Die Druckerschwärze des Mainzer Catholicon, eine archäometrische Anwendung der Röntgenfluoreszenzanalyse durch Synchrotronstrahlung

Dissertation

zur

Erlangung des Doktorgrades (Dr. rer. nat)

der

Mathematisch-Naturwissenschaftlichen Fakultät

der

Rheinischen Friedrich-Wilhelms-Universität Bonn

vorgelegt von

Achim Rosenberg

aus

Bonn - Bad Godesberg

Bonn 1998

Angefertigt mit Genehmigung der Mathematisch-Naturwissenschaftlichen Fakultät der
Rheinischen Friedrich-Wilhelms-Universität Bonn

Referent:	Prof. Dr. H. Mommsen
Korreferent:	Prof. Dr. P. David
Tag der Promotion:	

Inhaltsverzeichnis

Kapitel 1

Einleitung

Neben der Datierung (d.h. der zeitlichen Zuordnung archäologischer Fundstücke) und der Prospektion (Verfahren zum Aufspüren archäologischer Fundstätten) ist die Elementanalyse archäologischer Artefakte einer der Hauptanwendungsgebiete der Archäometrie. Anhand der chemischen Elementzusammensetzung lassen sich hierbei nicht nur Indizien für die Echtheit eines archäologischen Fundstückes ableiten, sondern auch Informationen gewinnen, die Rückschlüsse auf den Herstellungsprozeß und hierbei verwendeter Verfahrenstechniken zulassen. Auch können anhand der Zusammensetzung eines Fundstückes dessen chemische und physikalische Eigenschaften abgeleitet und hieraus Informationen über dessen mögliche Verwendung gewonnen werden[1]. Des weiteren können Elementanalysen bei der Restaurierung von historischen und archäologischen Objekten von Nutzen sein. So lassen sich hierdurch z.B. Materialunverträglichkeiten vermeiden oder geeignete Restaurierungsverfahren auswählen. Ein wesentliches archäometrisches Einsatzgebiet der Elementanalyse schließlich besteht in der verfeinerten Klassifizierung archäologischer Artefakte anhand ihres *chemischen Fingerabdruckes*. Bei dieser, gleichsam als *Königsdisziplin* der archäometrischen Elementanalyse geltenden Methode wird davon ausgegangen, daß Objekte gleicher Herkunft eine feste, einzigartige Elementzusammensetzung aufweisen, die sich deutlich von den Objekten anderer Herkunft unterscheidet. Die Ursache dieser typischen Elementzusammensetzung kann hierbei sowohl in einer *natürlichen* Einzigartigkeit der Ausgangsmaterialien als auch in einer speziellen, bei der Herstellung verwendeten Rezeptur liegen, wie es z.B. bei Druckerschwärzen vermutet wird.

Am Institut für Strahlen- und Kernphysik der Universität Bonn werden seit Ende der siebziger Jahre Elementanalysen mit archäologischem Hintergrund durchgeführt. Seit Ende der achtziger Jahre steht mit der durch Synchrotronstrahlung angeregten Röntgenfluoreszenzanalyse (SYXRF) am Speicher-Ring ELSA (Electron Stretcher and Accelerator) des Physikalischen Institutes der Bonner Universität ein weiteres Verfahren zur zerstörungsfreien Elementanalyse für archäometrische Untersuchungen zur Verfügung [Pan91]. Dieses Verfahren ist äußerst sensitiv

[1] So weist ein sich auf einer starren Bronze-Achse drehendes Rad, das in dem Wrack eines um 100 vor Christus vor Mahdia gesunkenen Schiffes gefunden wurde, einen Bleianteil von über 20 % auf. Es wird hierbei vermutet, daß das Blei gleichsam als Schmiermittel zur Herabsetztung der Reibung diente. Gestützt wird diese Hypothese durch etwa gleich hohe Bleianteile in heutigen Metallen, bei denen das Blei als *Notschmierreserve* gezielt hinzu gegeben wird [Per94]. Der Bleianteil einer Bronze mag daher ein Indiz dafür sein, ob es sich bei dem entsprechenden Fundstück um einen beweglichen Bestandteil eines größeren Objektes gehandelt haben mag.

und erlaubt es, absolute Flächenbelegungen von wenigen ng/cm^2 und relative Elementgehalte bis in den *ppm*-Bereich nachzuweisen.

Kernpunkt dieser Arbeit ist die erste in Bonn durchgeführte größere archäometrische Anwendung des Verfahrens. Hauptgegenstand der Analyse war die Erstausgabe des *Catholicon*. Hierbei handelt es sich um ein lateinisches Lexikon aus dem 13. Jahrhundert, dessen Drucklegung Ende des 15. Jahrhunderts erfolgte. Die genaue Druckgeschichte dieses Werkes wird seit längeren kontrovers diskutiert. Vornehmliches Ziel der vorgestellten Analyse war es daher, diese, so fern möglich, zu erschließen. Hierzu wurden die Spurenelementgehalte in den Druckerschwärzen von vier Exemplaren dieses Buches und von zehn weiteren, mehrseitigen Druckwerken aus der Frühzeit der Buchdruckerei bestimmt, die entweder mit dem Catholicon auf die ein oder andere Weise in Verbindung gebracht werden können oder für die Klärung begleitender Fragestellungen von Bedeutung waren.

Die Untersuchung erfolgte standardfrei nach der Fundamentalparametermethode. Bei dieser erfolgt die Bestimmung der quantitativen Elementzusammensetzung rein rechnerisch unter der Verwendung bekannter physikalischer Daten wie z.B. der Röntgenproduktions- und Absorptionsquerschnitte. Sie erfordert weiterhin, daß zahlreiche apparative Größen, die unter anderen die Meßgeometrie und den Nachweis der Röntgenstrahlung betreffen, genau bekannt sind. Dies gilt im besonderen Maße auch für die Intensität und spektrale Verteilung der anregenden Strahlung, was eine umfassende Strahldiagnostik erforderlich macht. Die apparativen Komponenten des experimentellen Aufbaus, die bei der Datenauswertung bedeutsamen Fakten und die hierbei zu berücksichtigenden physikalischen Prozesse werden im Rahmen dieser Arbeit daher ausführlich dargestellt. Um hierbei auch für zukünftige Experimentatoren bei der Durchführung von SYXRF-Analysen mit der vorgestellten Anlage von Nutzen zu sein, beschränkt sich diese Darstellung nicht nur auf die im Zusammenhang mit der Untersuchung der Frühdrucke wesentlichen Punkte, sondern versucht darüber hinaus, den derzeitigen Stand der SYXRF möglichst vollständig wiederzugeben.

Die konkrete experimentelle Durchführung der an den Frühdrucken vorgenommenen Untersuchungen und die zur Bestimmung der Elementgehalte angewandten Verfahrensweisen werden in Kapitel 4 eingehend beschrieben. In diesem findet sich auch eine ausführlichere Darstellung des kulturhistorischen Hintergrunds. Die Bewertung der Analyseergebnisse hinsichtlich ihrer Aussagekraft und, sofern möglich, deren Interpretation bilden den Abschluß der vorliegenden Arbeit.

Kapitel 2

Grundlagen der SYXRF

Die Röntgenfluoreszenzanalyse (XRF) ist ein altbewährtes Verfahren zur zerstörungsfreien Bestimmung der Elementzusammensetzung einer Probe. Die Anregung durch Synchrotronstrahlung bietet hierbei wesentliche Vorteil gegenüber der durch die üblicherweise verwendeten Röntgenröhren. So erlaubt der hohe Polarisationsgrad der Synchrotronstrahlung eine starke Verminderung des durch Streustrahlung bewirkten Untergrundes und bewirkt so eine höhere Sensitivität der Analyse. Einen weiteren Vorteil der Synchrotronstrahlung stellt ihre geringe Divergenz dar, wodurch sich kleinste Strahldurchmesser bis in den μm Bereich hinein relativ einfach realisieren lassen. In Verbindung mit der hohen Intensität der Strahlung lassen sich daher kleinste Strukturen auch ohne Probenentnahme gezielt analysieren. Da sich die Intensität und spektrale Verteilung der Synchrotronstrahlung bei Kenntnis der vorliegenden experimentellen Parameter exakt berechnen lassen, ist es zudem möglich, die absoluten Elementgehalte des Probenmaterials mit der Fundamentalparametermethode zu bestimmen. Eine Verwendung von Standards ist somit für die Analyse nicht notwendig.[1]

Die Darstellung der wesentlichen theoretischen Grundlagen der SYXRF ist Gegenstand dieses Kapitels.

2.1 Die Röntgenfluoreszenz

Bei der Röntgenfluoreszenz wird Röntgenstrahlung im Energiebereich von 1 bis 100 keV in das zu untersuchende Objekt eingestrahlt. Innerhalb des Targetmaterials erfährt die Röntgenstrahlung eine Abschwächung aufgrund der Photoabsorption. Hierbei werden Elektronen aus den inneren Schalen des jeweils mit der Strahlung wechselwirkenden Atoms heraus gelöst. Die so freiwerdenden inneren Orbitale werden fast augenblicklich (d.h. zumeist innerhalb einiger Nano-Sekunden) durch Elektronen der äußeren Schalen aufgefüllt. Dies geschieht oftmals durch einen strahlenden Übergang.[2] Die Energie der hierbei emittierte Strahlung entspricht daher der Ener-

[1] Die direkte Verwendung von Standards zur Bestimmung der Elementgehalte erfordert es, daß sowohl die Analyse der jeweiligen Probe als auch die des verwendeten Standards unter gleichen experimentellen Bedingungen erfolgt. Da, wie später noch gezeigt wird, die Intensität und spektrale Verteilung der Synchrotronstrahlung starken Änderungen unterworfen sein kann, ist diese Vorgehensweise ohnehin nicht zu empfehlen.

[2] Die bei der Besetzung der Innerschalenvakanz freiwerdende Energie kann außer durch Strahlung auch durch Emission eines Auger-Elektrons abgeführt werden. Bei den leichteren Elementen (Z<30) überwiegt gar dieser

giedifferenz zwischen den hieran beteiligten Elektronenniveaus und ist somit abhängig von der Kernladungszahl des Atoms. Sie wird daher als *charakteristische* Röntgenstrahlung bezeichnet.

Die Wahrscheinlichkeit für die Produktion der Röntgen K-Strahlung ist hierbei gegeben durch:

$$\sigma_{K\alpha}^{prod}(E_a) = q_{K\alpha}\sigma_K^{ionis}(E_a)\omega_{fluor} \tag{2.1}$$
$$\sigma_{K\beta}^{prod}(E_a) = q_{K\beta}\sigma_K^{ionis}(E_a)\omega_{fluor} \tag{2.2}$$

mit:

$\sigma_{K_i}^{prod}(E_a)$	Röntgenproduktionsquerschnitt für die Röntgen K-Strahlung vom Typ i durch Anregung einer Strahlung der Energie E_a
$\sigma_K^{ionis}(E_a)$	Ionisatioswahrsheinlichkeit der K-Schale durch Strahlung der Energie E_a [Sto70]
ω_{fluor}	totale Fluoreszenzwahrscheinlichkeit bei Übergängen in die K-Schale [Kra78]
$q_{K\alpha}, q_{K\beta}$	Anteil der $K\alpha$- bzw. $K\beta$-Strahlung an allen strahlenden Übergängen in die K-Schale

Aufgrund der Aufspaltung der L-Schale in drei Unterschalen, die ihrerseits zum Teil Innerschalenvakanzen über Coster-Kronig-Übergänge austauschen können, stellt die Wahrscheinlichkeit für die Produktion der Röntgen L-Strahlung eines bestimmten Typs (d.h. α, β, γ, etc.) eine Summe über alle Einzelwahrscheinlichkeiten dar [Kra80]. Sie sind gegeben durch:

$$\sigma_{L\alpha}^{prod}(E_a) = q_{L\alpha/L_3}(\sigma_{L_3}^{ionis}(E_a) + f_{2,3}\sigma_{L_2}^{ionis}(E_a) + f_{1,3}\sigma_{L_1}^{ionis}(E_a)) \tag{2.3}$$
$$\begin{aligned}\sigma_{L\beta}^{prod}(E_a) &= q_{L\beta/L_3}(\sigma_{L_3}^{ionis}(E_a) + f_{2,3}\sigma_{L_2}^{ionis}(E_a) + f_{1,3}\sigma_{L_1}^{ionis}(E_a)) \\ &\quad + q_{L\beta/L_2}(\sigma_{L_2}^{ionis}(E_a) + f_{1,2}\sigma_{L_1}^{ionis}(E_a)) + q_{L\beta/L_1}\sigma_{L_1}^{ionis}(E_a)\end{aligned} \tag{2.4}$$
$$\sigma_{L\gamma}^{prod}(E_a) = q_{L\gamma/L_2}(\sigma_{L_2}^{ionis}(E_a) + f_{1,2}\sigma_{L_1}^{ionis}(E_a)) + q_{L\gamma/L_1}\sigma_{L_1}^{ionis}(E_a) \tag{2.5}$$
$$\sigma_{L\eta}^{prod}(E_a) = q_{L\eta/L_2}(\sigma_{L_2}^{ionis}(E_a) + f_{1,2}\sigma_{L_1}^{ionis}(E_a)) \tag{2.6}$$
$$\sigma_{L_l}^{prod}(E_a) = q_{L_l/L_3}(\sigma_{L_3}^{ionis}(E_a) + f_{2,3}\sigma_{L_2}^{ionis}(E_a) + f_{1,3}\sigma_{L_1}^{ionis}(E_a)) \tag{2.7}$$

mit:

$\sigma_{L_i}^{prod}(E_a)$	Röntgenproduktionsquerschnitt für die Röntgen L-Strahlung vom Typ i durch Anregung einer Strahlung der Energie E_a
$\sigma_{L_j}^{ionis}(E_a)$	Ionisatioswahrsheinlichkeit der L_j-Unterschale durch Strahlung der Energie E_a [Sco73]
q_{L_i/L_j}	Wahrscheinlichkeit für die Emission der L-Strahlung vom Typ i bei Übergängen in die L_j-Unterschale [Sco74]
$f_{i,j}$	Wahrscheinlichkeit für den Übergang einer Innerschalenvakanz von der L_i in die L_j Unterschale aufgrund eines Coster-Kronig-Übergangs.

Prozeß. Bei schwereren Elementen (Z>60) hingegen finden zu über 90 % strahlende Übergängen in die K-Schale statt [May85, S.180]. Der Anteil der strahlenden Übergänge in die L-Schale ist hiermit verglichen insgesamt eher gering. Die über alle L-Schalen gemittelte gesamte Fluoreszenzwahrscheinlichkeit beträgt etwa 1 % bei mittelschweren (Z≈30), um die 10 % bei den schwereren (Z≈60) bis maximal 50 % bei den sehr schweren Elementen (Z≈90) [Kra80].

Ist der Röntgenproduktionsquerschnitt des jeweiligen Elementes ebenso wie die Intensität der anregenden Strahlung am Ort der Wechselwirkung bekannt, so kann anhand der Intensität der erzeugten charakteristischen Röntgenstrahlung die Anzahl der Atome des entsprechenden Elementes bestimmt werden. Hierbei ist jedoch zu beachten, daß weder die anregende Intensität noch die primär erzeugte Fluoreszenzintensität direkt bestimmt werden können. Vielmehr wird sowohl einfallende als auch die erzeugte Röntgenstrahlung innerhalb des Targetmaterials durch Absorption abgeschwächt. Der Einfluß dieser, als *Matrixeffekt* bezeichneter, targetabhängigen Absorption läßt sich bei Annahme einer homogenen Targetzusammensetzung analytisch berücksichtigen. Die Intensität I_i der emittierten Fluoreszenzstrahlung der Energie E_a eines Elementes i berechnet sich in diesen Fall unter Annahme einer ebenen Targetoberfläche wie folgt :

$$I_i(E_a) = \int \frac{I_0(E_e) C_i \varepsilon_i(E_a) \sigma_i^{prod}(E_e)}{\mu^{abs}(E_e) + \mu^{abs}(E_a)\frac{\sin\Psi}{\sin\Phi}} (1 - e^{-\frac{\rho\tau}{\sin\Psi}(\mu^{abs}(E_e) + \mu^{abs}(E_a)\frac{\sin\Psi}{\sin\Phi})}) dE_e \tag{2.8}$$

mit:

τ	Dicke des Targets
ρ	Dichte des Targetmaterials
Φ	Winkel zwischen Targetoberfläche und Detektor
Ψ	Winkel zwischen Targetoberfläche und einfallendem Strahl
C_i	Anteil des Elementes i an der Targetsubstanz
$I_0(E_e)$	Intensität der auf die Probe einfallenden Strahlung der Energie E_e
$I_i(E_a)$	Intensität der von einen Element i ausgehenden Fluoreszenzstrahlung der Energie E_a
$\varepsilon(E_a)$	Ansprechwahrscheinlickeit des Detektors für Röntgenstrahlung der Energie E_a
$\mu^{abs}(E_{e/a})$	$= \sum_i C_i \mu_i(E_{e/a})$ Gesamter Röntgenabsorptionsquerschnitt der einfallenden Primär b.z.w. ausgesandten Fluoreszenzstrahlung aller im Target enthaltenen Elemente i
$\sigma_i^{prod}(E_e)$	Röntgenproduktionsquerschnitt des Elementes i für die Emission von Fluoreszenzstrahlung der Energie E_a bei einer einfallenden Strahlung der Energie E_e

Neben den Matrixeffekt wirken sich noch zwei weitere Effekte auf die Intensität der beobachtbaren Fluoreszenzstrahlung aus. Es sind dies:

Das Enhancement: Die erzeugte Fluoreszenzstrahlung kann ebenso wie die einfallende Primärstrahlung zur Anregung der Atome der einzelnen Elemente beitragen. Durch diese sekundäre Anregung wird der Anteil der niederenergetischeren Fluoreszenzstrahlung gegenüber der höherenergetischen erhöht. Obgleich dieser Effekt bei polychromatischer Anregung im allgemeinen eher gering ist, kann bei monoenergetischer Anregung die Intensität der hierdurch erzeugten Fluoreszenzstrahlung mit der der primär erzeugten vergleichbar sein (siehe Abbildung 2.1). Für den Fall, daß nahezu die gesamte einfallende Strahlung im Target absorbiert wird, lassen sich Enhancement-Effekte bis zur 3. Ordnung über Korrekturfaktoren analytisch erfassen [Spa76]. Zur Berücksichtigung von Enhancement-Effekten

