l'évolution en redshift que l'on suppose issue du changement des propriétés moyennes des SNe Ia avec l'âge de leur environnement. En effet, on observe que la fraction de SNe Ia présentant un faible stretch, typiquement $x_1 < -1$, semble décroître avec le redshift alors que la population de stretch > 1 semble toujours peuplée ; à noter qu'ici le redshift est en échelle logarithmique, expliquant le tassement horizontal. Cette idée est confirmée dans le chapitre suivant, Section ??.

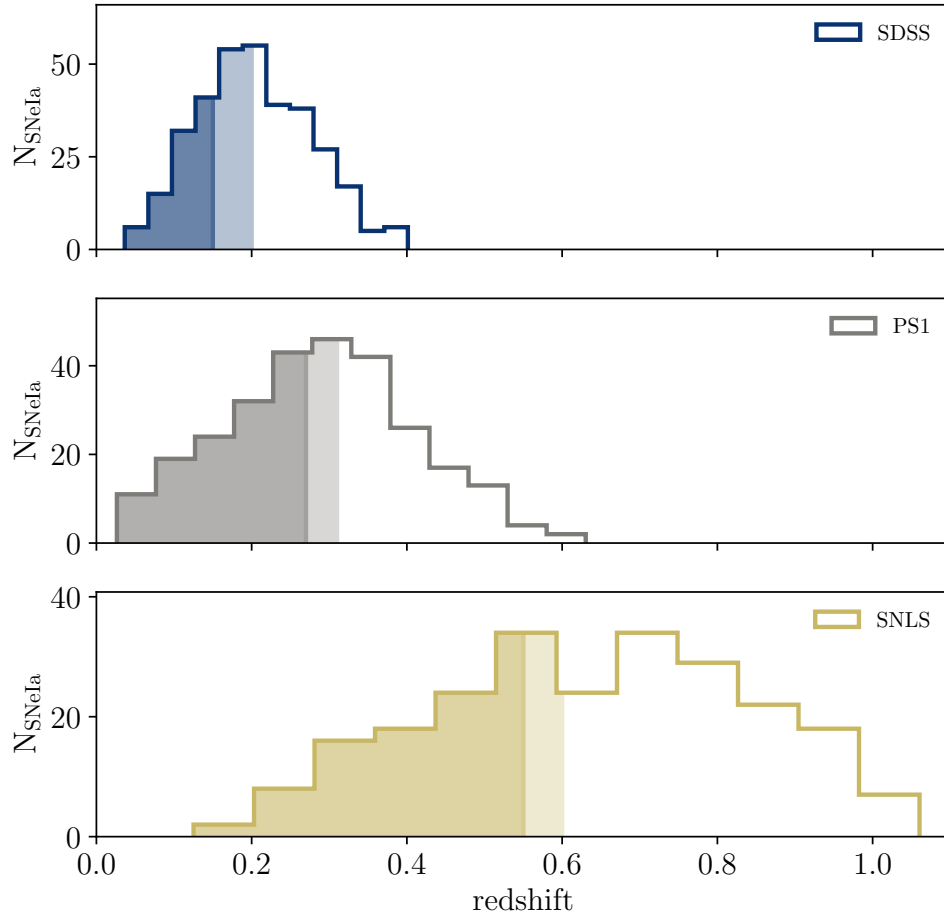


FIGURE 1.17 – *De haut en bas* : Histogrammes en redshift des SNe Ia des sondages SDSS, PS1 et SNLS (données de Pantheon, [SCOLNIC et al., 2018](#)). Les parties colorées représentent les distribution de SNe Ia conservées dans notre analyse, considérées exemptes d'effets de sélection observationnels (cf. Section 1.3.1.2). Les couleurs foncées (claires) représentent les limites conservatives (fiducielles) nos coupes de sélection indiquées dans la Table 1.4.