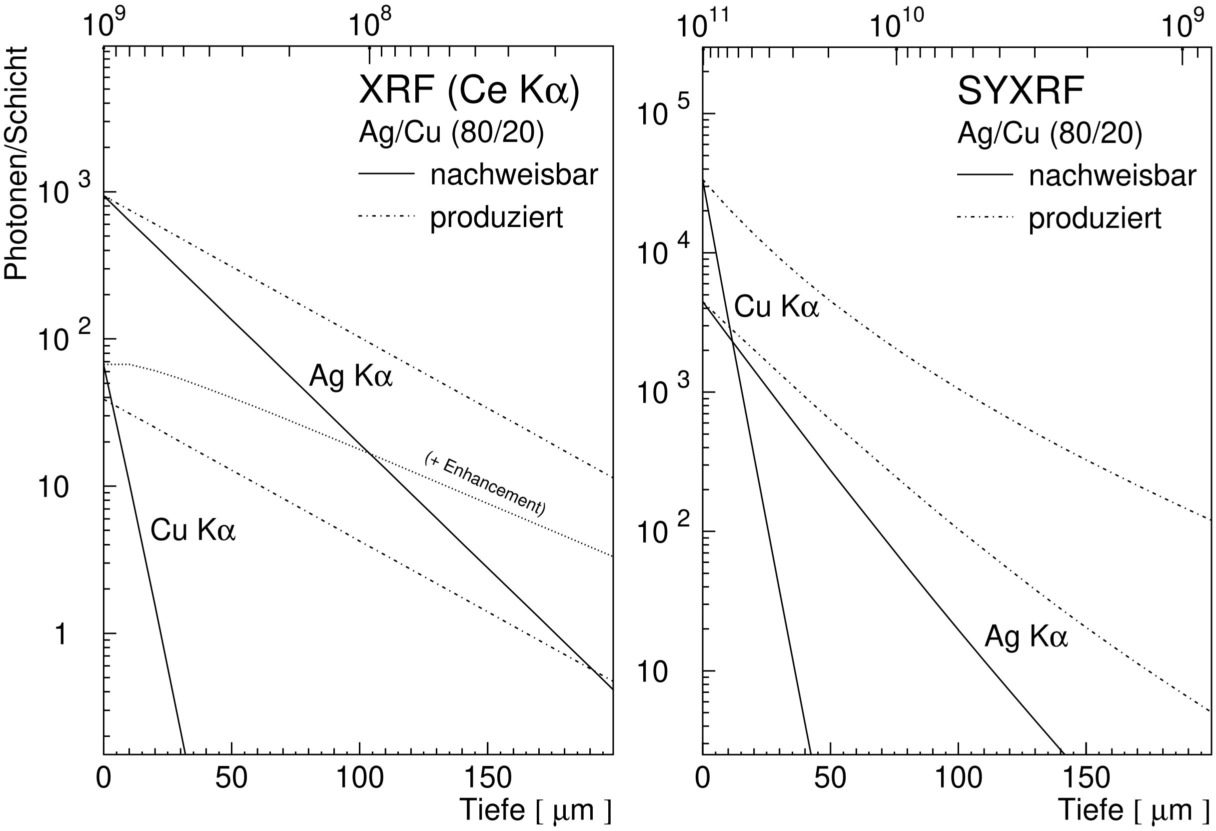


Abbildung 2.1: Primär produzierte und nachweisbare Fluoreszenzintensitäten bei monochromatischer (links) und polychromatischer (rechts) Anregung. Dargestellt ist die jeweils in einer Schicht von $10\,\mu m$ Dicke erzeugte Fluoreszenzintensität, die in ein Raumwinkelelement von $1\,sr$ emittiert wird (gestrichelt). Dessen Abnahme mit zunehmender Eindringtiefe ist auf die jeweilige Abnahme der anregenden Intensität aufgrund von Absorptionseffekten zurückzuführen. Deren jeweilige Größe in Abhängigkeit von der Eindringtiefe ist in der oberen Skala angegeben. Mit eingetragen ist der Anteil der jeweils erzeugten Fluoreszenzstrahlung, die hiervon insgesamt nachweisbar ist (durchgezogen). Die jeweilige Differenz der erzeugten und nachweisbaren Fluoreszenzstrahlung beruht auf deren Absorption im Targetmaterial. Die dargestellten Fluoreszenzintensitäten entsprechen denen eines binäres Silbertarget ($80\%\,Ag$, $20\%\,Cu$). Als anregende primäre Strahlung wurde im monochromatischen Fall $Ce\ K\alpha$ ($E_{phot.} = 34.7\,keV$) mit einer integrierten Intensität von 10^9 Photonen angenommen. Der Darstellung für polychromatische Anregung basieren auf einer Anregung mit Synchrotronstrahlung bei einer Elektronenenergie von $2.3\,GeV$. Sie entspricht der durch eine $300 \times 300\,\mu m^2$ Blende transmittierten Intensität bei einem r_{eff} von $3mm$ und einer zusätzlichen Strahlaufhärtung durch $1.2\,mm$ Aluminium. Der hierbei angenommene integrierte Elektronenstrom beträgt $7400\,mA \times s$. Aus der Darstellung ist deutlich die extreme Oberflächensensitivität der Röntgenfluoreszenz zu erkennen.

beliebiger Ordnung oder bei der Analyse dünnerer Targets muß die Berechnung der hierdurch bewirkten Intensitätserhöhungen jedoch numerisch erfolgen [Bol83].

Der K-L Lochtransfer: Durch Anregung der K-Linie eines Elementes kann es mit sehr hoher Wahrscheinlichkeit zu einem Lochtransfer zur L-Schale kommen. Die so entstanden Vakanz in einer der L-Unterschalen kann dann ihrerseits zu der Emission von Fluoreszenzstrahlung führen [Bam72]. Bei der Berechnung der hierdurch erzeugten L-Strahlung eines bestimmten Typs muß analog zu den in den Gleichungen 2.7 vorgegebenen Röntgenproduktionsquerschnitten vorgegangen werden, wobei jedoch die Ionisatioswahrsheinlichkeit der L_j-Unterschale durch den Produktionsquerschnitt für einen K-L_j-Lochtransfer:

$$\sigma_{K/L_i}(E_a) = n_{K/L_i}\sigma_K^{ionis}(E_a) \qquad (2.9)$$

mit:

$\sigma_{K/L_i}(E_a)$	Produktionsquerschnitt für einen K-L_j-Lochtransfer bei Anregung durch Strahlung der Energie E_a
$\sigma_K^{ionis}(E_a)$	Ionisatioswahrsheinlichkeit der K-Schale durch Strahlung der Energie E_a [Sco73]
$n_{K/Li}$	Wahrscheinlichkeit für einen Lochtransfer von der K-Schale in die L_i-Unterschale [Bam72, S.770]

zu ersetzen ist.

In Abbildung 2.1 ist der Einfluß des Matrixeffektes und des Enhancements bei mono- und polychromatischer Anregung für ein binäres Silbertarget (80% Ag, 20% Cu) dargestellt. Sie zeigt deutlich die extreme Oberflächensensitivität der Röntgenfluoreszenz. So stammen sowohl bei mono- als auch polychromatischer Anregung etwa 90 % der nachweisbaren $Cu\,K\alpha$ Strahlung bereits aus den ersten $10\,\mu m$ des Targetmaterials. Da die $Ag\,K\alpha$ Strahlung deutlich höherenergetischer ist, liegt die Schichtdicke, aus der 90 % der von ihr nachweisbaren Strahlung stammen, im polychromatischen Fall mit etwa $40\,\mu m$ deutlich darüber. Aufgrund der bei einer monochromatischen Anregung durch $Ce\,K\alpha$ höheren Strahlungsenergie ist die mittlere Eindringtiefe der anregenden Strahlung in diesem Fall darüber hinaus zusätzlich erhöht. Folglich nimmt auch die Analysiertiefe für die $Ag\,K\alpha$ Strahlung zu, so daß in diesen Fall 90 % der nachweisbaren Fluoreszenzstrahlung aus einer Schichtdicke von immerhin $60\,\mu m$ stammen. Der niedrigeren Energie der anregenden Strahlung ist auch die im polychromatischen Fall deutlich erhöhte $Cu\,K\alpha$ Produktion zuzuschreiben. Anhand der Abbildung 2.1 ist auch zu ersehen, daß das Enhancement bei polychromatischer Anregung im allgemeinen kaum von Bedeutung ist. Der hierdurch auftretende Effekt ist so gering, daß er sich in diesen Fall in der gewählten Darstellung nicht sichtbar machen läßt.

2.2 Die Synchrotronstrahlung

Die Synchrotronstrahlung entsteht bei der Ablenkung geladener, relativistischer Teilchen. Sie ist eine intensive Quelle polychromatischer, elektromagnetischer Strahlung vom Infraroten bis in den Röntgenbereich. Die in einen Raumwinkel $d\Omega$ emittierte Intensität und ihre spektrale Verteilung läßt sich nach folgender, klassisch abgeleiteten Formel berechnen [Wes83]:

$$\underbrace{\frac{dI_{SR}(E,\Psi,R,E_e)}{d\Omega dE}}_{I_{\|}+I_{\perp}} = F\cdot\gamma^2\left(\frac{E}{E_c}\right)^2(1+X^2)^2\left(\underbrace{K^2_{2/3}(\xi)}_{\|}+\underbrace{\frac{X^2}{1+X^2}K^2_{1/3}(\xi)}_{\perp}\right) \tag{2.10}$$

mit:

$X = \gamma\Psi$		$\gamma = \frac{E_e}{m_e c^2}$		Lorentzfaktor
$\xi = \frac{E}{2E_c}(1+X^2)^{3/2}$		$E_c = \frac{3hc\gamma^3}{4\pi R}$		kritische Energie
$F = \frac{3\alpha}{4\pi^2}\frac{I_{el}}{e}$		$P = \frac{I_{\|}-I_{\perp}}{I_{\|}+I_{\perp}}$		Polarisationsgrad

E	Energie der Synchrotronstrahlung
E_e	Elektronenenergie
$R = E_e/(ecB)$	Krümmungsradius des Elektronenstrahls
Ω	betrachteter Raumwinkel
	mit dem vertikalen Emissionswinkel Ψ
	und dem horizontalen Emissionswinkel Θ
$K_{1/3}, K_{2/3}$	modifizierte Besselfunktionen
$\alpha = \frac{\mu_0 ce^2}{2h}$	Feinstrukturkonstante
I_{el}	Elektronenstrom

Anhand dieser Gleichung, deren Herleitung unabhängig sowohl durch Schwinger als auch durch Ivanenko und Pomeranchuck erfolgte [Kun78], lassen sich die besonderen Eigenschaften der Synchrotronstrahlung ableiten:

Polarisation: Bei einen vertikalen Emissionswinkel von Null verschwindet die senkrecht polarisierte Komponente der Synchrotronstrahlung, die Strahlung ist vollständig polarisiert. Der Polarisationsgrad nimmt ab mit:

- zunehmender horizontalen Ablage von der Bahnebene (d.h. wachsenden vertikalen Emissionswinkel)
- abnehmender Strahlungsenergie

Über alle Winkel integriert beträgt der Anteil der senkrechten Komponente an der insgesamt abgestrahlten Energie der Synchrotronstrahlung etwa 12% [Jac65, S.484]. Eine Darstellung der an ELSA gemessenen Polarisation findet sich in Abbildung 3.5.

Divergenz: Der horizontale Winkel geht in die Gleichung 2.10 nur skalierend über das Raumwinkelelement mit ein und wird daher im Idealfall nur durch eine horizontale Blende bestimmt. Das scheinbare Fehlen einer horizontalen Divergenz beruht darauf, daß die horizontale Ebene von den sich auf einer Kreisbahn bewegenden Elektronen gleichmäßig ausgeleuchtet wird. Hierdurch ist unter jedem horizontalen Winkel die Gesamtheit aller horizontalen Divergenzen sichtbar und somit keine horizontale Richtung ausgezeichnet.

Eine solche vollständige Ausleuchtung liegt im vertikaler Richtung nicht vor. Vielmehr wird die vertikale Divergenz durch das Abstrahlverhalten bestimmt. Der kritische Winkel Ψ_c, unter den ein e-tel der unter $\Psi = 0$ abgestrahlten Intensität emittiert wird, ist hierbei für energiereiche Photonen gegeben durch [Jac65, S.486]:

$$\Psi_c \simeq \frac{1}{\gamma}\left(\frac{2E_c}{3E}\right)^{1/2} \quad \text{für} E \gg 2E_c \tag{2.11}$$

Intensität: Die gesamte von einen Elektron emittierte Leistung $P_{tot/e}$ ergibt sich durch Integration von Gleichung 2.10 zu [Loh86, S.18]:

$$P_{tot/e} = \frac{2}{3}\frac{1}{4\pi\epsilon_0}\left(\frac{e^2 c}{R^2}\right)\gamma^4 \tag{2.12}$$

Hieraus errechnet sich die insgesamt abgestrahlte Leistung $P_{tot/A}$ im Abhängigkeit vom Elektronenstrom I_{el} zu:

$$P_{tot/A} = \frac{I_{el}}{I_{e^-}}P_{tot/e} = \frac{2\pi R}{e\, v_e}P_{tot/e}I_{el} \simeq \frac{2\pi R}{e\, c}P_{tot/e}I_{el} = \frac{e}{3\epsilon_0\, R}\gamma^4 I_{el} \tag{2.13}$$

Die Intensität der Synchrotronstrahlung ist somit proportional zur vierten Potenz der Elektronenenergie, wohingegen sie *nur* linear vom Elektronenstrom abhängt.

Die bisherigen Betrachtungen gehen von einer festen Elektronenbahn aus. In einem realen Beschleuniger führen die Elektronen jedoch Betatronschwingungen um ihre Sollbahn aus. Eine feste Elektronenbahn existiert daher in diesen Sinne nicht. Vielmehr muß von einem Elektronenstrahl mit realer Ausdehnung ausgegangen werden. Hierbei kann man annehmen, daß die Ablagen der Elektronen von der Sollbahn und somit die Elektronendichte im Strahl ungefähr eine Gaußsche Normalverteilung aufweisen. Die Breite bzw. Höhe des Elektronenstrahls ist in diesen Fall proportional zu der Fläche der durch Orts- und Impulsablage der Elektronen aufgespannten Phasenraumellipse [Loh86].

Um die von einem realen Beschleuniger emittierte Synchrotronstrahlung berechnen zu können, muß Gleichung 2.10 über alle Elektronenbahnen integriert werden. Von entscheidendem Einfluß ist hierbei vor allem die vertikale Strahlausdehnung, da diese mit einer Veränderung des vertikalen Öffnungswinkels einhergeht und somit Einfluß auf die spektrale Verteilung und den Polarisationsgrad der beobachteten Synchrotronstrahlung hat. Impuls- und Positionsablage lassen sich zu einer effektiven Strahlhöhe zusammenfassen, deren halbe Halbwertsbreite im folgenden als r_{eff}bezeichnet wird [Pan91].

Auf die Synchrotronstrahlung, die durch eine in Höhe der Sollbahn angebrachte Blende transmittiert wird, läßt sich der Einfluß der realen Elektronenstrahlbreite qualitativ wie folgt

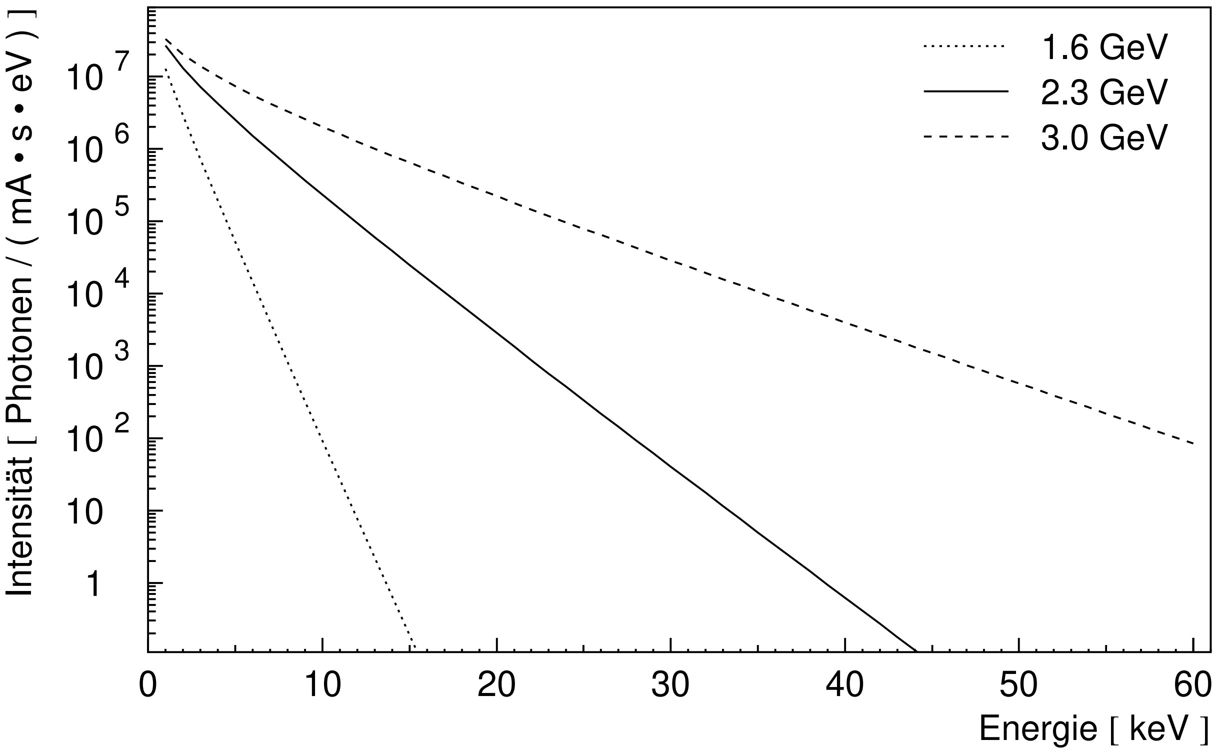


Abbildung 2.2: Intensität und spektrale Verteilung der Synchrotronstrahlung hinter einer $300 \times 300\,\mu m^2$ Blende im Abstand von $16.3\,m$ hinter dem Quellpunkt bei einem Elektronenbahnradius von $10.88\,m$ und einer effektiven Elektronenstrahlhöhe von $3.0\,mm$. Dargestellt ist die theoretische Anzahl der Photonen, die pro mA und s innerhalb eines Energiebereiches von einem eV bei den Elektronenenergien $1.6\,GeV$ (gepunktet) $2.3\,GeV$ (durchgezogen) und $3.0\,GeV$ (gestrichelt) durch die Blende transmittiert werden.

zusammenfassen:

mit wachsenden r_{eff} $\rightarrow$ sinkt der Anteil der höherenergetischen Röntgenstrahlung
$\rightarrow$ nimmt der Polarisationsgrad ab
$\rightarrow$ fällt die nachweisbare Intensität

Im Gegensatz zur vertikalen Strahlausdehnung hat die horizontale Strahlausdehnung keinen Einfluß auf die spektrale Verteilung der beobachteten Synchrotronstrahlung [Hei95]. Wohl aber wird bei einer Zunahme der horizontalen Strahlbreite der hinter einer Blende zu beobachtende horizontale Öffnungswinkel vergrößert. Hierdurch kommt es bei einem Mehr-Blendensystem, wie es die SYXRF im allgemeinen darstellt, zu einer Abnahme der nachweisbaren Intensität [Hein96].

Es ist hierbei zu beachten, daß die Elektronenstrahlbreite keine feste Größe darstellt, sondern außer von den Maschinen- und Betriebsparametern unter anderem auch von dem jeweiligen Elektronenstrom abhängt. So führen Strahl-Strahl-Instabilitäten bei höheren Elektronenströmen zu einer Zunahme der Elektronenstrahlbreiten. Hierdurch wiederum wird die Proportionalität der beobachtungsbaren Synchrotronstrahlungsintensität zum Elektronenstrom aufgehoben. Die

E_e [GeV]	γ	E_c [keV]	I_{tot} [$W/(mA \cdot s)$]	$\Psi_c(25.5\,keV)$ [μrad]	HWHM$_{nat.}(25.5\,keV)$ [μm]
1.6	3131.	0.84	53.28	47.2	640.
2.3	4500.	2.48	227.33	56.6	768.
2.7	5283.	4.01	431.84	61.3	832.
3.0	5870.	5.87	658.20	64.6	877.

Tabelle 2.1: Parameter der Synchrotronstrahlung an ELSA (Elektronenbahnradius $R = 10.88m$). Angegeben sind der Lorentzfaktor γ, die kritische Energie E_c, die über den gesamten Ring abgestrahlte Energie pro mA und s nach Gleichung 2.13, der kritische Winkel Ψ_c für $25.5\,keV$ Strahlungsenergie ($\Rightarrow$ Energie der Ag K-Kante) nach Gleichung 2.11 und die sich hieraus ergebende natürliche Strahlaufweitung HWHM$_{nat.}$ am Blendensystem des SYXRF Aufbaus (Abstand zum Quellpunkt $16.3\,m$).

Variation der vertikalen Strahlausdehnung erfordert dessen Überwachung während der Analyse, um so eine Bestimmung der spektralen Verteilung der Synchrotronstrahlung zu ermöglichen [Hei95]. Die hierzu eingesetzten Verfahren und apparativen Einrichtungen werden in Abschnitt 3.3 eingehend beschrieben.

Für die Maschinenparameter von ELSA (Krümmungsradius der Elektronenbahn im Dipolmagneten M$_8$ $R = 16.3\,m$, Elektronenenergie: $E_e = 1.6 - 3.0\,GeV$) ergeben sich für die Synchrotronstrahlung die in Tabelle 2.1 angegebenen Werte.

Die an ELSA vor 1998 beobachteten Elektronenstrahlbreiten wiesen bei einer Elektronenenergie von $2.3\,GeV$ effektive Elektronenstrahlhöhen zwischen $r_{eff}= 1.3\,mm$ und $r_{eff}= 5.0\,mm$ auf. Dank einer Ende 1997, Anfang 1998 durchgeführten Neujustage der Betriebsparameter der Beschleunigeranlage konnte die Strahlqualität deutlich gesteigert werden. So ließen sich mit den von uns verwendeten Anlagen zur Strahldiagnostik im März 1998 erstmals Elektronenstrahlbreiten nachweisen, die einen r_{eff}von weniger als $1\,mm$ besaßen (siehe Abschnitt 3.3.3).

Für die horizontale Strahlausdehnung ergaben im Frühjahr 1996 diesbezüglich durchgeführten Untersuchungen eine Breite von etwa $1.5\,mm$ [Hein96]. Neuere Analysen hierzu liegen zur Zeit noch nicht vor. Es ist aber zu vermuten, daß sich die Verbesserung der Strahlqualität, die sich in den deutlich geringeren vertikalen Strahlausdehnungen zeigt, auch positiv auf die horizontale Strahlbreite ausgewirkt haben sollte.

In Abbildung 2.2 ist die theoretische Intensität der Synchrotronstrahlung hinter einer $300 \times 300\,\mu m^2$ Blende bei einem r_{eff}von $3.0mm$ für die Elektronenenergien $1.6\,GeV$, $2.3\,GeV$ und $3.0\,GeV$ dargestellt. Eine ausführliche Darstellung der Einflüsse der Maschinenparameter auf die spektrale Verteilung der Synchrotronstrahlung findet sich in [Hei95].

2.3 Die Streustrahlung

Die Streustrahlung umfaßt den Teil der Röntgenstrahlung, der beim Durchdringen der Materie abgelenkt wird. In dem für die SYXRF interessanten Energiebereich wird er maßgeblich durch die kohärente und inkohärente Streuung an den in den Atomen gebundenen Elektronen bestimmt. Bei der als Rayleigh Streuung bezeichneten, kohärente Streuung an den gebundenen Elektronen bleiben Phase und Energie der Strahlung erhalten. Ihr Querschnitt ist gegeben durch:

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{coh.} = f^2(q,Z)\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{Tho} = r_0^2 f^2(q,Z)(1-\sin^2\theta\cos^2\phi) \tag{2.14}$$

Die inkohärente Streuung, bei der sich die Phase und im Normalfall auch die Energie der Strahlung ändert, wird als *atomare* Comptonstreuung bezeichnet. Sie wird beschrieben durch:

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{incoh.} = S(q,Z)\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{KN} = \frac{r_0^2}{4}S(q,Z)\left(\frac{E'}{E_0}\right)^2\left(\frac{E_0}{E'}+\frac{E'}{E_0}-2\sin^2\theta\cos^2\phi\right) \tag{2.15}$$

hierbei sind:

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{Tho} = r_0^2\cos^2\alpha \quad \text{Thomson Streuquerschnitt} \tag{2.16}$$

$$\left(\frac{d\sigma}{d\Omega}\right)_{KN} = \tfrac{r_0^2}{4}\left(\tfrac{E'}{E_0}\right)^2\left(\tfrac{E_0}{E'}+\tfrac{E'}{E_0}+4\cos^2\alpha-2\right) \quad \text{Klein-Nishima Streuquerschnitt} \tag{2.17}$$

$$\frac{E_0}{E'} = 1+\tfrac{E_0}{m_0c^2}(1-\cos\theta) \quad \text{relativer Energieübertrag} \tag{2.18}$$

$$q = \tfrac{\sin(\theta/2)}{\lambda} \quad \text{Impulsübertrag des Photons} \tag{2.19}$$

$$r_0 = \tfrac{e^2}{4\pi\varepsilon_0\cdot m_e c^2} \quad \text{klassischer Elektronenradius} \tag{2.20}$$

mit:

$f(q,Z)$	Formfaktoren der kohärenten Streuung
$S(q,Z)$	Formfaktoren der inkohärenten Streuung
E_0	Energie des einfallenden Photons
E'	Energie des gestreuten Photons
α	Winkel zwischen den Polarisationsrichtungen der einfallenden und der gestreuten Strahlung
θ	Streuwinkel
ϕ	Winkel zwischen Streurichtung und Polarisations-Ebene
λ	Wellenlänge des einfallenden Photons

In der Polarisationsebene der einfallenden Strahlung ($\phi = 0, \pi$), ist die Intensität der gestreuten Strahlung minimal und geht senkrecht zur Strahlrichtung ($\theta = \frac{\pi}{2}$) gegen Null. Der hohe Polarisationsgrad der Synchrotronstrahlung bewirkt daher die Reduzierung des durch die Streustrahlung erzeugten Untergrundes bei Fluoreszenzmessungen, die in dem hierdurch bestimmten Raumwinkelelement durchgeführt werden.

Um die tatsächlich in ein Raumwinkelelement emittierte Streustrahlung bestimmen zu können, muß noch die Absorption sowohl der einfallenden primären Strahlung als auch die der gestreuten Strahlung mitberücksichtigt werden. Hierbei ist grundsätzlich zu unterscheiden, ob die Streustrahlung transmittiert oder reflektiert wird. Für ein ebenes Target homogener Zusammensetzung ergibt sich die in den durch θ und ϕ gegebene Raumwinkel an dem Targetelement j kohärent (bzw. inkohärent) gestreute Strahlung in Reflexionsrichtung zu:

$$I_{Str}(E_{out}, \theta, \phi) = I_0(E_{in}) \cdot c_j \cdot \sigma_{Str}(\theta, \phi, E_{in}, Z_j) \cdot \frac{1 - e^{-(\tilde{d}_{in}\mu(E_{in}) + \tilde{d}_{out}\mu(E_{out}))}}{\mu(E_{in}) + \frac{\tilde{d}_{out}}{\tilde{d}_{in}}\mu(E_{out})} \tag{2.21}$$

und in Transmissionsrichtung zu:

$$I_{Str}(E_{out}, \theta, \phi) = I_0(E_{in}) \cdot c_j \cdot \sigma_{Str}(\theta, \phi, E_{in}, Z_j) \cdot \frac{e^{-\tilde{d}_{out}\mu(E_{out})} - e^{-\tilde{d}_{in}\mu(E_{in})}}{\mu(E_{in}) - \frac{\tilde{d}_{out}}{\tilde{d}_{in}}\mu(E_{out})} \tag{2.22}$$

wobei:

$$\mu(E) = \sum_i c_i \mu_i(E) \tag{2.23}$$

Gesamter Absorptionsquerschnitt für Röntgenstrahlung der Energie E

$$\tilde{d}_{in} = \frac{d}{|\sin\gamma_V \cdot \sin\gamma_H|} \tag{2.24}$$

effektive Targetdicke in Richtung der einfallenden Strahlung

$$\tilde{d}_{out} = \frac{d}{|f_x + f_y + f_z|} \tag{2.25}$$

effektive Targetdicke in Richtung der gestreuten Strahlung

$$\begin{aligned} f_x &= \sin\gamma_V \cdot \sin\gamma_H \cdot \cos\theta \\ f_y &= \sin\gamma_V \cdot \cos\gamma_H \cdot \sin\theta \cdot \cos\phi \\ f_z &= \cos\gamma_V \cdot \sin\gamma_H \cdot \sin\theta \cdot \sin\phi \end{aligned}$$

dabei gilt:

$$f_x + f_y + f_z \begin{cases} > 0 \Rightarrow \text{Reflexion} \\ < 0 \Rightarrow \text{Transmission} \end{cases}$$

mit:

d	Targetdicke
$E_{in} = E_0$	Energie der einfallenden Strahlung
E_{out}	Energie der gestreuten Strahlung
c_j	Anteil des Elementes j an der Targetzusammensetzung
γ_V	Winkel der Targetoberfläche zur Polarisationsebene
γ_H	Winkel zwischen einfallenden Strahl und Targetoberfläche in der Polarisationsebene
$\sigma_{Str}(\theta, \phi, E_{in}, Z_j)$	totaler Wirkungsquerschnitt für kohärente ($\sigma_{Str} = \sigma_{coh}$) bzw. inkohärente ($\sigma_{Str} = \sigma_{inco}$) Streuung an den Elektronen des Targetelementes j

Die Gleichungen 2.21 und 2.22 müssen bei einen Vergleich mit experimentellen Meßergebnissen selbstverständlich noch um die Ansprechwahrscheinlichkeit $\varepsilon(E_{out})$ des verwendeten Detektors erweitert werden.

In den Abbildung 2.3 bis 2.12 sind Winkel und Energieverteilung für einige Streutargets, wie sie typischerweise bei der SYXRF auftreten, dargestellt. Als einfallende Intensität diente die durch eine $300 \times 300\,\mu m^2$ transmittierte Synchrotronstrahlung bei einer effektiven vertikalen Elektronenstrahlbreite von $r_{eff}= 3.0\,mm$ und einen integrierten Beschleunigerstrom von $1\,mAs$. Für die Berechnung der Streustrahlung wurde diese einfallende Intensität durch die für das jeweilige Target üblichen Absorber zusätzlich aufgehärtet und abgeschwächt.

Die dargestellten Winkelverteilungen geben die relative Intensität der unter dem entsprechenden Raumwinkel in einen Energiebereich von 1 bis 40 keV gestreuten Strahlung in logarithmischer Darstellung in Polarkoordinaten an. Der Streuwinkel ist radial aufgetragen. Die Vorwärtsstreuung liegt hierbei im Zentrum der jeweiligen Darstellung. Der Winkel ϕ zwischen Bahnebene des Beschleunigers und Streurichtung wurde dem Winkelparameter der Polarkoordinaten zugeordnet. Die Bahnebene des Beschleunigers verläuft in dieser Darstellung von links vorne nach rechts hinten.[3]

In den nebenstehenden Energieverteilungen sind die für ausgewählte Streuwinkel θ und Winkel zur Beschleunigerbahnebene ϕ absoluten Intensitäten der Streustrahlungen in Abhängigkeit von deren Energie dargestellt. Die angegebenen Intensitäten sind hierbei auf einen Raumwinkel von 1 msr und einen Energiebereich von 100 eV normiert. Zum Vergleich ist die jeweils

[3]Bei der Berechnung der Streustrahlung wurde das jeweilige Raumwinkelelement in 100 Einzelelemente aufgeteilt, für die jeweils die Streuwahrscheinlichkeit und Absorptionskorrektur getrennt berechnet wurden. Die Streuwinkel θ und ϕ wurden in 5^o Schritten variiert. Bei der Kaptonfolie sind aufgrund der vergleichsweise geringen Absorption und des Neigungswinkels zur Bahnebene die Streuwinkel mit geringer Ablage zum Targetwinkel besonders kritisch. Dies beruht auf den Sachverhalt, daß für unterschiedliche Streuwinkel θ die minimale Ablage zur Targetoberfläche aufgrund des diskret gewählten Winkels ϕ unterschiedlich stark ausfällt. Als Folge ergeben sich in den Fällen, bei denen die Ablage des Streuwinkels von der Targetoberfläche besonders gering ist, auch besonders hohe Absorptionskorrekturen. Dies zeigen sich in den Darstellung der Winkelverteilung der Streustrahlung als *herausstehende* Zacken geringer Intensität (vgl. Abbildung 2.6). Da hierdurch die eigentliche Struktur der Streuverteilung an Deutlichkeit verliert, wurde diesem Effekt durch die Wahl eines verhältnismäßig großen Raumwinkelelements von 5.0 msr für die Berechnung der Winkelverteilung der Streustrahlung an der Kaptonfolie entgegengewirkt. Da bei den beiden anderen Streutargets dieser Effekt aufgrund der gewählten Geometrie (Alu-Absorber) oder der vernachlässigbaren Transmission (Silberlegierung) nicht von Bedeutung ist, wurden deren Streuwinkelverteilungen für äußerst kleinen Raumwinkel von lediglich 0.63 μsr berechnet.

am Targetort nach der entsprechenden Absorberkorrektur vorliegende primäre Intensität mit eingetragen.

Die an einem 1 mm Aluminiumabsorber (Zusammensetzung: 99.7% Al, 0.3% Fe) auftretende kohärente und inkohärente Streustrahlung ist in den Abbildungen 2.3 und 2.4 dargestellt. Der Absorber ist senkrecht zur Bahnebene des Beschleunigers und zur einfallenden Strahlung angebracht und dient bei SYXRF-Analysen zur Aufhärtung der anregenden Strahlung (siehe Abschnitt 3.2.2). Bei den absorbierenden Elementen, die diesem Absorber vorgelagert sind, handelt es sich um ein 100 μm Berylliumfenster, das das Hochvakuum des Beschleunigers abschließt, ein den Eintrittspunkt in den SYXRF-Aufbau darstellendes 200 μm Aluminiumfenster (99.5% Al, 0.5% Fe), zwei Vakuumfenstern aus je 25μm dicker Kaptonfolie[4] (69.1% C, 21.0% O, 7.3% N, 2.6% H), und einer Luftstrecke von 50.5 cm bei Normaldruck. Auffällig ist die Aufhärtung der Streustrahlung gegenüber der primär einfallenden Strahlung. Insbesondere bei Streuung in Transmissionsrichtung ($\theta = 30^o$ und $\theta = 60^o$) werden die niederenergetischen Anteile der Strahlung durch Absorption sowohl der einfallenden als auch der gestreuten Strahlung stark unterdrückt. Dahingegen sind die Absorptionseffekte in Reflexionsrichtung weniger stark ausgeprägt. So sind die Intensitäten der senkrecht zur Beschleunigerebene gestreuten Strahlung für die Streuwinkel $\theta = 120^o$ und $\theta = 150^o$ annähernd identisch, wohingegen sie aufgrund der längeren Wegstrecke im Target bei $\theta = 60^o$ doch deutlich unter denen bei $\theta = 30^o$ liegen. Erst für die Streuung in der Elektronenbahnebene ($\phi = 0^o$) ist aufgrund der Polarisation ein Intensitätsunterschied für die in Reflexionsrichtung gestreute Strahlung erkennbar. Auffällig ist zudem, daß trotz der stärkeren Absorption die Intensität der gesamten Streustrahlung in Vorwärtsrichtung stark dominiert (siehe hierzu auch Abbildung 2.13).

In den Abbildungen 2.5 und 2.6 sind die Winkel und Energieverteilungen der an einer 123 μm Kaptonfolie gestreuten Intensitäten der parallel polarisierten und in den Abbildungen 2.7 und 2.8 die der senkrecht polarisierten Komponente der Synchrotronstrahlung aufgetragen. Die Intensitäten der kohärenten und inkohärenten Streustrahlung sind hierbei getrennt, aber in jeweils gleichen Skalierung dargestellt. Die sich hieraus ergebende insgesamt gestreute Strahlung der parallel und senkrecht polarisierten Komponente sind in den Abbildungen 2.9 und 2.10 gezeigt. Die Kaptonfolie steht senkrecht in der Beschleunigerbahnebene und besitzt zu ihr einen Neigungswinkel von 45^o. Bei SYXRF-Analysen ist ein derartiges Streutarget für die Strahldiagnostik im Gebrauch (siehe Abschnitt 3.3.2). Als zusätzliche absorbierende Elemente im einfallenden Strahl kommen zu den oben beschriebenen, dem Absorber vorgelagerten Komponenten (100 μm Beryllium, 200μm Aluminiumfenster, 50μm Kapton, und 50.5cm Luft) noch der 1mm dicke Aluminiumabsorber selbst und eine zusätzliche Luftstrecke von 26.5 cm hinzu. Die Unterdrückung der unter 90^o im Falle der parallel polarisierten Komponente horizontal ($\phi = 0^0$) und im Falle der senkrecht polarisierten vertikal ($\phi = 90^0$) gestreuten Intensität tritt in den Darstellungen der Winkelverteilung deutlich hervor. Diese ist hierbei für die kohärente Strahlung stärker ausgeprägt als für die inkohärente. Auffällig ist zudem, die durch die Geometrie bedingte höhere Absorption der gestreuten Strahlung bei Streuwinkeln mit nur geringer Ablage von der Targetoberfläche. Sie zeigt sich als *Einschnitt* in den Winkelverteilungen. Verglichen mit den beiden

[4]Kapton ist ein von der Firma DuPont vertriebener Kunststoff ($H_{10}C_{22}N_2 0_5$; $\rho = 1.47\ g/cm^3$), der sich aufgrund seiner hohen Festigkeit und Strahlunsresistenz sowie seiner Temperaturunanfälligkeit besonders gut als Fenstermaterial für Röntgenstrahlung eignet.

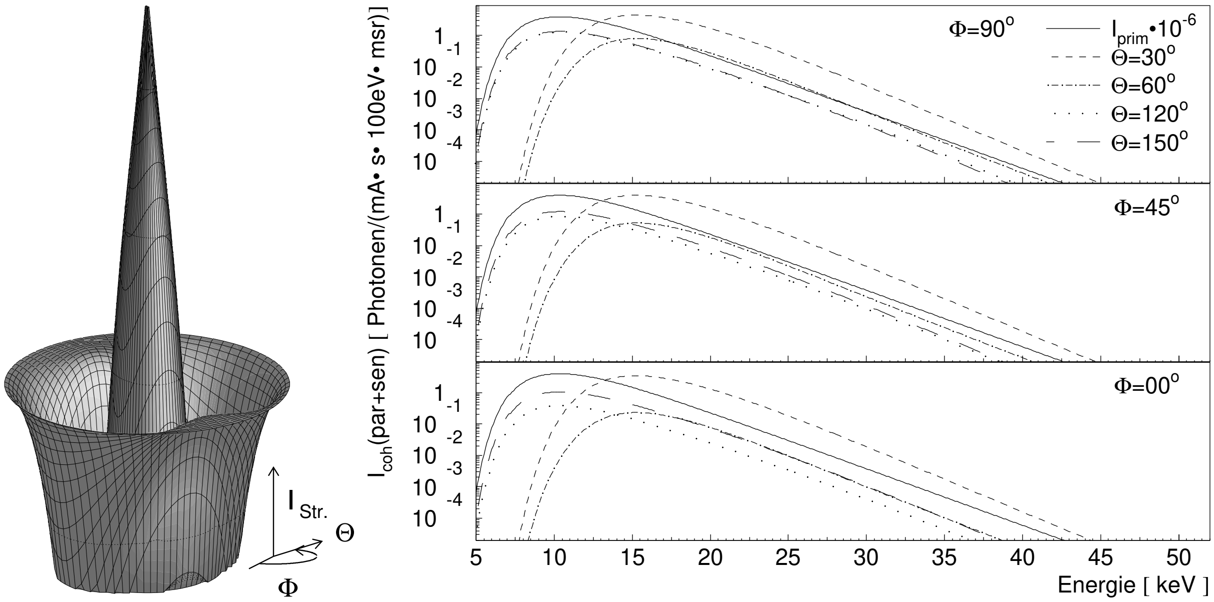


Abbildung 2.3: Logarithmische Darstellung von Winkel- und Energieverteilung der an einem 1 mm Aluminiumabsorber (99.7% Al, 0.3% Fe; unter $\gamma_V = \gamma_H = 90^o$) kohärent gestreuten Intensität der einfallenden Synchrotronstrahlung (siehe Text S.15).