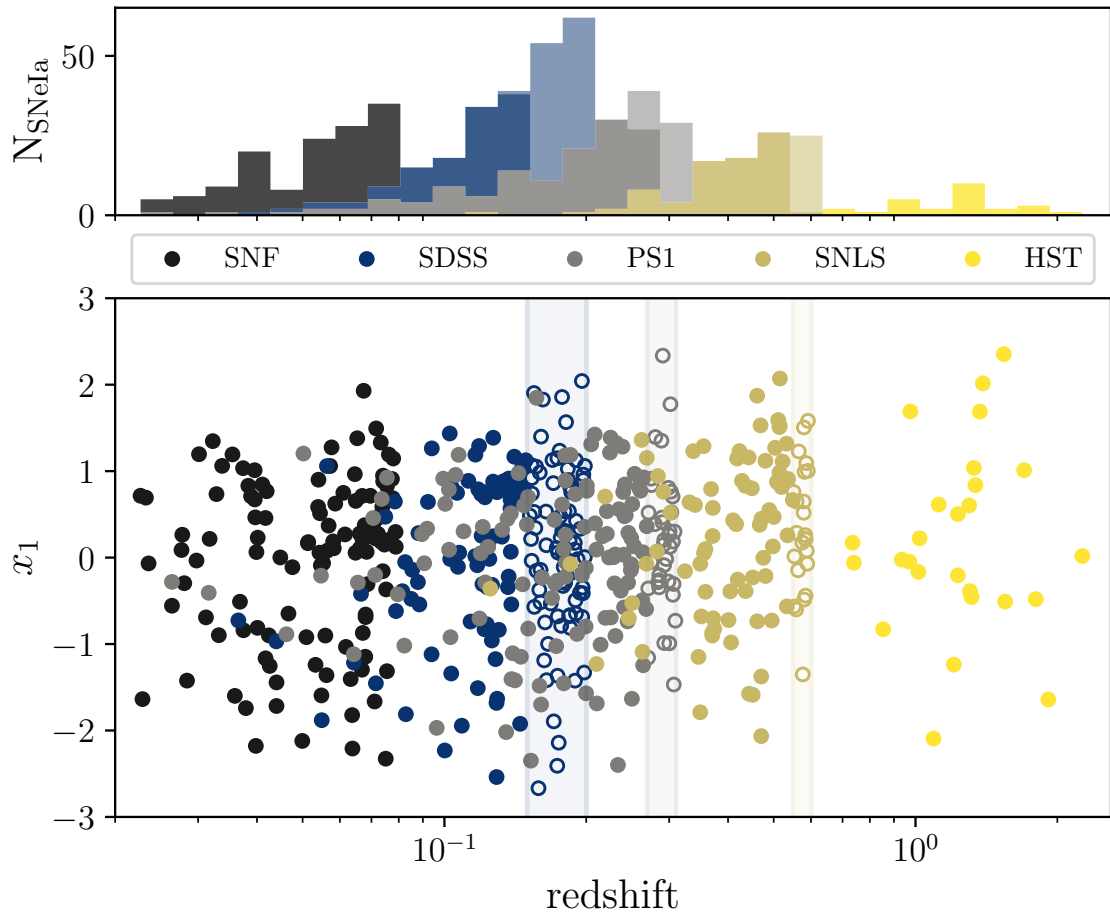


FIGURE 1.18 – *En bas* : stretch des courbes de lumière ajustées avec **SALT2.4** en fonction du redshift en échelle logarithmique pour chaque sondage de cette analyse (cf. légende). Les points pleins (creux) correspondent aux limites conservatives (fiducielles). *En haut* : histogrammes en redshift superposés, en sombre (clair) pour les limites conservatives (fiducielles).