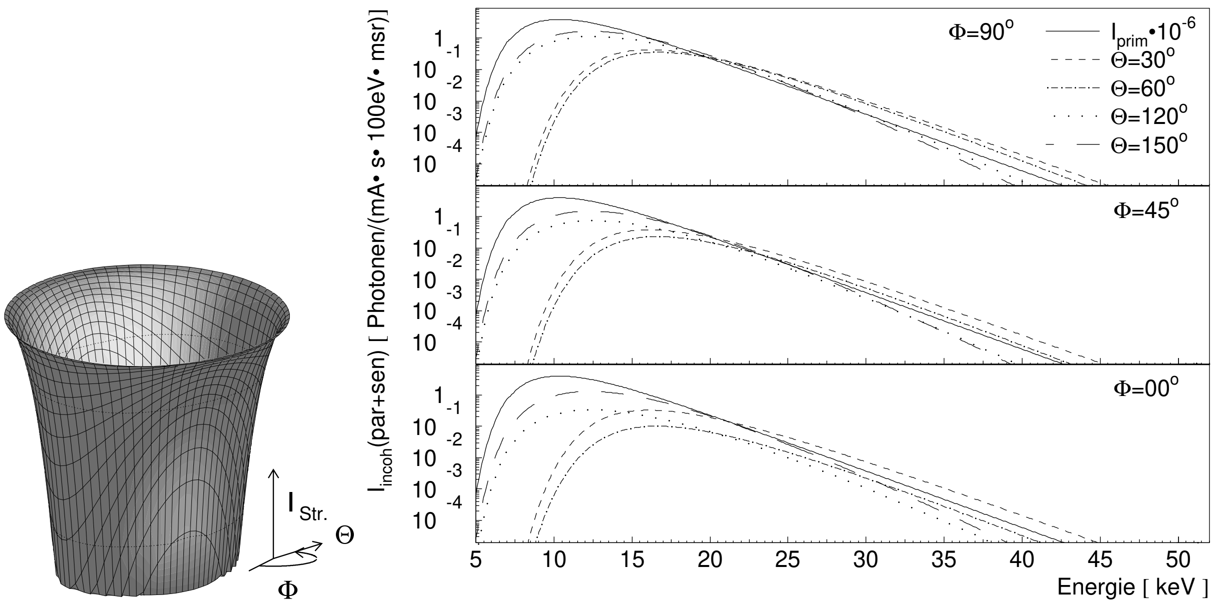


Abbildung 2.4: Logarithmische Darstellung von Winkel- und Energieverteilung der an einem 1 mm Aluminiumabsorber (99.7% Al, 0.3% Fe; unter $\gamma_V = \gamma_H = 90^o$) inkohärent gestreuten Intensität der einfallenden Synchrotronstrahlung (siehe Text S.15).

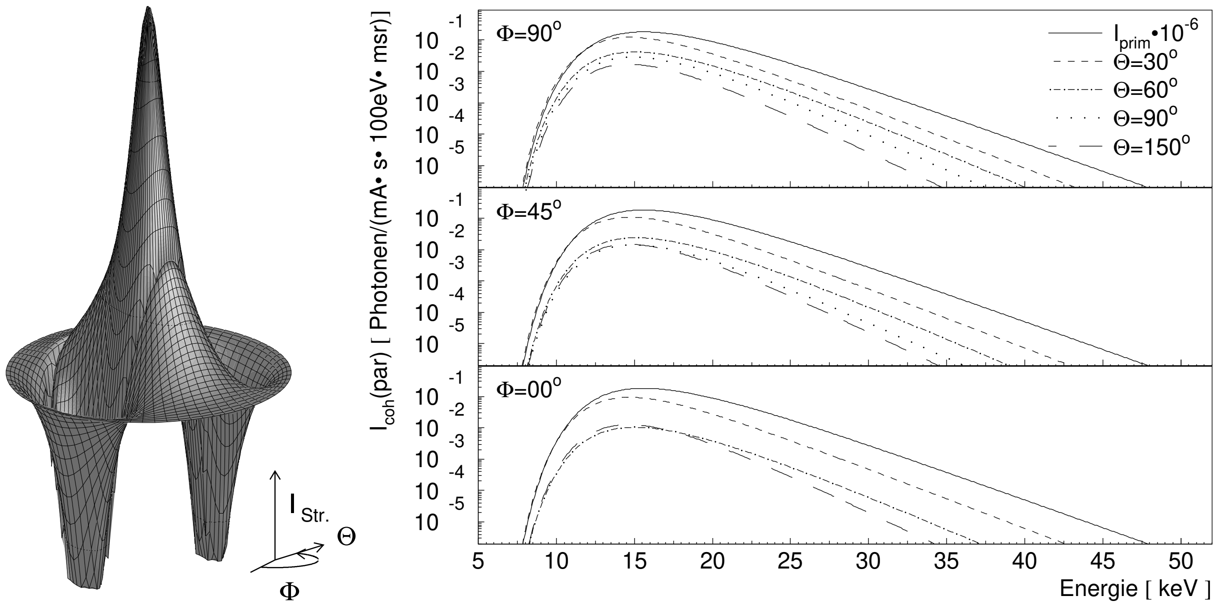


Abbildung 2.5: Logarithmische Darstellung von Winkel- und Energieverteilung der an 123 μm Kapton (69.1% C, 21.0% O, 7.3% N, 2.6% H; unter $\gamma_V = 45^o$, $\gamma_H = 90^o$) kohärent gestreuten Intensität der parallel polarisierten Komponente der einfallenden Synchrotronstrahlung (siehe Text S. 15).

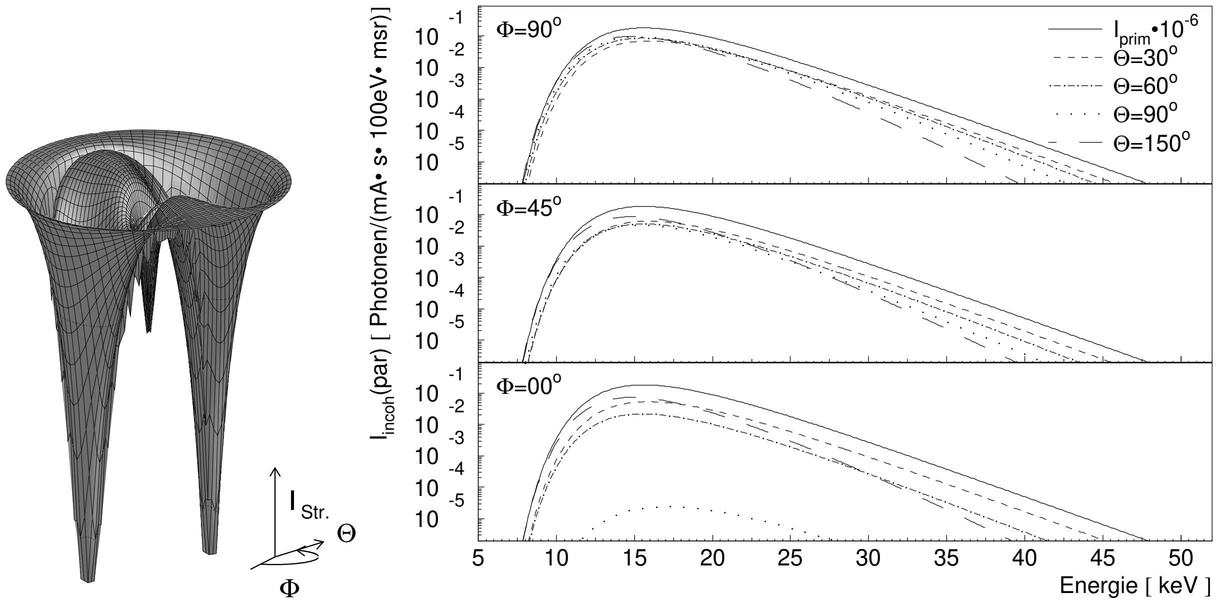


Abbildung 2.6: Logarithmische Darstellung von Winkel- und Energieverteilung der an 123 μm Kapton (69.1% C, 21.0% O, 7.3% N, 2.6% H; unter $\gamma_V = 45^o$, $\gamma_H = 90^o$) inkohärent gestreuten Intensität der parallel polarisierten Komponente der einfallenden Synchrotronstrahlung (siehe Text S. 15).

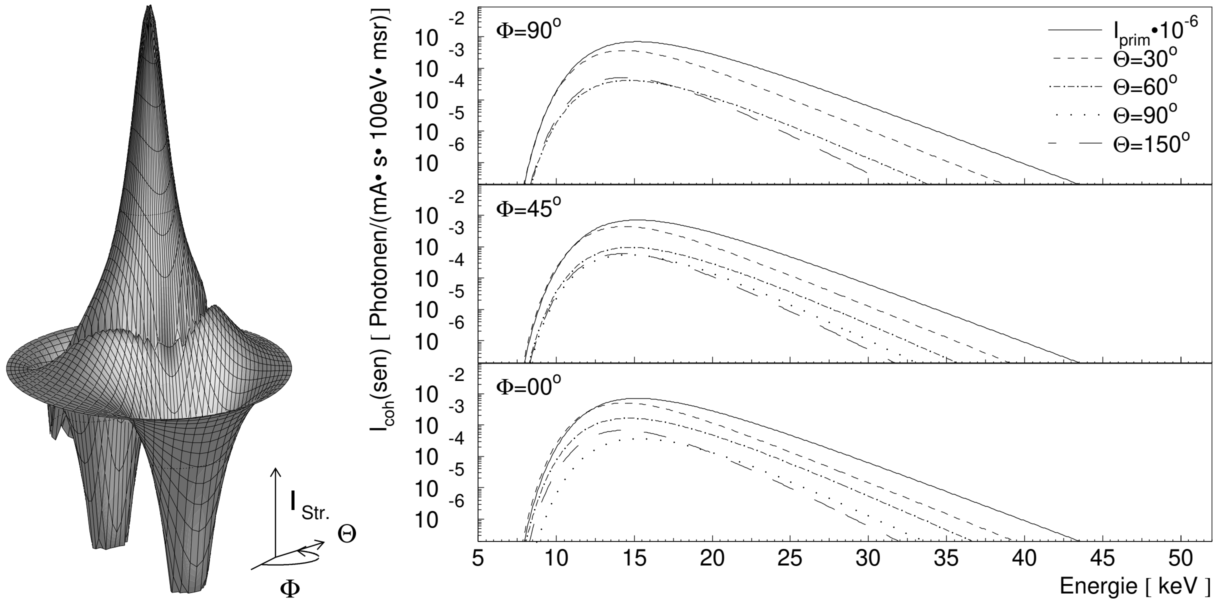


Abbildung 2.7: Logarithmische Darstellung von Winkel- und Energieverteilung der an 123 μm Kapton (69.1% C, 21.0% O, 7.3% N, 2.6% H; unter $\gamma_V = 45^o$, $\gamma_H = 90^o$) kohärent gestreuten Intensität der senkrecht polarisierten Komponente der einfallenden Synchrotronstrahlung (siehe Text S. 15).

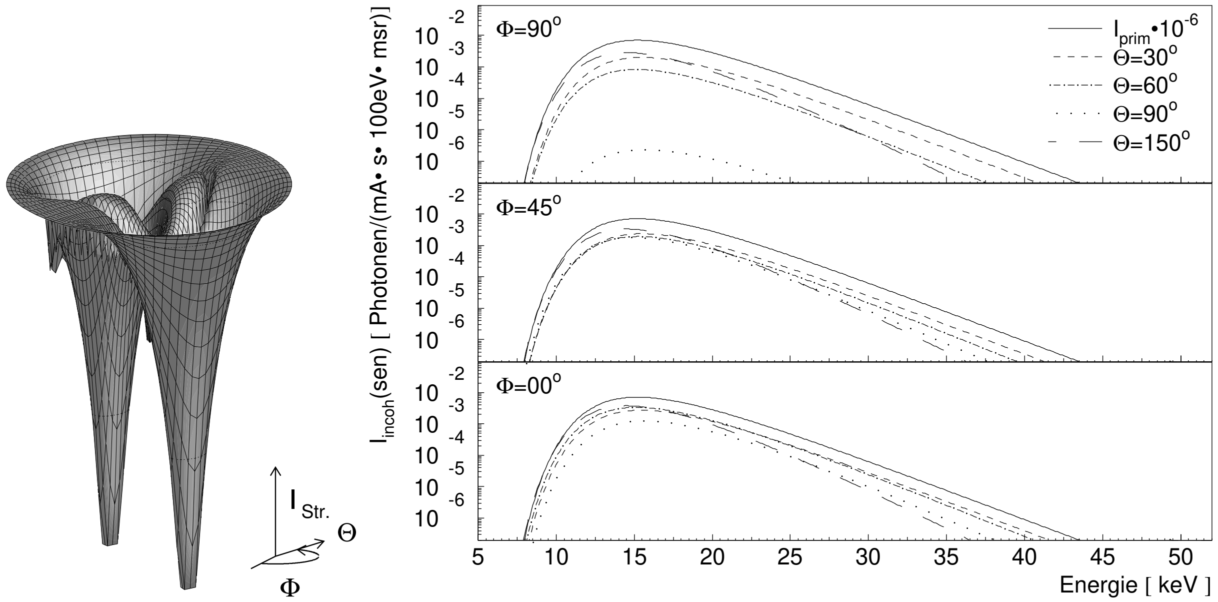


Abbildung 2.8: Logarithmische Darstellung von Winkel- und Energieverteilung der an 123 μm Kapton (69.1% C, 21.0% O, 7.3% N, 2.6% H; unter $\gamma_V = 45^o$, $\gamma_H = 90^o$) inkohärent gestreuten Intensität der senkrecht polarisierten Komponente der einfallenden Synchrotronstrahlung (siehe Text S. 15).

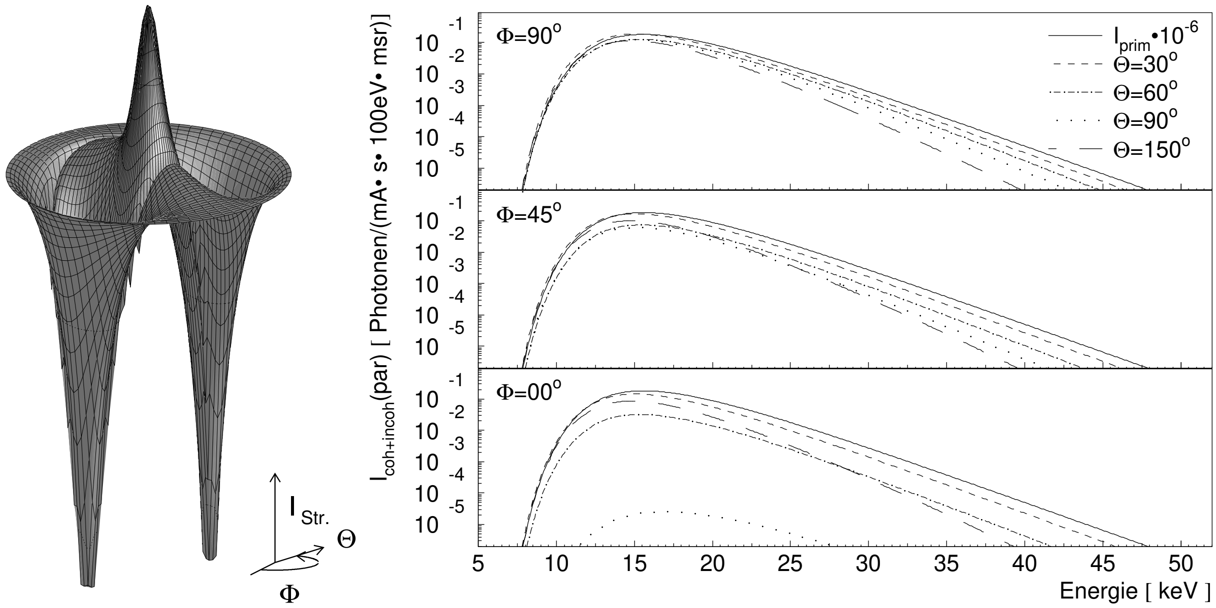


Abbildung 2.9: Logarithmische Darstellung von Winkel- und Energieverteilung der an 123 μm Kapton (69.1% C, 21.0% O, 7.3% N, 2.6% H; unter $\gamma_V = 45^o$, $\gamma_H = 90^o$) insgesamt gestreuten Intensität der parallel polarisierten Komponente der einfallenden Synchrotronstrahlung (siehe Text S. 15).

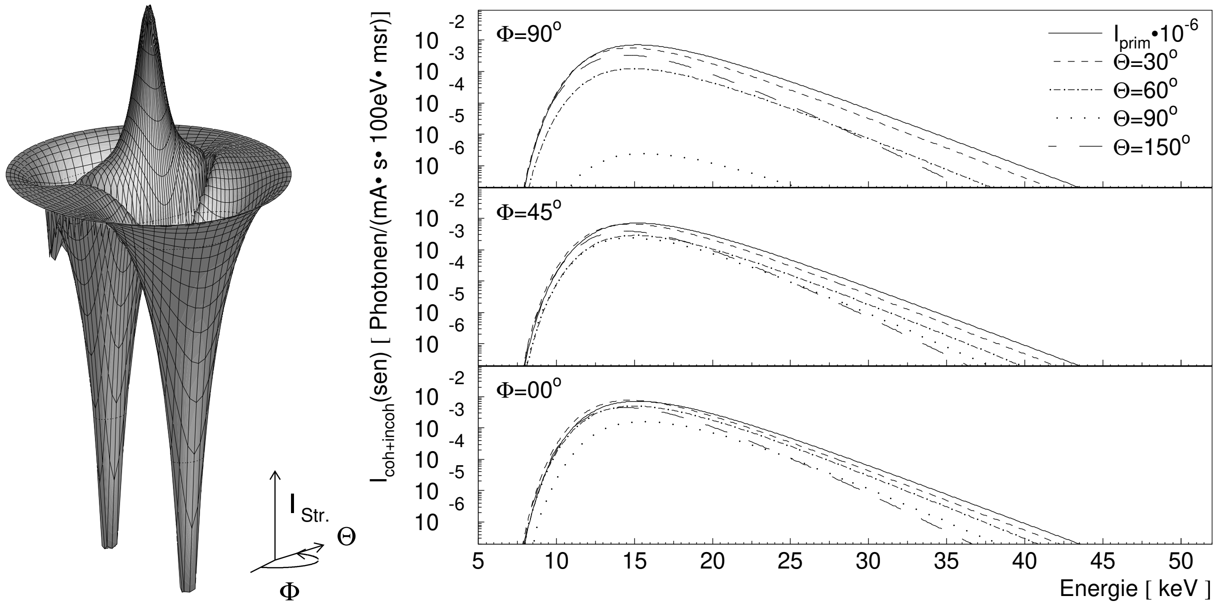


Abbildung 2.10: Logarithmische Darstellung von Winkel- und Energieverteilung der an 123 μm Kapton (69.1% C, 21.0% O, 7.3% N, 2.6% H; unter $\gamma_V = 45^o$, $\gamma_H = 90^o$) insgesamt gestreuten Intensität der senkrecht polarisierten Komponente der einfallenden Synchrotronstrahlung (siehe Text S. 15).