1.3.3 Confirmation d'hypothèse

Figures

| | | |
|------|--|----|
| 1.1 | Transmissions des filtres de La Silla utilisés par SNF. | 4 |
| 1.2 | Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 114 données de SNfactory. | 6 |
| 1.3 | Caractéristiques du sondage SDSS. | 7 |
| 1.4 | Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 335 données de SDSS. | 9 |
| 1.5 | Transmissions des filtres utilisés par PS1. | 10 |
| 1.6 | Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 279 données de PS1. | 11 |
| 1.7 | Caractéristiques du sondage SNLS. | 13 |
| 1.8 | Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 236 données de SNLS. | 13 |
| 1.9 | Transmissions des filtres de ACS utilisés par HST. | 15 |
| 1.10 | Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 26 données de HST. | 15 |
| 1.11 | Distributions des paramètres de redshift (à gauche), de stretch (au milieu) et de couleur (à droite) pour les 172 données de LOWZ. | 16 |
| 1.12 | Comparaison des efficacités spectroscopiques des différents sondages. . | 16 |
| 1.13 | Exemple d'ajustement statistique pour deux tirages aléatoires d'histogrammes de SNLS | 17 |
| 1.14 | Résultat graphique de l'évolution médiane de l'étude statistique du redshift limite pour les sondages SDSS, PS1, et SNLS | 19 |
| 1.15 | Distribution des paramètres de courbe de lumière de stretch (x_1) et de couleur (c) issus d'un ajustement par SALT2.4 pour les données de SNe Ia des sondages SDSS, PS1 et SNLS combinés du catalogue Pantheon. . | 20 |
| 1.16 | Biais de Malmquist moyen en fonction du redshift pour le sondage SDSS. . | 22 |
| 1.17 | Histogrammes des sondages coupés pour notre étude | 23 |
| 1.18 | Présentation des données de stretch en fonction du redshift. | 24 |

Tables

| | | |
|-----|---|----|
| 1.1 | Critères de sélection des SNe Ia suivies par SNfactory. | 6 |
| 1.2 | Critères de sélection des SNe Ia suivies par PS1. | 11 |
| 1.3 | Comparaison des caractéristiques des sondages utilisés. | 17 |
| 1.4 | Composition en SNe Ia de notre échantillon. | 22 |

Bibliographie

- ALDERING G., ADAM G., ANTILOGUS P. et al. 2002, « Overview of the Nearby Supernova Factory », dans Society of Photo-Optical Instrumentation Engineers (SPIE) Conference Series, Vol. 4836, *Survey and Other Telescope Technologies and Discoveries*, ed. J. A. Tyson & S. Wolff, 61–72 ↑ [Section 1.2.1.1](#)
- ASTIER P., GUY J., REGNAULT N. et al. 2006, « The Supernova Legacy Survey: measurement of Ω_M , Ω_Λ and w from the first year data set », *A&A*, 447, 31 ↑ [Section 1.1.1](#), ↑ [Section 1.2.4.1](#)
- BETOULE M., KESSLER R., GUY J. et al. 2014, « Improved cosmological constraints from a joint analysis of the SDSS-II and SNLS supernova samples », *A&A*, 568, A22 ↑ [Section 1.3.1.2](#)
- BOULADE O., CHARLOT X., ABBON P. et al. 2003, « MegaCam: the new Canada-France-Hawaii Telescope wide-field imaging camera », dans Society of Photo-Optical Instrumentation Engineers (SPIE) Conference Series, Vol. 4841, *Instrument Design and Performance for Optical/Infrared Ground-based Telescopes*, ed. M. Iye & A. F. M. Moorwood, 72–81 ↑ [Section 1.2.4.2](#)
- BURGH E. B., NORDSIECK K. H., KOBULNICKY H. A. et al. 2003, « Prime Focus Imaging Spectrograph for the Southern African Large Telescope: optical design », dans Society of Photo-Optical Instrumentation Engineers (SPIE) Conference Series, Vol. 4841, *Instrument Design and Performance for Optical/Infrared Ground-based Telescopes*, ed. M. Iye & A. F. M. Moorwood, 1463–1471 ↑ [Section 1.2.2.3](#)
- CHAMBERS K. C., MAGNIER E. A., METCALFE N. et al. 2016, « The Pan-STARRS1 Surveys », [arXiv e-prints](#), [arXiv:1612.05560](#) ↑ [Section 1.2.3.1](#)
- CONLEY A., GUY J., SULLIVAN M. et al. 2011, « Supernova Constraints and Systematic Uncertainties from the First Three Years of the Supernova Legacy Survey », *ApJS*, 192, 1 ↑ [Section 1.3.1.2](#), ↑ [Section 1.16](#)
- COPIN Y. 2013, « Spectro-photométrie à champ intégral dans le cadre du projet “The Nearby Supernova Factory” », Habilitation à diriger des recherches, Université Claude Bernard – Lyon I, [HAL thèses](#) ↑ [Section 1.2.1.5](#)
- DEKKER H., DELABRE B. et DODORICO S. 1986, « ESO’s multimode instrument for the Nasmyth focus of the 3.5 m New Technology Telescope. », dans Society of Photo-Optical Instrumentation Engineers (SPIE) Conference Series, Vol. 627, *Instrumentation in astronomy VI*, ed. D. L. Crawford, 339–348 ↑ [Section 1.2.2.3](#)
- DILDAY B., KESSLER R., FRIEMAN J. A. et al. 2008, « A Measurement of the Rate of Type Ia Supernovae at Redshift $z \approx 0.1$ from the First Season of the SDSS-II Supernova Survey », *ApJ*, 682, 262 ↑ [Section 1.3.1.2](#)

- DRESSLER A., BIGELOW B., HARE T. et al. 2011, « IMACS: The Inamori-Magellan Areal Camera and Spectrograph on Magellan-Baade », *PASP*, 123, 288 ↑ [Section 1.2.3.3](#)
- FABER S. M., PHILLIPS A. C., KIBRICK R. I. et al. 2003, « The DEIMOS spectrograph for the Keck II Telescope: integration and testing », dans Society of Photo-Optical Instrumentation Engineers (SPIE) Conference Series, Vol. 4841, *Instrument Design and Performance for Optical/Infrared Ground-based Telescopes*, ed. M. Iye & A. F. M. Moorwood, 1657–1669 ↑ [Section 1.2.3.3](#)
- FABRICANT D., FATA R., ROLL J. et al. 2005, « Hectospec, the MMT’s 300 Optical Fiber-Fed Spectrograph », *PASP*, 117, 1411 ↑ [Section 1.2.3.3](#)
- FRIEMAN J. A., BASSETT B., BECKER A. et al. 2008, « The Sloan Digital Sky Survey-II Supernova Survey: Technical Summary », *AJ*, 135, 338 ↑ [Section 1.2.2.1](#)
- FUKUGITA M., ICHIKAWA T., GUNN J. E. et al. 1996, « The Sloan Digital Sky Survey Photometric System », *AJ*, 111, 1748 ↑ [Section 1.2.2.2](#)
- GUNN J. E., CARR M., ROCKOSI C. et al. 1998, « The Sloan Digital Sky Survey Photometric Camera », *AJ*, 116, 3040 ↑ [Section 1.2.2.2](#)
- GUNN J. E., SIEGMUND W. A., MANNERY E. J. et al. 2006, « The 2.5 m Telescope of the Sloan Digital Sky Survey », *AJ*, 131, 2332 ↑ [Section 1.2.2.2](#)
- GUY J., ASTIER P., BAUMONT S. et al. 2007, « SALT2: using distant supernovae to improve the use of type Ia supernovae as distance indicators », *A&A*, 466, 11 ↑ [Section 1.3.1.2](#)
- HADJIYSKA E., RABINOWITZ D., BALTAY C. et al. 2012, « La Silla-QUEST Variability Survey in the Southern Hemisphere », dans *New Horizons in Time Domain Astronomy*, ed. E. Griffin, R. Hanisch, & R. Seaman, Vol. 285, 324–326 ↑ [Section 1.2.1.2](#)
- HAMUY M., PHILLIPS M. M., SUNTZEFF N. B. et al. 1996, « The Absolute Luminosities of the Calan/Tololo Type IA Supernovae », *AJ*, 112, 2391 ↑ [Section 1.2.1.1](#)
- HILL G. J., NICKLAS H. E., MACQUEEN P. J. et al. 1998, « Hobby-Eberly Telescope low-resolution spectrograph », dans Society of Photo-Optical Instrumentation Engineers (SPIE) Conference Series, Vol. 3355, *Optical Astronomical Instrumentation*, ed. S. D’Odorico, 375–386 ↑ [Section 1.2.2.3](#)
- HODAPP K. W., KAISER N., AUSSEL H. et al. 2004, « Design of the Pan-STARRS telescopes », *Astronomische Nachrichten*, 325, 636 ↑ [Section 1.2.3.2](#)
- HOOK I. M., JØRGENSEN I., ALLINGTON-SMITH J. R. et al. 2004, « The Gemini-North Multi-Object Spectrograph: Performance in Imaging, Long-Slit, and Multi-Object Spectroscopic Modes », *PASP*, 116, 425 ↑ [Section 1.2.3.3](#)
- KAISER N., BURGETT W., CHAMBERS K. et al. 2010, « The Pan-STARRS wide-field optical/NIR imaging survey », dans Society of Photo-Optical Instrumentation Engineers (SPIE) Conference Series, Vol. 7733, *Ground-based and Airborne Telescopes III*, ed. L. M. Stepp, R. Gilmozzi, & H. J. Hall, 77330E ↑ [Section 1.2.3.2](#)