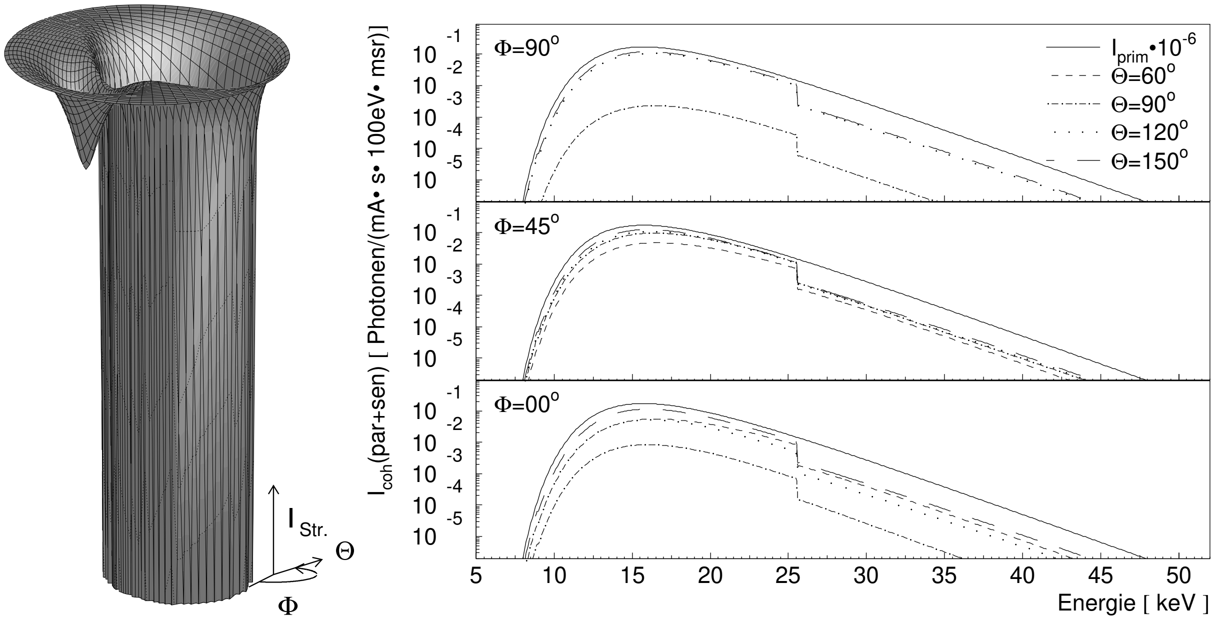


Abbildung 2.11: Logarithmische Darstellung von Winkel- und Energieverteilung der an einer Silberlegierung (80.0% Ag, 20.0% Cu; unter $\gamma_V = 90^o$, $\gamma_H = 45^o$) kohärent gestreuten Intensität der einfallenden Synchrotronstrahlung (siehe Text S. 21).

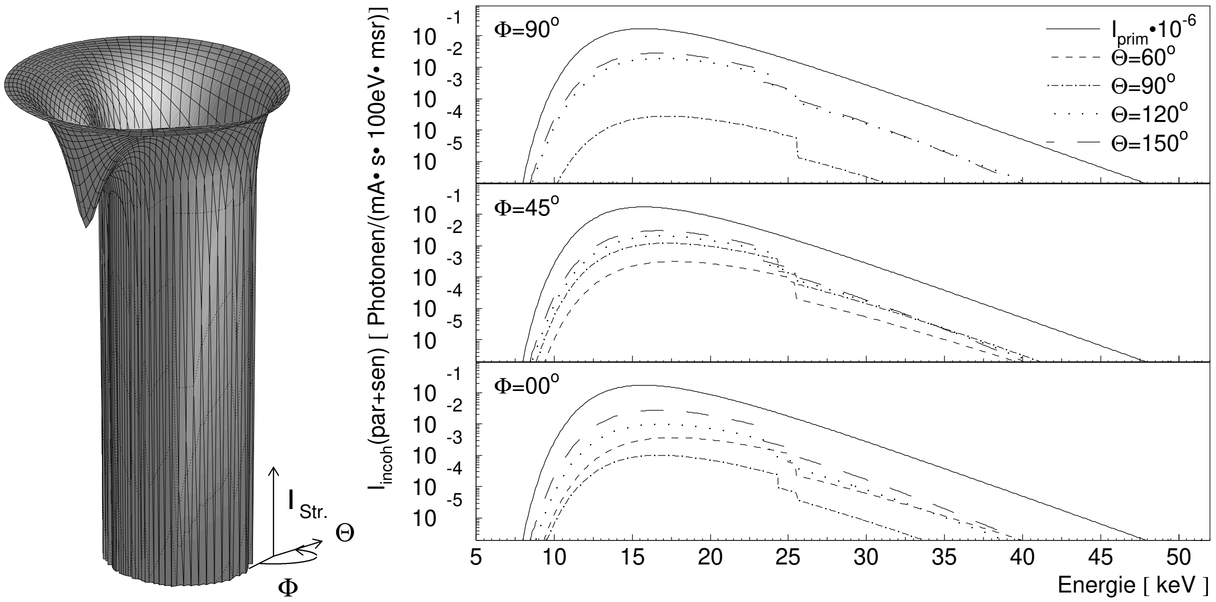


Abbildung 2.12: Logarithmische Darstellung von Winkel- und Energieverteilung der an einer Silberlegierung (80.0%Ag, 20.0%Cu; unter $\gamma_V = 90^o$, $\gamma_H = 45^o$) inkohärent gestreuten Intensität der einfallenden Synchrotronstrahlung (siehe Text S. 21).

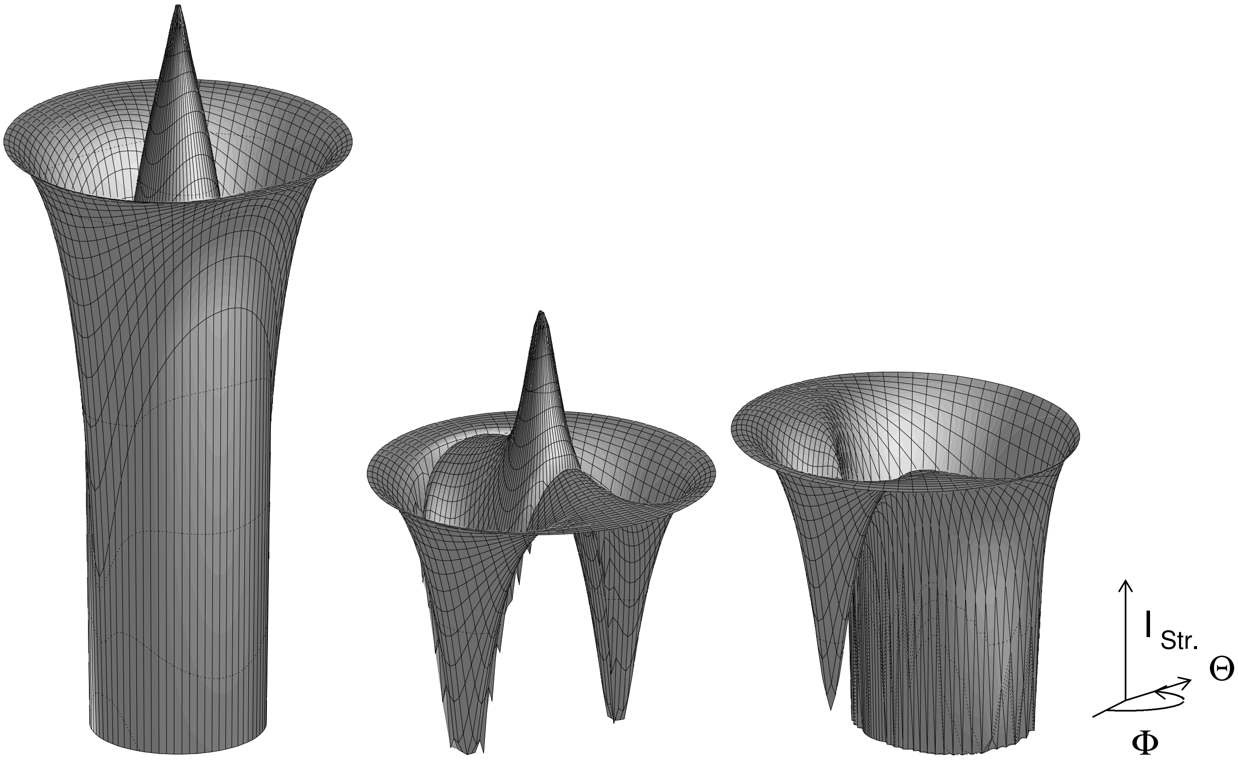


Abbildung 2.13: Logarithmische Darstellung der Winkelverteilung der gesamten Streustrahlungsintensität im Energiebereich zwischen 1 und 40 keV. Aufgetragen ist die Summe aus kohärent und inkohärent gestreuter Intensität der Synchrotronstrahlung für die folgenden Targets: 1 mm Aluminiumabsorber (99.7% Al, 0.3% Fe; $\gamma_V = \gamma_H = 90^o$; links); 123 μm Kapton-Streufolie (69.1% C, 21.0% O, 7.3% N, 2.6% H; $\gamma_V = 45^o$, $\gamma_H = 90^o$; mitte); 1 mm dicke Silberlegierung (80.0% Ag, 20.0% Cu; $\gamma_V = 90^o$, $\gamma_H = 45^o$; rechts). Die Berechnung der jeweils einfallenden Strahlung erfolgte unter Berücksichtigung der Absorber, die der jeweiligen Targetposition typischerweise vorgelagert sind (siehe Text). Alle Winkelverteilungen sind auf gleiche Intensität der primären (d.h. nicht aufgehärteten) Synchrotronstrahlung und identische Raumwinkelelemente normiert.

anderen Streutargets weist die an der Kaptonfolie gestreute Intensität den höchsten Anteil an inkohärent gestreuter Strahlung auf. Dies ist im Falle des Aluminiumabsorbers auf die bei der Streuung am Kapton deutlich härtere primäre Strahlung und im Falle der Silberlegierung auf die niedrigeren Ordnungszahlen des Targetmaterials zurückzuführen. Bei der Winkelverteilung der inkohärent gestreuten Strahlung tritt die Unterdrückung der unter kleinen Winkeln gestreuten Strahlung deutlich hervor, wohingegen im kohärenten Falle die Vorwärtsstreuung stark dominiert. Aufgrund der (mit Ausnahme der nahe entlang der Targetoberfläche gestreuten Strahlung) geringen Absorption im Targetmaterial läßt sich kein deutlicher Unterschied zwischen der reflektierend und transmittierend gestreuten Strahlung ausmachen.

In den Abbildungen 2.11 und 2.12 schließlich sind Winkel und Energieverteilung der Streustrahlung dargestellt, wie sie bei einer Fluoreszenzanalyse am Targetort auftreten. Als Target

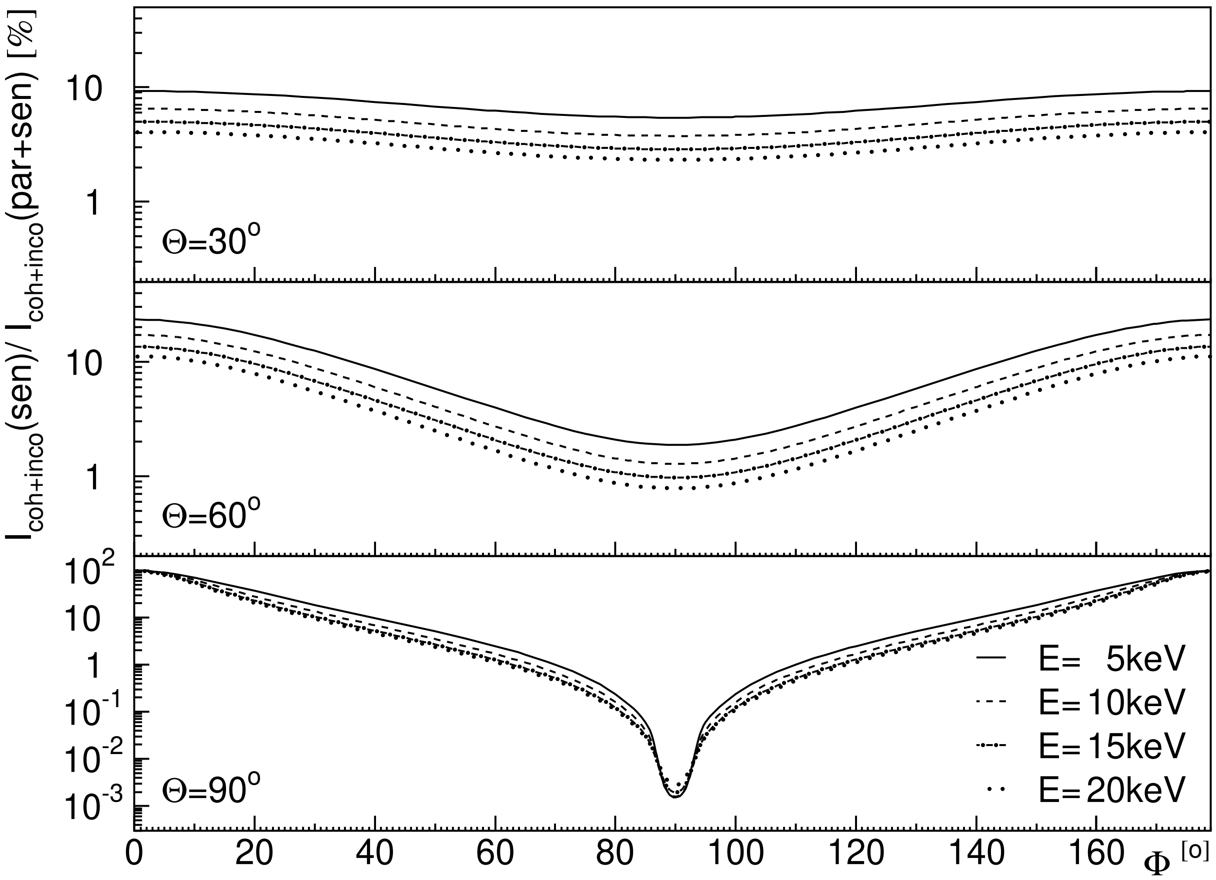


Abbildung 2.14: Anteil der senkrecht polarisierten Komponente der Synchrotronstrahlung an der Streustrahlung in Abhängigkeit vom Winkel ϕ zwischen Streurichtung Beschleunigerbahnebene für ausgewählte Strahlungsenergien und Streuwinkel θ.

wurde eine $1\,mm$ dicke Silberlegierung (Zusammensetzung: $80\%\,Ag$, $20\%\,Cu$) gewählt (vgl. Abbildung 2.1). Das Target steht hierbei senkrecht zur Bahnebene und ist um den Winkel $\gamma_H = 45^o$ zur Strahlrichtung gekippt. Als zusätzliche Absorber kommen bei der Berechnung der primären Intensität zu denen, die dem Kapton-Streutarget vorgelagert sind ($100\,\mu m$ Beryllium, $200\,\mu m$ Aluminiumfenster, $1\,mm$ Aluminiumabsorber, $50\,\mu m$ Kapton, und $77.0\,cm$ Luft), die Dicke der Kapton-Streufolie in Strahlrichtung ($174\,\mu m$) und eine weitere Luftstrecke von $46\,cm$ hinzu. Aufgrund der hohen Absorption im Target tritt keine Streuung in Transmissionsrichtung auf.[5] Bedingt durch die hohen Ordnungszahlen des Targetmaterials überwiegt die kohärente Streuung. Das Intensitätesminimum der Streustrahlung unter 90^o in der Beschleunigerbahnebene tritt in den Winkelverteilungen deutlich hervor und markiert den Punkt, an den bei SYXRF Analysen die Fluoreszenzstrahlung nachgewiesen wird. In den Energieverteilungen der kohärent gestreuten Strahlung fällt der Intensitätseinbruch auf, der durch die Absorption der einfallen-

[5] In den Winkelverteilungen äußert sich dies in der säulenartige Struktur im hinteren rechten Bereich der Darstellung.

den und gestreuten Strahlung an der Absorptionskante des Silbers bei 25.52 keV stattfindet. Bei der inkohärent gestreuten Intensität teilt sich dieser Intensitätseinbruch in zwei *Stufen* auf. Hierbei markiert die Stufe an der Silberabsorptionskante die Absorption der gestreuten Strahlung. Die um den Energieverlust bei der inkohärenten Streuung zu niedrigeren Energien hin verschobene Stufe hingegen beruht auf der Absorption der einfallenden Strahlung. Aufgrund der unterschiedlichen Weglängen der einfallenden und gestreuten Strahlung, ist die jeweilige Absorption der Strahlung unterschiedlich stark. Das Größenverhältnis der beiden *Stufen* bei der inkohärenten Streuung fällt daher unterschiedlich aus. So dominiert bei einem Streuwinkel von $\theta = 150^o$ eindeutig die Absorption der einfallenden Strahlung. Dahingegen ist die Absorption bei einem Winkel von $\theta = 90^o$ bei Streuung in der Beschleunigerbahnebene für einfallende und gestreute Strahlung gleich stark. Mit wachsender Ablage von der Bahnebene nimmt in diesem Fall die Absorption der gestreuten Strahlung zu.

Eine Gegenüberstellung der gesamten gestreuten Intensität für die einzelnen Streutargets findet sich in Abbildung 2.13. Hierbei sind die Winkelverteilungen zueinander auf gleiche Synchrotronstrahlungsintensitäten und Raumwinkelelemente normiert. Aufgrund des hohen Polarisationsgrades der Synchrotronstrahlung[6] entspricht hierbei die Winkelverteilung der insgesamt an der Kaptonfolie gestreuten Intensität weitgehend der gestreuten parallelen Intensität in Abbildung 2.9.

Der Anteil der senkrecht polarisierten Komponente der Synchrotronstrahlung an der insgesamt gestreuten Intensität ist in Abbildung 2.14 gegeben. Der Darstellung liegt dieselbe Synchrotronstrahlung zugrunde wie den vorangegangenen Winkel und Energieverteilungen (Abbildung 2.3 bis 2.13, S.14–21). In den Bereichen, in denen die Streustrahlungsintensität weitgehend von der Polarisation unabhängig ist, also bei Streuwinkeln um $\theta = 0^o$ und $\theta = 180^o$, entspricht der Anteil der senkrecht polarisierten Komponente an der Streustrahlung weitgehend dessen Anteil an der Synchrotronstrahlung selbst. Er beträgt somit in diesen Fällen weniger als 10%. Von Bedeutung ist die senkrechte Komponente daher nur in dem Bereich, in dem die Streuung der parallelen Komponente unterdrückt wird (siehe Abschnitt 3.1.2).