- KASHIKAWA N., INATA M., IYE M. et al. 2000, « FOCAS: faint object camera and spectrograph for the Subaru Telescope », dans Society of Photo-Optical Instrumentation Engineers (SPIE) Conference Series, Vol. 4008, *Optical and IR Telescope Instrumentation and Detectors*, ed. M. Iye & A. F. Moorwood, 104–113 [↑ Section 1.2.2.3](#)
- KENNICUTT R. 1998, « Emission-Line Diagnostics of Galaxy Evolution with NGST », dans ESA Special Publication, Vol. 429, *LIA Colloq. 34: The Next Generation Space Telescope: Science Drivers and Technological Challenges*, ed. B. Kaldeich-Schürmann, 81 [↑ Section 1.2.1.4](#)
- KESSLER R., BECKER A. C., CINABRO D. et al. 2009a, « First-Year Sloan Digital Sky Survey-II Supernova Results: Hubble Diagram and Cosmological Parameters », *ApJS*, 185, 32 [↑ Section 1.2.2.4](#)
- KESSLER R., BERNSTEIN J. P., CINABRO D. et al. 2009b, « SNANA: A Public Software Package for Supernova Analysis », *PASP*, 121, 1028 [↑ Section 1.3.1.2](#), [↑ Section 1.3.1.2](#)
- KESSLER R. et SCOLNIC D. 2017, « Correcting Type Ia Supernova Distances for Selection Biases and Contamination in Photometrically Identified Samples », *ApJ*, 836, 56 [↑ Section 1.2.3.4](#)
- LANTZ B., ALDERING G., ANTILOGUS P. et al. 2004, « SNIFS: a wideband integral field spectrograph with microlens arrays », dans Society of Photo-Optical Instrumentation Engineers (SPIE) Conference Series, Vol. 5249, *Optical Design and Engineering*, ed. L. Mazuray, P. J. Rogers, & R. Wartmann, 146–155 [↑ Section 1.2.1.3](#)
- LAW N. M., KULKARNI S. R., DEKANY R. G. et al. 2009, « The Palomar Transient Factory: System Overview, Performance, and First Results », *PASP*, 121, 1395 [↑ Section 1.2.1.2](#)
- MARSHALL J. L., BURLES S., THOMPSON I. B. et al. 2008, « The MagE spectrograph », dans Society of Photo-Optical Instrumentation Engineers (SPIE) Conference Series, Vol. 7014, *Ground-based and Airborne Instrumentation for Astronomy II*, ed. I. S. McLean & M. M. Casali, 701454 [↑ Section 1.2.3.3](#)
- NEILL J. D., SULLIVAN M., BALAM D. et al. 2006, « The Type Ia Supernova Rate at $z \sim 0.5$ from the Supernova Legacy Survey », *AJ*, 132, 1126 [↑ Section 1.3.1.2](#)
- OKE J. B., COHEN J. G., CARR M. et al. 1995, « The Keck Low-Resolution Imaging Spectrometer », *PASP*, 107, 375 [↑ Section 1.2.2.3](#), [↑ Section 1.2.3.3](#)
- PERLMUTTER S., ALDERING G., GOLDBABER G. et al. 1999, « Measurements of Ω and Λ from 42 High-Redshift Supernovae », *ApJ*, 517, 565 [↑ Section 1.1.1](#), [↑ Section 1.2.1.1](#)
- PERRETT K., BALAM D., SULLIVAN M. et al. 2010, « Real-time Analysis and Selection Biases in the Supernova Legacy Survey », *AJ*, 140, 518 [↑ Section 1.3.1.2](#)
- PLANCK COLLABORATION, AGHANIM N., AKRAMI Y. et al. 2020, « Planck 2018 results. VI. Cosmological parameters », *A&A*, 641, A6 [↑ Section 1.3.1.1](#)