[6] Bei der zur Berechnung der Streustrahlungsverteilung angenommenen spektralen Verteilung der Synchrotronstrahlung liegt der Polarisationsgrad zwischen 0.80 für 1 keV und 0.98 für 60 keV. (siehe auch Abschnitt 3.1.2)

Kapitel 3

Experimentelle Realisierung der SYXRF an ELSA

Die im Rahmen dieser Arbeit vorgestellten Messungen erfolgten am Bonner Elektronen Speicherring ELSA. Der hierbei verwendete Aufbau zur Röntgenfluoreszenzanalyse befindet sich am Ende des Strahlrohres BN1 im Synchrotronstrahlungslabor des Physikalischen Instituts. Eine schematische Darstellung des SYXRF-Aufbaues, wie er für die im Kapitel 4 beschriebenen Analysen verwendet wurde, ist in Abbildung 3.1 gegeben. Der für die SYXRF verwendete Meßaufbau umfaßt im wesentlichen die folgenden Hauptkomponenten:

- Einrichtungen zur *Strahlführung* [1] und *Strahlformung*,
- apparative Komponenten zur *Strahldiagnostik* und *Intensitätsbestimmung*,
- die *Targethalterung* und *Justage*, sowie
- die zum Nachweis der emittierten Fluoreszenzstrahlung notwendigen *Detektoren*

Obgleich sie im eigentlichen Sinne nicht zum experimentellen Aufbau der SYXRF gezählt werden kann, ist natürlich

- die *Strahlungsquelle* (d.h. ELSA)

für die experimentelle Realisierung von fundamentaler Bedeutung.
Weitere Komponenten, auf die allerdings im folgenden nicht näher eingegangen werden soll, umfassen

- Einrichtungen und Abschirmungen, die den *Strahlenschutz* dienen, sowie
- die zur *Meßsteuerung* und *Datenaufnahme* notwendigen Hard und Softwarekomponenten

Eine ausführliche Beschäftigung mit den zuvor genannten Komponenten des Aufbaus ist Gegenstand dieses Kapitels.

[1] Der Begriff Strahlführung ist in diesem Sinne nicht ganz zutreffend, da sich die Röntgenstrahlung ja nicht wie etwa ein Elektronenstrahl durch künstliche äußere Felder experimentell beeinflussen läßt. Gemeint sind vielmehr die apparativ notwendigen Einrichtungen, die der Abschirmung der Strahlung und der Aufrechterhaltung des Vakuums in weiten Teilen des Strahlenganges dienen.

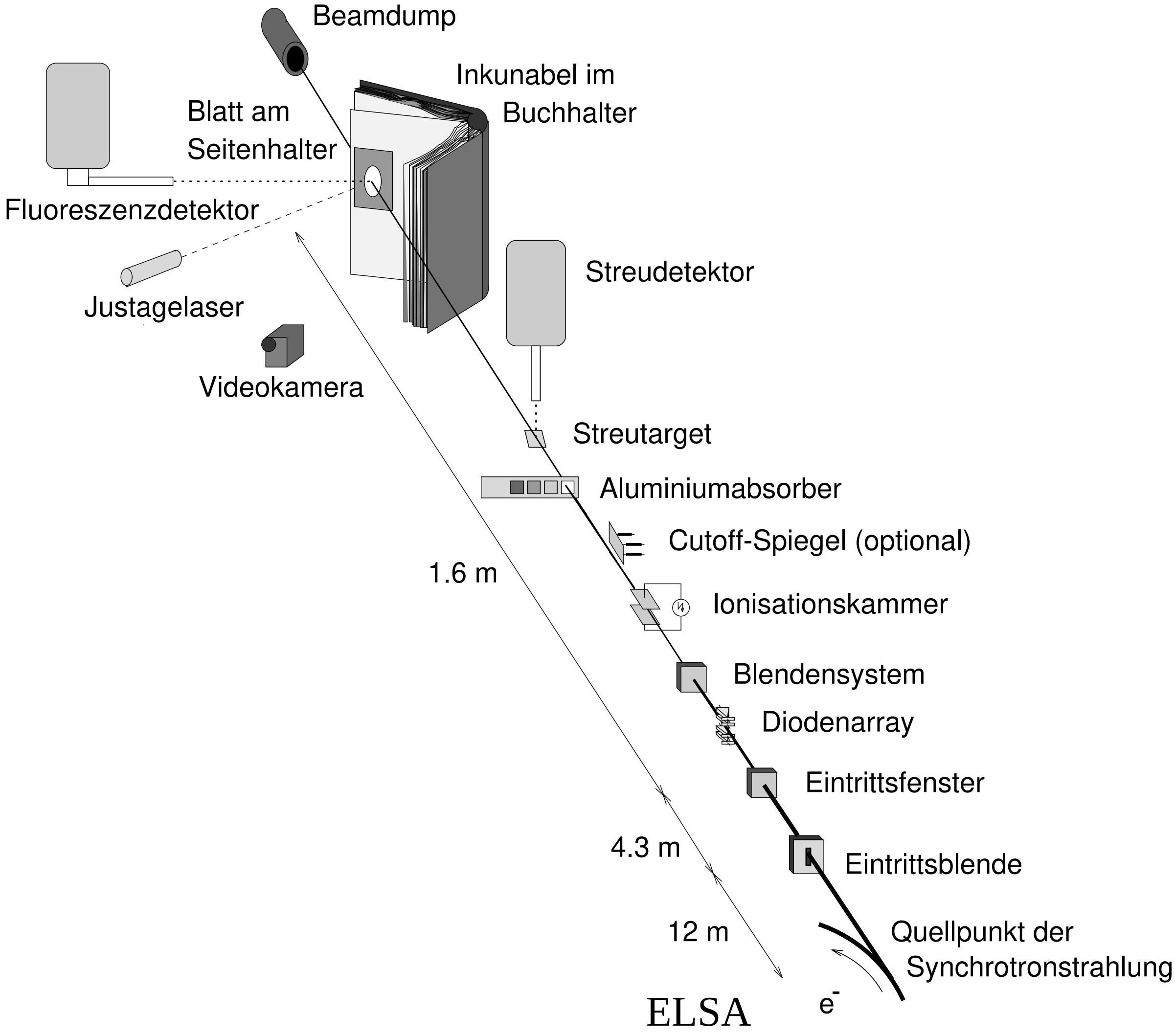


Abbildung 3.1: Schematische Darstellung des SYXRF-Aufbaus an ELSA. Die im Dipolmagneten erzeugte Synchrotronstrahlung durchläuft eine $1\,mm \times\ 1\,cm$ Eintrittsblende und tritt durch ein $200\,\mu m$ dickes Aluminium Fenster in den eigentlichen SYXRF-Aufbau ein. Die durch sie in der zu analysierende Probe (in diesem Fall eine Stelle auf einem Blatt einer Inkunabel[3]) induzierte Röntgenfluoreszenzstrahlung wird mit einem Halbleiterdetektor nachgewiesen. Ein Justagelaser und eine Videokamera dienen zur Justage, Targetüberwachung und Archivierung. Die Komponenten zwischen Target und Eintrittsfenster sind für die Strahl-Formung und Diagnostik von Bedeutung und werden in den Abschnitten 3.3 und 3.2 eingehend beschrieben.

[3]Inkunabeln bezeichnen die frühen Druckwerke des 15. Jahrhunderts

3.1 ELSA als Synchrotronstrahlungsquelle

Der Speicherring ELSA ist vorrangig als Elektronenquelle für die Mittelenergiephysik bei einer maximalen Elektronenenergie von $3.5\,GeV$ ausgelegt, kann aber auch in einem gesonderten Modus als Synchrotronstrahlungsquelle betrieben werden. Die maximale bislang im Synchrotronstrahlungsbetrieb erreichte Elektronenenergien beträgt $3\,GeV$, wobei Synchrotronstrahlung bei Elektronenenergien von $2.3\,GeV$ und (seltener) $2.7\,GeV$ standardmäßig angeboten wird. Die hierbei verwendeten Elektronenströme liegen zwischen 15 und $75\,mA$. Die Speicherdauer beträgt abhängig von Vakuumqualität und Einstellung der Maschinenparameter zwischen 45 Minuten und 1.5 Stunden.

Die für die SYXRF verwendete Synchrotronstrahlung wird im Dipolmagneten M8 des Beschleunigers tangential zur Elektronenbahn emittiert und durchläuft in einem evakuierten Strahlrohr den Weg bis zum Meßplatz. Der Krümmungsradius des Dipolmagneten beträgt $10.88\,m$. Zwischen dem Quellpunkt der Strahlung und dem Eintrittsfenster des Meßaufbaues liegt eine Strecke von $16.3\,m$. Im Abstand von $12\,m$ vom Quellpunkt befindet sich ein $100\,\mu m$ Berylliumfenster, das das Hochvakuum im Beschleuniger abschließt. Der Bereich zwischen diesem Vakuumfenster und den SYXRF-Aufbau wird von den Experimenten anderer Arbeitsgruppen[4] eingenommen.

3.1.1 Intensität und spektrale Verteilung

Wie bereits unter 2.2 dargestellt ist für Intensität und spektrale Verteilung der durch eine Blende emittierten Synchrotronstrahlung neben den *direkten* Maschinenparameter wie Bahnradius und Elektronenenergie vor allem die effektive vertikale Breite des Elektronenstrahls im Beschleuniger von entscheidender Bedeutung. Diese betrug bei ELSA bislang zwischen $r_{eff}= 1.3\,mm$ und $r_{eff}= 5.0\,mm$. Aufgrund der bereits unter 2.2 erwähnten Verbesserung der Strahlqualität ließen sich jedoch in den bislang letzten Meßschichten deutlich geringere Elektronenstrahlbreiten nachweisen. Sollte die durchgeführte Neujustage der Betriebsparameter der Beschleunigeranlage zu einer dauerhaften Verbesserung der Strahlqualität geführt haben, sind daher in Zukunft Elektronenstrahlbreiten zwischen $r_{eff}= 0.5\,mm$ und $r_{eff}= 2.0\,mm$ zu erwarten.

Eine Abnahme des Elektronenstromes geht im allgemeinen auch mit einer Abnahme der Elektronenstrahlbreite einher (siehe Abbildung 3.16). Eine feste Beziehung zwischen Strahlprofilbreite und Elektronenstrom, die unverändert zwischen den einzelnen Meßschichten bestand, ließ sich jedoch bislang nicht beobachten. Ob aufgrund der neueren Verbesserungen der Strahlqualität gegebenenfalls in Zukunft eine derartige feste Beziehung zwischen Elektronenstrom und Strahlbreite besteht, muß sich erst noch erweisen.

In Abbildung 3.2 sind Intensitätsverteilungen für typischerweise an ELSA beobachtete effektive vertikale Elektronenstrahlbreiten dargestellt. Da die horizontale Elektronenstrahlbreite für die relative Intensitätsverteilung nicht von Bedeutung ist, wird sie von uns bei der theoretischen Berechnung der anregenden Synchrotronstrahlung nach 2.10 nicht mitberücksichtigt. Die auf der horizontalen Ausdehnung des Elektronenstrahls beruhenden Abschattungen führen daher

[4] Bei diesen Experimenten handelt es sich um eine Apparatur zur Röntgentiefenlithographie (**BELLA**), einen energiedispersiven Monochromator (**EDM**) für die Röntgenabsorptionsspektroskopie sowie ein Massen-Spektrometer für radiochemische Analysen.

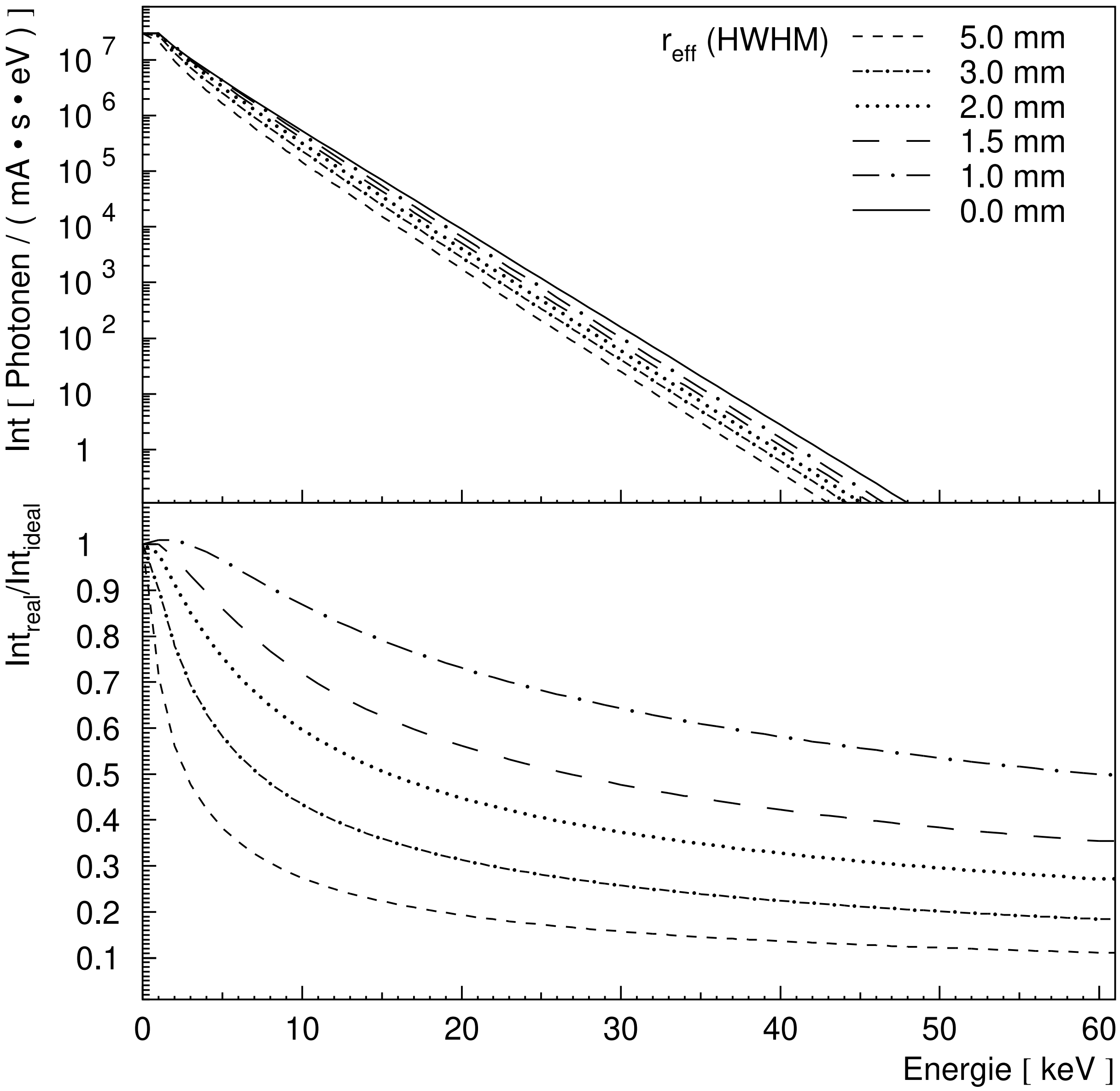


Abbildung 3.2: Einfluß der effektiven Elektronenstrahlhöhe r_{eff} auf die spektrale Verteilung der durch eine $300 \times 300 \mu m^2$ Blende transmittierten Synchrotronstrahlung. Dargestellt ist die absolute, in einen Energiebereich von jeweils $100 eV$ pro s und mA des Beschleunigerstromes emittierte Synchrotronstrahlung (oben) und das relative Intensitätsverhältnis zwischen der durch einen realen und idealen Elektronenstrahl ($r_{eff} = 0.0\ mm$) erzeugten Synchrotronstrahlung (unten). Die Rechnung erfolgte ohne Berücksichtigung einer horizontalen Elektronenstrahlausdehnung.

zu theoretischen Intensitäten die zum Teil deutlich über den tatsächlich nachgewiesenen liegen können. Der hierauf zurückzuführende Intensitätsverlust ist im allgemeinen nicht vernachlässigbar und betrug bei einigen Analysen zum Teil mehr als 50 % der berechneten primären Intensität. Auch die zeitweise an ELSA beobachteten periodischen Intensitätsschwankungen mit einer Frequenz von ca. $50\,kHz$ dürften, da bei ihnen kein Einfluß auf die spektrale Verteilung der Strahlung nachweisbar war, auf eine Modulation der horizontalen Position und/oder Breite des Elektronenstrahls und den damit einhergehenden Abschattungen zurückzuführen sein [Hei95].

3.1.2 Polarisationsgrad

Neben der geringen Divergenz und der hohen Intensität ist der hohe Polarisationsgrad eine der wesentlichen Eigenschaften der Synchrotronstrahlung. Bei der Röntgenfluoreszenzanalyse läßt sich so der durch die Streustrahlung bedingte Untergrund unterdrücken und sich die Sensitivität der Analyse steigern. Der Polarisationsgrad hängt hierbei, ebenso wie die spektrale Verteilung, von der effektiven vertikalen Elektronenstrahlhöhe und der vertikalen Position und Breite der Blende ab (siehe Abschnitt 3.2.1). Bei bekannten Polarisationsgrad kann daher auf die einfallende Intensität zurück geschlossen werden. Umgekehrt läßt sich bei bekannter effektiver vertikaler Elektronenstrahlhöhe der vorliegende Polarisationsgrad berechnen.

Da für die Streuung der Röntgenstrahlung senkrecht zur Strahlrichtung innerhalb der Polarisationsebene der Querschnitt gegen Null geht (vgl. 2.15), läßt sich der Polarisationsgrad der durch ein Blendensystem transmittierten Synchrotronstrahlung experimentell relativ einfach bestimmen. Hierzu wird die in und senkrecht zur Beschleunigerbahnebene jeweils senkrecht zur Strahlrichtung gestreute Strahlung mit einem Halbleiterdetektor gemessen und der Quotient aus der Differenz und der Summe der beiden gestreuten Intensitäten gebildet. Dieser im folgenden als *experimenteller* Polarisationsgrad bezeichnete Wert ist weitgehend mit den *theoretischen* Polarisationsgrad, der sich direkt aus den jeweiligen Intensitäten der parallel und senkrecht polarisierten Komponenten der transmittierten Synchrotronstrahlung berechnet, identisch. Hierbei ist jedoch zu beachten, daß aufgrund des endlichen Raumwinkels des Detektors die Winkelbedingungen sowohl für die Lage bezüglich der Polarisationsebene als auch senkrecht zur Strahlrichtung immer nur näherungsweise erfüllt ist. Gleiches gilt aufgrund der vorgegebenen Blendengröße auch für den von der Synchrotronstrahlung *beleuchteten* Bereich des Streutargets, an dem die Streuung stattfindet. Aufgrund der nicht vollständig erfüllten Winkelbedingung trägt daher auch die jeweils zur Streurichtung *parallel* polarisierte Komponente der Synchrotronstrahlung einen Anteil zu der beobachteten Streustrahlung bei. Für die Streuung senkrecht zur Bahnebene kann der Anteil der senkrecht polarisierten Komponente der Synchrotronstrahlung an der nachgewiesenen Intensität im allgemeinen vernachlässigt werden, da dieser sowohl durch die Streugeometrie als auch durch seinen geringen Anteil an der Gesamtintensität der einfallenden Strahlung *doppelt* unterdrückt wird. Für den Anteil der in der Polarisationsebene nachgewiesenen Streustrahlung der parallel polarisierten Komponente trifft dies jedoch nicht zu, da ihr Anteil in der einfallenden Strahlung dominiert. Abhängig vom theoretischen Polarisationsgrad und den Detektorraumwinkel kann ihr Anteil an der in der Bahnebene nachgewiesenen Streustrahlung daher bis zu 10 % betragen (siehe Abbildung 3.3).

Der bei der inkohärenten Streuung auftretende Energieverlust ΔE_{Inc} der Photonen bewirkt eine zusätzliche Abweichung des *experimentellen* Polarisationsgrad vom *theoretischen*. Die inkohärent gestreute Strahlung wird so bei einer Energien nachgewiesen, die um diesen Energieverlust geringer ist als die des einfallenden Photons. Folglich entspricht der aus den inkohärent gestreuten Intensitäten gewonnene experimentelle Polarisationsgrad bei der Energie E_{Str} jeweils dem theoretischen Polarisationsgrad, der bei einer Energie von $E_{prim} = E_{Str} + \Delta E_{Inc} = E_{Str} + \frac{E_{Str}^2/m_oc^2}{1-E_{Str}/m_oc^2}$ vorliegt (vgl. 2.3). Da aber der Polarisationsgrad der Synchrotronstrahlung mit wachsender Photonenenergie steigt, wird durch den Anteil der inkohärenten Streuung der *experimentelle* Polarisationsgrad bei niedrigeren Energien erhöht. Eine weitere, wenn auch bei weitem nicht derart bedeutende Abweichung zwischen dem *experimentellen* und *theoretischen* Polarisationsgrad kann sich aus der detektorabhängigen Peakform beim Nachweis der Streustrahlung ergeben (vgl.3.5.2). Da hierdurch die gesamte nachgewiesene Intensität zu geringeren Energien hin erhöht wird, kann der *experimentelle* Polarisationsgrad aufgrund seiner Energieabhängigkeit leicht modifiziert werden und so vom *theoretischen* geringfügig abweichen. In Abbildung 3.4 ist die durch diese Effekte bewirkte Abweichung des *experimentellen* vom *theoretischen* Polarisationsgrad dargestellt. Für die bei der Berechnung verwendeten Detektorfläche von 7.3 mm^2 ergeben sich für die angegebenen Detektorabstände Raumwinkelelemente von 19 msr (2.0 cm), 12msr (2.5cm), 4.8msr (4.0cm) und 0.1msr (25.0cm). Obgleich durch den Anteil der inkohärenten Streuung und der detektorabhängigen Peakformen der experimentelle Polarisationsgrad bei kleinen Energien gegenüber dem bei größeren leicht angehoben wird, liegt dieser aufgrund des Raumwinkelfehlers zumeist im gesamten Energiebereich unter dem *theoretischen*. Lediglich bei einem Abstand von 25.0cm und einem hiermit verbundenen, äußerst geringen Raumwinkelfehler (vgl. Abbildung 3.3) überschreitet der experimentelle Polarisationsgrad bei niedrigen Energien den theoretischen. Da mit zunehmender Photonenenergie der Einfluß der inkohärenten Streuung und der Peakformen abnimmt, sinkt auch der experimentelle Polarisationsgrad gegenüber dem theoretischen weiter ab. Verstärkt wird diese Energieabhängigkeit noch dadurch, daß mit zunehmender Photonenenergie auch der Anteil der parallel polarisierten Komponente der Synchrotronstrahlung anwächst und somit der Raumwinkelfehler zusätzlich an Bedeutung gewinnt.

Eine routinemäßige Überwachung des Polarisationsgrades der durch ein Blendensystem emittierte Synchrotronstrahlung würde nicht nur eine Optimierung der Empfindlichkeit der SYXRF durch Veränderung von Lage und Größe der Blende ermöglichen, sondern ließe auch Rückschlüsse auf die spektrale Verteilung der einfallenden Synchrotronstrahlung zu. Es ist daher geplant, den SYXRF-Aufbau um eine Einrichtung zu erweitern, die es erlaubt, den Polarisationsgrad bei laufender Röntgenfluoreszenzmessungen aufzunehmen und zu überwachen.

Die im folgenden vorgestellte Polarisationsmessung sollte Informationen über den Nutzen und die mögliche Konzipierung eines solchen *Online-Polarimeters* liefern. Die Messung fand Ende Januar 1997 bei einer Elektronenenergie von 2.3 GeV unter nicht ganz optimalen experimentellen Bedingungen[5] statt. Für die Polarisationsgradmessung kam erstmals der in Abschnitt 3.5 beschriebene, elektrostatisch gekühlte Detektor XR-100T der Firma Amptek zur Verwendung. Als Streutarget diente eine unter 45^0 zur jeweiligen Detektorrichtung geneigte 123 μm Kaptonfolie. Der Abstand zwischen dem Auftreffpunkt der Synchrotronstrahlung auf der Streu-

[5] Der für die Ansteuerung des Blendensystems verwendete Computer mußte aufgrund eines Totalausfalls durch ein neueres System ersetzt werden. Dies wiederum machte eine Umstellung der systemnahen Software notwendig. Als Folge hiervon stand ein Teil der unter 3.3 beschriebenen Einrichtungen zur Strahldiagnostik nicht oder nur eingeschränkt zur Verfügung.

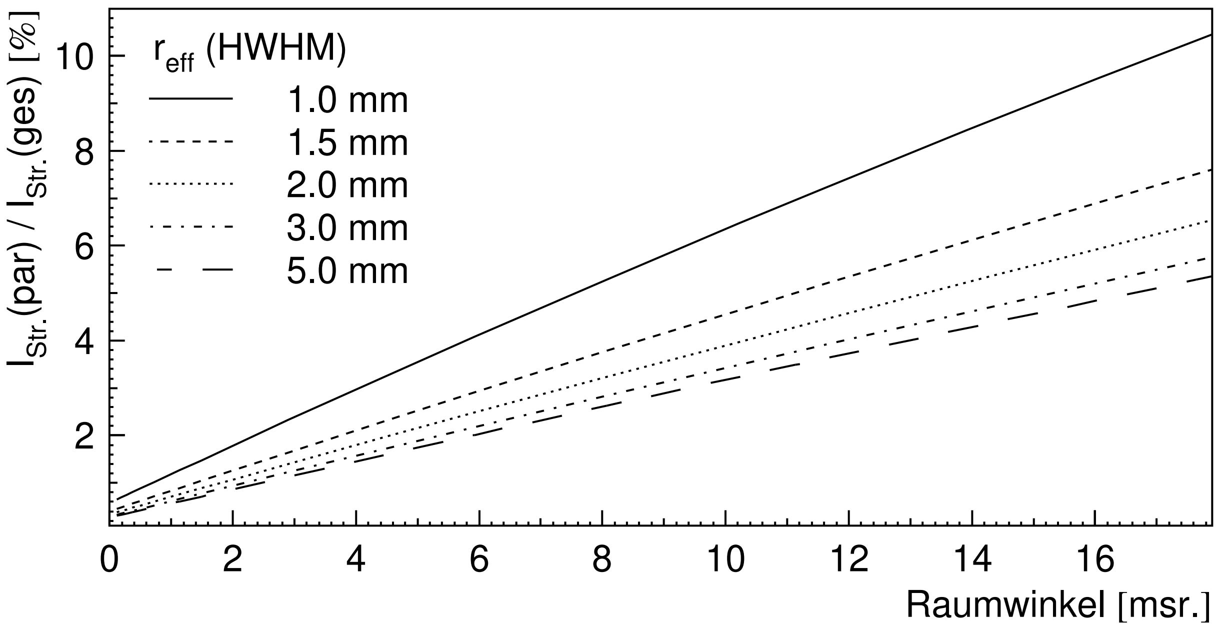


Abbildung 3.3: Anteil der parallel polarisierten Komponente der Synchrotronstrahlung an der insgesamt unter 90^o in der Beschleunigerbahnebene im Energiebereich zwischen 2 und 60 keV gestreuten Intensität in Abhängigkeit von der Größe des Raumwinkelelements. Die Rechnung erfolgte für die bei der Polarisationsmessung verwendeten experimentellen Parameter (vgl. Abbildung 3.5).

folie und dem Detektor betrug 25 cm. Der recht große Abstand ermöglichte es, den Einfluß der Fehler zu minimieren, die sich bei einer Abweichungen von der idealen Meßgeometrie ergeben. Um trotz des hieraus resultierenden, geringen Raumwinkels von lediglich $0.1 msr$ ausreichend hohe Streuintensitäten zu erhalten, fiel die Wahl auf eine eher große Blende mit einer Kantenlänge von $2mm$ horizontal und $0.5mm$ vertikal. Zudem wurde, ebenfalls zur Erhöhung der nachweisbaren Streuintensität, auf die Aufhärtung und damit verbundene Abschwächung der einfallenden Synchrotronstrahlung durch zusätzliche Aluminiumabsorber verzichtet. Da bei einer Streuung an Luft die gesamte vom Detektor sichtbare durchstrahlte Luftstrecke als Streutarget fungiert und somit einen zusätzlichen Raumwinkelfehler bezüglich des 90^0 Streuwinkels hervorgerufen hätte, erfolgte die Messung im Vakuum. Das Streutarget wurde hierbei jeweils durch ein 25 μm Kaptonfenster gegen den Normaldruck der Strahlkammer und, da zur damaligen Zeit für den Detektor noch keine Vakuumdurchführung zur Verfügung stand, den Detektor abgeschlossen. Die Durchführung der Messung geschah *zeitversetzt*. Hierbei erfolgte zunächst der Nachweis der unter 90^o in der Bahnebene gestreuten Strahlung. Anschließend wurde die gesamte Anordnung einschließlich Detektor und Streutarget um 90^0 gekippt und die senkrecht zur Bahnebene gestreute Intensität bestimmt. Da so die Lage und Orientierung von Streutarget und Detektor zueinander gleich blieb, lassen sich hierdurch bedingte Geometriefehler ausschließen. Der Nachteil dieses Vorgehens besteht jedoch darin, daß man den Polarisationsgrad über den gesamten Zeitraum *beider* Messungen als konstant annehmen muß. Auch müssen beide Messungen auf gleiche einfallende Intensitäten normiert werden. Hierzu diente die Fluoreszenzstrahlung des

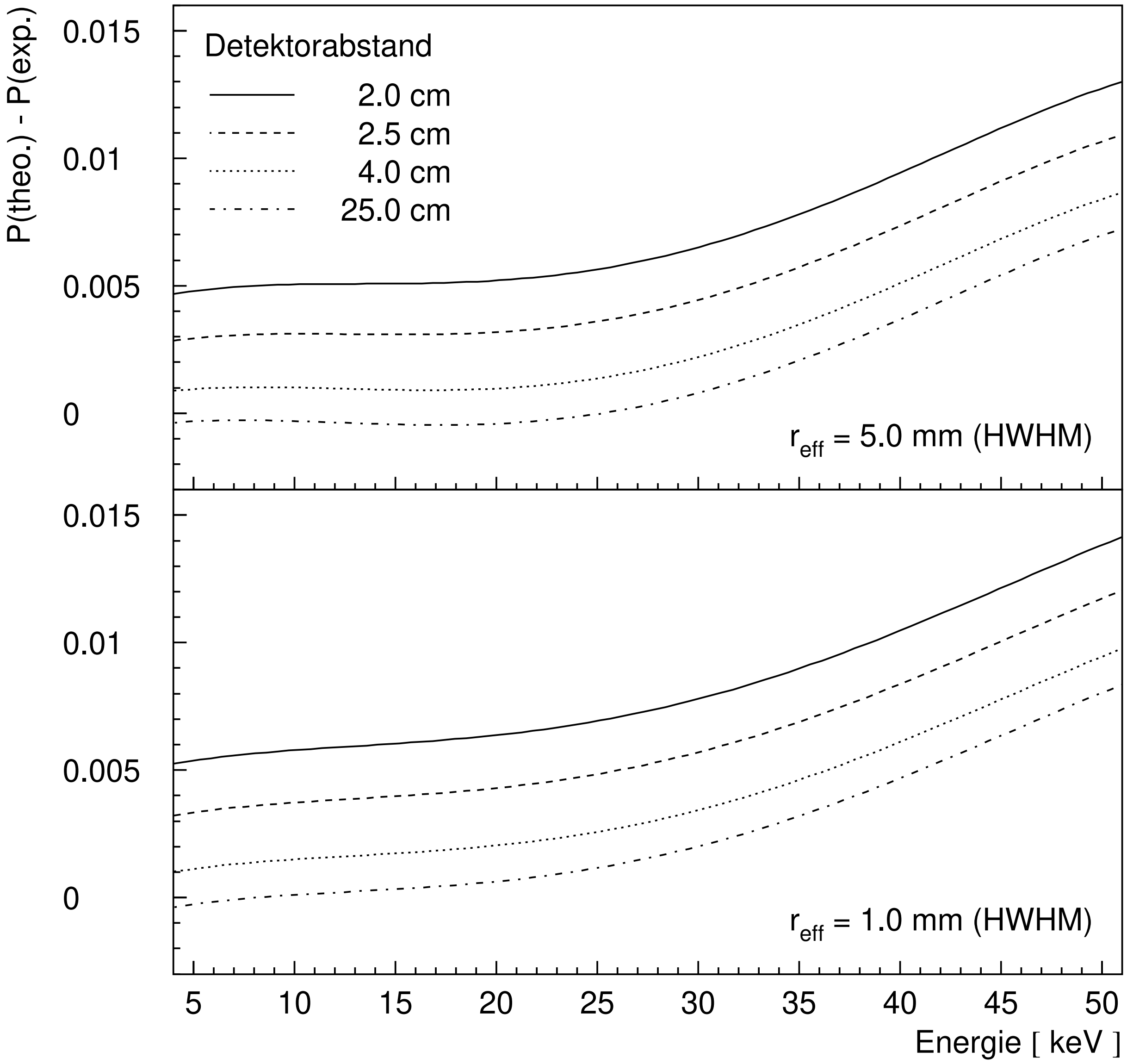


Abbildung 3.4: Abweichung des direkt aus der Streustrahlung abgeleiteten experimentellen Polarisationsgrades (P_{exp}) vom theoretischen Polarisationsgrad (P_{theo}) der einfallenden Synchrotronstrahlung. Dargestellt ist die absolute Differenz $P_{theo} - P_{exp}$ die sich aufgrund des endlichen Detektorraumwinkels, der Energieverluste bei inkohärenter Streuung und der detektorabhängigen Peakform ergeben. Der Raumwinkelfehler aufgrund der Ausdehnung der Streustrahlungsquelle wurde vernachlässigt. Die Rechnung erfolgte für die bei der Polarisationsmessung verwendeten experimentellen Parameter (vgl. Abbildung 3.5).

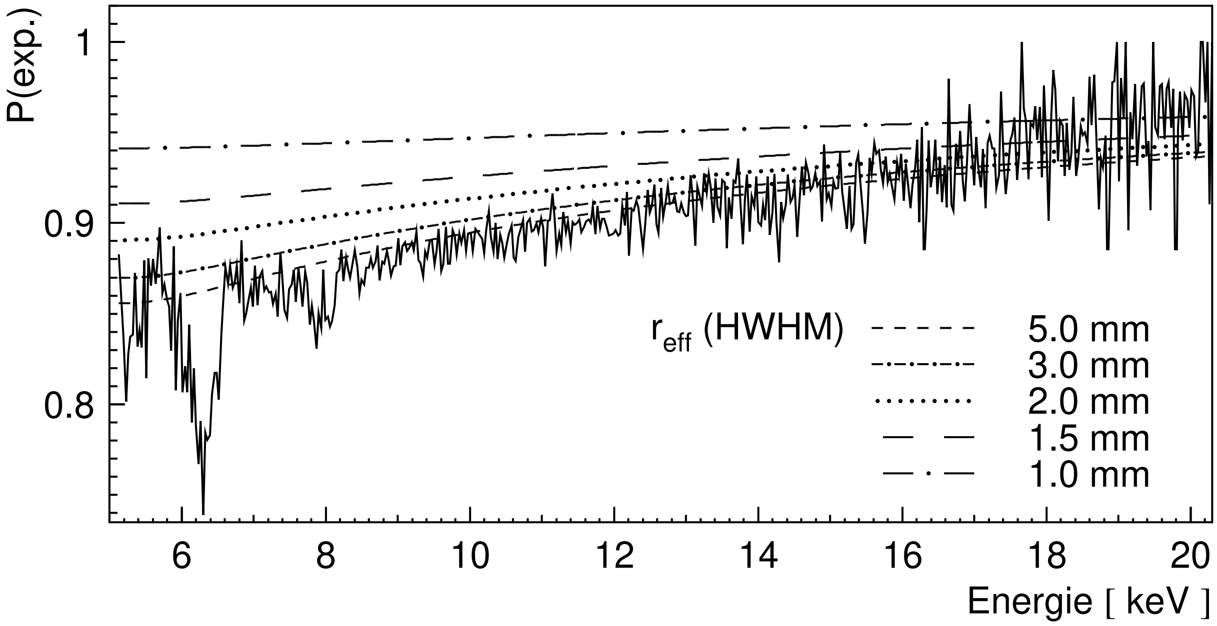


Abbildung 3.5: Polarisationsgrad der Synchrotronstrahlung. Dargestellt ist der sich aus den Streuintensitäten ergebende, experimentelle Polarisationsgrad der Synchrotronstrahlung anhand der Messung von Januar 1997 (LT: $1200\,s$, $I_{e^-} \approx 20\,mA$) (durchgezogen) und der einer theoretischen Berechnungen (unterbrochen). Folgende experimentellen Parameter lagen bei der Messung vor und wurden so auch für die Berechnung verwendet:
Elektronenenergie: $2.3\,GeV$; vertikale Blendengröße: $500\,\mu m$; Strahlabsorber: $100\,\mu m$ Be, $200\,\mu m$ Al, $50\,\mu m$ Kapton, $17.5\,cm$ Luft ; Streutarget: $123\,\mu m$ Kapton unter 45^o in der jeweiligen Streuebene; Detektortyp: XR100-T; Detektorabstand: $25.0\,cm$; Detektorfläche: $7.3\,mm^2$; Detektorabsorber: $25\,\mu m$ Kapton, $5.0\,cm$ Luft.

Luftargons[6], die durch die durch Streufolie und Fenster transmittierte Strahlung angeregt und vom Fluoreszenzdetektor nachgewiesen wurde.

In Abbildung 3.5 ist der bei dieser Messung erhaltene *experimentellen* Polarisationsgrad als durchgezogene Linie eingezeichnet. Die unterbrochenen Linien stellen jeweils die *experimentellen* Polarisationsgrade dar, die bei der verwendeten Meßanordnung und den jeweils angegebenen effektiven Elektronenstrahlhöhen zu erwarten wären.[7] Der gemessene *experimentelle* Polarisationsgrad deckt sich hierbei im mittleren Energiebereich weitgehend mit dem für eine effektive Elektronenstrahlhöhe von r_{eff}= $5.0mm$ berechneten. Bei höheren Energien ist eine direkte Zuordnung aufgrund des starken statistischen Rauschens jedoch kaum möglich, da die Streustrahlungsintensität in diesem Energiebereich vor allem bei der Streuung in der Bahnebene äußerst

[6] Die Verwendung eines *festen* Standards war nicht möglich, da hierbei aufgrund der hohen anregenden Intensität Zählraten aufgetreten wären, die die maximale Nachweisgrenze des Fluoreszenzdetektors deutlich überschritten hätten.

[7] Es ist zu beachten, daß diese Polarisationsgrade sich auf die Intensität der Strahlung beziehen, die in und senkrecht zur Bahnebene gestreut wird. Daher sind die hierdurch gegebenen Polarisationsgrade, obgleich theoretisch berechnet, im Sinne der oben eingeführten Definition als *experimentell* zu bezeichnen.

gering ist. Im Bereich niedriger Energien ist eine Abschätzung des Polarisationsgrades gar nahezu unmöglich.