- RABINOWITZ D., BALTAY C., EMMET W. et al. 2003, « The Palomar-QUEST large-area CCD camera », dans American Astronomical Society Meeting Abstracts, Vol. 203, American Astronomical Society Meeting Abstracts, 38.12 ↑ [Section 1.2.1.2](#)
- REST A., SCOLNIC D., FOLEY R. J. et al. 2014, « Cosmological Constraints from Measurements of Type Ia Supernovae Discovered during the First 1.5 yr of the Pan-STARRS1 Survey », [ApJ](#), 795, 44 ↑ [Section 1.3.1.2](#)
- RIESS A. G., FILIPPENKO A. V., CHALLIS P. et al. 1998, « Observational Evidence from Supernovae for an Accelerating Universe and a Cosmological Constant », [AJ](#), 116, 1009 ↑ [Section 1.2.1.1](#)
- RIGAULT M., BRINNEL V., ALDERING G. et al. 2020, « Strong dependence of Type Ia supernova standardization on the local specific star formation rate », [A&A](#), 644, A176 ↑ [Section 1.2.1.4](#)
- RIGAULT M., COPIN Y., ALDERING G. et al. 2013, « Evidence of environmental dependencies of Type Ia supernovae from the Nearby Supernova Factory indicated by local $H\alpha$ », [A&A](#), 560, A66 ↑ [Section 1.2.1.4](#)
- SAKO M., BASSETT B., BECKER A. et al. 2008, « The Sloan Digital Sky Survey-II Supernova Survey: Search Algorithm and Follow-up Observations », [AJ](#), 135, 348 ↑ [Section 1.2.2.1](#), ↑ [Section 1.3.1.2](#)
- SAKO M., BASSETT B., BECKER A. C. et al. 2018, « The Data Release of the Sloan Digital Sky Survey-II Supernova Survey », [PASP](#), 130, 064002 ↑ [Section 1.2.2.1](#), ↑ [Section 1.2.2.3](#)
- SCHMIDT G. D., WEYMANN R. J. et FOLTZ C. B. 1989, « A Moderate-Resolution, High-Throughput CCD Channel for the MMT Spectrograph », [PASP](#), 101, 713 ↑ [Section 1.2.3.3](#)
- SCOLNIC D., REST A., RIESS A. et al. 2014, « Systematic Uncertainties Associated with the Cosmological Analysis of the First Pan-STARRS1 Type Ia Supernova Sample », [ApJ](#), 795, 45 ↑ [Section 1.3.1.2](#)
- SCOLNIC D. M., JONES D. O., REST A. et al. 2018, « The Complete Light-curve Sample of Spectroscopically Confirmed SNe Ia from Pan-STARRS1 and Cosmological Constraints from the Combined Pantheon Sample », [ApJ](#), 859, 101 ↑ [Section 1.2.2.4](#), ↑ [Section 1.2.3.1](#), ↑ [Section 1.2.3.4](#), ↑ [Section 1.2.4.4](#), ↑ [Section 1.2.5.3](#), ↑ [Section 1.3](#), ↑ [Section 1.3.1.1](#), ↑ [Section 1.3.1.2](#), ↑ [Section 1.15](#), ↑ [Section 1.3.1.2](#), ↑ [Section 1.17](#)
- STROLGER L.-G., RIESS A. G., DAHLEN T. et al. 2004, « The Hubble Higher z Supernova Search: Supernovae to $z \sim 1.6$ and Constraints on Type Ia Progenitor Models », [ApJ](#), 613, 200 ↑ [Section 1.2.5.1](#)
- SULLIVAN M., GUY J., CONLEY A. et al. 2011, « SNLS3: Constraints on Dark Energy Combining the Supernova Legacy Survey Three-year Data with Other Probes », [ApJ](#), 737, 102 ↑ [Section 1.2.4.1](#)

TONRY J., ONAKA P., LUPPINO G. et ISANI S. 2006, « The Pan-STARRS Gigapixel Camera », dans The Advanced Maui Optical and Space Surveillance Technologies Conference, [E47](#) ↑ [Section 1.2.3.2](#)