Für einen direkten Vergleich zwischen berechneten und nachgewiesenen *experimentellen* Polarisationsgrad bietet es sich daher an, die Intensitäten der jeweils in und senkrecht zur Bahnebene gestreuten Strahlung getrennt zu betrachten. In Abbildung 3.6 sind die bei der Messung nachgewiesenen Streuintensitäten senkrecht (oben) und in der Elektronenbahnebene (unten), nach der Normierung auf eine gleiche einfallende Intensität, als durchgezogene Linien dargestellt. In den Streuspektren lassen sich hierbei mehrere *Strukturen* ausmachen, die nicht der eigentlichen Streustrahlung zuzuordnen sind.

Auffällig ist hierbei vor allem die Fluoreszenzstrahlung des Eisens ($K\alpha = 6.4\,keV$), des Kupfers ($K\alpha = 8.0\,keV$), und des Zinks ($K\alpha = 8.6\,keV$), die vermutlich aus Bauelementen der Meßanordnung stammt. Da die Fluoreszenzstrahlung isotrop emittiert wird, wirken sich die hierdurch erzeugten Intensitäten störend auf die Polarisationsbestimmung aus. So ist z.B. der starke Einbruch des Polarisationsgrades bei $6.4\,keV$ in Abbildung 3.5 eindeutig auf die Fluoreszenzstrahlung des Eisens zurückzuführen. Ausgeprägte Reflexe der Röntgenstrahlung, wie sie z.B. an Glas [Hein96], aber auch an gewalzter Aluminiumfolie [Ros94] beobachtet werden konnten, treten bei der Streuung an der Kaptonfolie nicht auf. Die theoretische Intensitäten der Streustrahlung für Synchrotronstrahlung bei den angegebenen, effektiven Elektronenstrahlhöhen sind als unterbrochene Linien in die Darstellung mit eingezeichnet. Hierbei wurde die Intensität der jeweils senkrecht zur Bahnebene gestreuten Strahlung an die hochenergetische Flanke der experimentell nachgewiesenen Streustrahlung angepaßt und der so gewonnene Normierungsfaktor auch auf die für die Streuung in Bahnebene berechnete Strahlung angewendet. Die theoretisch berechneten, spektralen Verteilungen der Streustrahlung senkrecht zur Bahnebene passen sich hierbei in den nicht durch Fluoreszenzstrahlung gestörten Bereichen gut an die experimentell nachgewiesene an. Zu beobachten ist jedoch eine Verlagerung der theoretischen Streuspektren hin zu höheren Energien bei abnehmendem r_{eff} und der damit verbundenen Aufhärtung der einfallenden Strahlung. Die hierdurch erzeugten Abweichung ist jedoch äußerst gering und erlaubt eher qualitative Aussagen als eine konkrete Bestimmung der spektrale Verteilung der anregenden Strahlung (siehe Abschnitt 3.3.2). An den im gleichen Maße skalierten, theoretischen Intensitätsverteilungen der in Bahnebene gestreuten Strahlung lassen sich jedoch eindeutige Intensitätsunterschiede zwischen den einzelnen, spektralen Verteilungen ablesen. So zeigt der Vergleich mit der experimentell nachgewiesenen Streustrahlung deutlich die bereits nach Abbildung 3.5 vermutete Übereinstimmung der Meßergebnisse mit den für ein r_{eff} von $5\,mm$ (HWHM) berechneten Werten.

Für die Konzipierung eines *Online-Polarimeters* ergeben sich anhand der Messungen und vorangegangenen Berechnungen folgende Konsequenzen:

- eine simultane Bestimmung des Polarisationsgrades bei Fluoreszenzanalysen wäre insbesondere bei der Bestimmung der spektralen Verteilung der Synchrotronstrahlung von großen Nutzen. Vor allem der direkte Vergleich von nachgewiesenen und theoretisch berechneten Streustrahlungsspektren läßt hierbei sehr präzise Rückschlüsse auf die effektive Elektronenstrahlbreite zu (siehe Abbildung 3.6). Die während einer Fluoreszenzanalyse für die Polarisationsmessung mit aufgenommenen Streuspektren sollten daher auf alle Fälle unbearbeitet mit abgespeichert werden, um für weiterreichende Auswertungen verfügbar

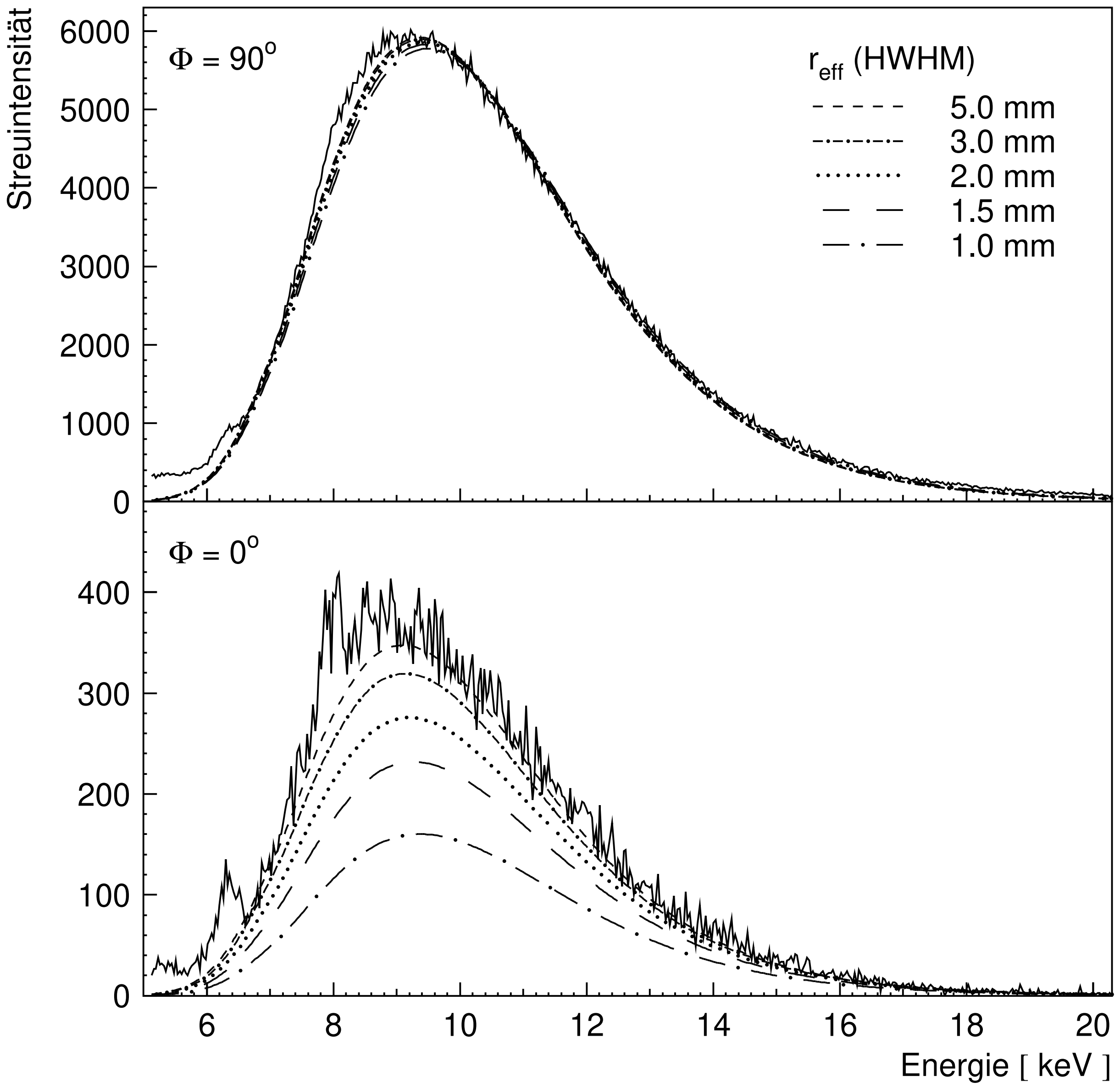


Abbildung 3.6: Vergleich zwischen den berechneten und experimentellen Intensitätsverteilungen der Streustrahlung. Aufgetragen sind die auf gleiche einfallende Intensität normierten experimentell nachgewiesenen Intensitätsverteilung bei Streuung senkrecht zur Beschleunigerbahnebene (oben) und in der Bahnebene (unten) unter $\theta = 90^o$ als durchgezogene Linien. Die theoretischen Streuintensitäten wurden durch Anpassung an die hochenergetische Flanke der nachgewiesenen Intensität der senkrecht zur Bahnebene gestreuten Strahlung normiert. Messung und Berechnung erfolgten mit den für Abbildung 3.5 angegebenen Parametern.

zu sein.

- mit den vorhandenen Detektormaterial ist es möglich, eine Online Messung des Polarisationsgrades zu realisieren.

- als Streutarget empfiehlt sich eine Kunststoffolie, da von diesen im allgemeinen kaum störende Fluoreszenzstrahlung emittiert wird und sie aufgrund ihrer polymeren Struktur keine ausgeprägten Röntgenreflexe ausbilden. Die Targetdicke sollte hierbei in Strahlrichtung nicht weniger als $25\,mg/cm^2$ betragen, um ausreichende Streuintensitäten zu gewährleisten.

- aufgrund des schlecht abzuschätzenden Winkels bei einer Streuung an Luft und den hierdurch erzeugten Raumwinkelfehler sollte zumindest der Nachweis der in Bahnebene gestreuten Strahlung im Vakuum erfolgen

- um auch bei den üblicherweise für SYXRF-Analysen verwendeten Blendengrößen um $150\ \mu m \times 150\ \mu m$ eine ausreichend hohe Streustrahlungsintensität zu erhalten, müßte der Nachweis der in der Bahnebene gestreuten Strahlung unter einen wesentlich größeren Raumwinkel von ca. $6\,msr$ erfolgen. Der hierbei wesentlich größere Raumwinkelfehler muß bei genauen Analysen über den Vergleich mit theoretisch berechneten Streuspektren korrigiert werden.

- ebenfalls zur Erhöhung der nachgewiesenen Intensität der in der Bahnebene gestreuten Strahlung sollte deren Bestimmung unbedingt vor der Aufhärtung des Strahls durch zusätzliche Absorber erfolgen.

- der Detektor zum Nachweis der senkrecht zur Bahnebene gestreuten Intensität sollte hinter den zur Strahlaufhärtung verwendeten Absorbern verbleiben, um so weiterhin als Intensitätsmonitor für die Fluoreszenzanalyse zur Verfügung zu stehen. Zusätzlich ließen sich so im Zweifelsfall durch den direkten Vergleich der von beiden Detektoren nachgewiesenen Streustrahlung auch nachträglich Informationen über die bei der Messung verwendeten Absorber gewinnen.[8]

- bei einer derart getrennt angeordneten Polarisationsmessung (zwei Detektoren mit nicht identischen Streutargets und unterschiedlich aufgehärteten Strahl) sollte eine einfache Möglichkeit bestehen, die beiden Streumessungen gegeneinander zu kalibrieren. Dies ließe sich experimentell sehr leicht realisieren, wenn der normalerweise in der Bahnebene gelegene Detektor mitsamt des Streutarget auch senkrecht zur Bahnebene gedreht werden könnte. Aus dem Verhältnis der so simultan gemessenen Streustrahlungsspektren kann ein energieabhängiger Korrekturfaktor bestimmt werden, in den weitgehend alle Einflüsse aus der getrennten Anordnung der beiden Messungen enthalten sind.[9]

[8] Dies beinhaltet nicht nur den krassen Fall eines versehentlich falsch eingestellten Absorbers, sondern auch eine mögliche Verkippung des Absorbers, die ebenfalls erheblichen Einfluß auf die spektrale Verteilung der anregenden Synchrotronstrahlung hat. (siehe hierzu auch Fußnote 19 auf Seite 53)

[9] Dieses für die Online-Messungen ausreichende Verfahren sollte bei einer genauen Auswertung jedoch geringfügig verändert werden. So scheint es ratsam, den Beitrag des im Normalfall bei beiden Detektoren unter-

- wenn möglich sollte der Anteil der nicht aus der Streuung stammenden im Detektor nachgewiesenen Photonen herabgesetzt werden. Hierbei könnte z.B. eine Auskleidung der Meßanordnung mit Kunststoff ggf. zu einer Herabsetzung der nachgewiesenen Fluoreszenzstrahlung führen.

- bei einem wie oben dargelegten Polarimeter-Aufbau dürften die zu erwartenden Streuintensitäten selbst bei guten Strahlbedingungen ($r_{eff} \approx 1\,mm$) intensiv genug sein, um bei durchschnittlichen SYXRF-Analysen den Polarisationsgrad im $30\,s$ Takt in jeweils $1\,keV$ Bereichen bestimmen zu können.

3.2 Strahlformung

Für die Röntgenfluoreszenzanalyse ist es im allgemeinen notwendig, die anregende Röntgenstrahlung entsprechend den jeweiligen Erfordernissen anzupassen. Der SYXRF-Aufbau verfügt daher über Einrichtungen, die es ermöglichen die einfallende Synchrotronstrahlung hinsichtlich

- der Strahlgröße,

- der Intensität der Strahlung und

- der Härte der spektralen Verteilung

zu modifizieren. Die hierzu verwendeten Komponenten sollen im folgenden kurz beschrieben werden.

3.2.1 Blendensystem

Das bei der SYXRF verwendete Blendensystem besteht aus insgesamt vier Blendenbacken aus ca. $1\,mm$ dicken Blei. Diese sind so angeordnet, daß zwei von ihnen eine horizontale und die anderen beiden eine vertikale Spaltblende bilden. Die einzelnen Blendenbacken können über Schrittmotor gesteuerte Mikrometerschrauben unabhängig voneinander positioniert werden. Die Ansteuerung der Schrittmotoren erfolgt über einen eigens hierfür eingesetzten Computer, der über ein Nullmodem-Kabel mit den eigentlichen Meßrechner in serieller Verbindung steht [Dit93]. Größe, Kantenverhältnisse und Position der Blende lassen sich innerhalb der durch Schrittmotoren und Mikrometerschrauben vorgegebenen Rahmenbedingungen (maximaler Verfahrweg horizontal: $1.0\,cm$, vertikal: $2.5\,cm$; minimale Schrittweite: $5\,\mu m$) frei wählen. Die Größe der für die Fluoreszenzanalyse verwendeten Blende richtet sich hierbei zum einen nach der gewünschten Intensität der transmittierten Synchrotronstrahlung und zum anderen nach der Größe des zu analysierenden Probenbereiches. Im allgemeinen ist hierbei die für die Analyse verwendbare Blendengröße durch die maximale Intensität an Streu- und Fluoreszenzstrahlung, die von den jeweils verwendeten Detektoren verarbeitet werden kann, begrenzt (vgl. 3.5.1). Bei der Wahl der zu verwendenden Blende ist jedoch auch zu beachten, daß sich vertikale Blendenbreite und

schiedlichen Raumwinkels aus dem so bestimmten Korrekturfaktor heraus zu rechnen, um ihn bei der weiteren Auswertung gesondert berücksichtigen zu können. Eine solche Vorgehensweise ist vor allem für eine exakte Berücksichtigung des Anteils der parallel polarisierten Komponente an der in die Beschleunigerbahnebene gestreuten Intensität von entscheidender Bedeutung.

Position bezüglich der Bahnebene außer auf die Intensität der transmittierten Strahlung nach Gleichung 2.10 auch auf deren spektrale Verteilung auswirken. Der Einfluß der vertikalen Blendenbreite und eines möglichen Offsets der Blende zur Elektronenbahnebene ist für einen schmalen Elektronenstrahl ($r_{eff}= 1.5\,mm$) in Abbildung 3.7 und für einen breiten ($r_{eff}= 3.0\,mm$) in Abbildung 3.8 dargestellt. Vergleicht man die spektralen Verteilungen, die sich bei Verwendung einer vertikalen Blendenbreite von $1mm$ und $0.1mm$ ergeben, so beträgt deren relative Änderung im für SYXRF-Analysen interessanten Energiebereich von 5 bis $30\,keV$ im Fall eines schmalen Elektronenstrahls ca. 1% und bei breitem Elektronenstrahlen sogar nur $1 - 2^o/_{oo}$. Aufgrund der zumeist bei Analysen verwendeten Spaltbreiten von um die $300\,\mu m$ ist somit der Einfluß der Blendengeometrie vor allem bei großen Strahlbreiten nur von geringerer Bedeutung.

Für die SYXRF-Analysen werden im allgemeinen möglichst hochenergetische spektrale Verteilung mit hoher Intensität und Polarisation und kleiner Divergenz und Strahlabmessungen angestrebt. Hierzu ist es notwendig, die Blende möglichst auf das Intensitätsmaximum der vom Beschleuniger emittierten Synchrotronstrahlung zu justieren. Dessen Position ist jedoch nicht fest und kann sich zwischen den einzelnen Meßschichten verändern [Hei95]. Zur Positionierung der Blende erfolgen daher zunächst sogenannte *Scanmessungen*.

Diese wurden bislang in der folgenden Form betrieben: Eine Spaltblende durchfährt die Synchrotronstrahlung mit fester Schrittweite und Geschwindigkeit. Die jeweils durch diese transmittierte Strahlung induziert in einem dahinter liegenden Silbertarget Fluoreszenzstrahlung. Deren $K-$Strahlungsintensität nimmt ein im MCS-Modus[10] betriebener Vielkanal synchron zu der Bewegung der Blende auf. Hieraus ergibt sich unmittelbar das Intensitätsprofil der einfallenden Synchrotronstrahlung für Strahlungsenergien jenseits der Silber-Absorptionskante ($E_{Abs}(Ag) = 25.52\,keV$). Anhand der so gewonnenen Strahlprofile läßt sich das horizontale und vertikale Intensitätsmaximum bestimmen und die Blende entsprechend positionieren. Zudem erlaubt das vertikale Strahlprofil Rückschlüsse auf die Breite des Elektronenstrahls im Beschleuniger und ermöglicht so eine Bestimmung der spektralen Verteilung der Synchrotronstrahlung (siehe auch Abschnitt 2.2, 3.1.1 und 3.3.3).

Seit Anfang 1998 konnten Scanmessungen in der oben dargelegten Form jedoch nicht mehr durchgeführt werden. Der Grund hierfür lag in einem notwendigen Wechsel des Vielkanalsystems [Sie98]. Da sich dieses nicht in einem mit den alten System vergleichbaren MCS-Modus betreiben ließ, waren entsprechende Änderungen bei der Durchführung der Scanmessungen erforderlich. Die Scanmessungen erfolgen nun nicht mehr durch die Aufnahme eines kontinuierlichen MCS-Spektrums bei synchroner Bewegung der Blende, sondern durch kurze, zeitlich aufeinander abfolgende Einzelmessungen bei unterschiedlichen aber jeweils festen Blendenpositionen. Die Bestimmung der jeweiligen Fluoreszenzintensität geschieht durch einfache Aufsummation der entsprechenden Kanalinhalte. Die jeweiligen Bereichsgrenzen lassen sich softwaremäßig vorgeben, so daß auf eine Verwendung eines Fensterdiskriminators verzichtet werden kann. Ein auf dem eigentlichen Meßrechner laufendes Steuerprogramm [Syx98] übernimmt hierbei die Berechnung der Blendenpositionen und startet die jeweiligen Einzelmessungen. Das Einlesen der Fluoreszenzspektren, die Aufsummation der Kanalinhalte und das Abspeichern der hieraus er-

[10] **M**ulti-**C**hanel-**S**caling: eine Betriebsart des Vielkanals, bei der die Zuordnung der Signale nicht wie im Normalbetrieb entsprechend der Höhe ihres Spannungsimpulses, sondern entsprechend des Zeitpunktes des Nachweises erfolgt. Signale, die in einen nicht nachzuweisenden Energiebereich fallen, lassen sich durch einen vorgeschalteten Fensterdiskriminator ausblenden.

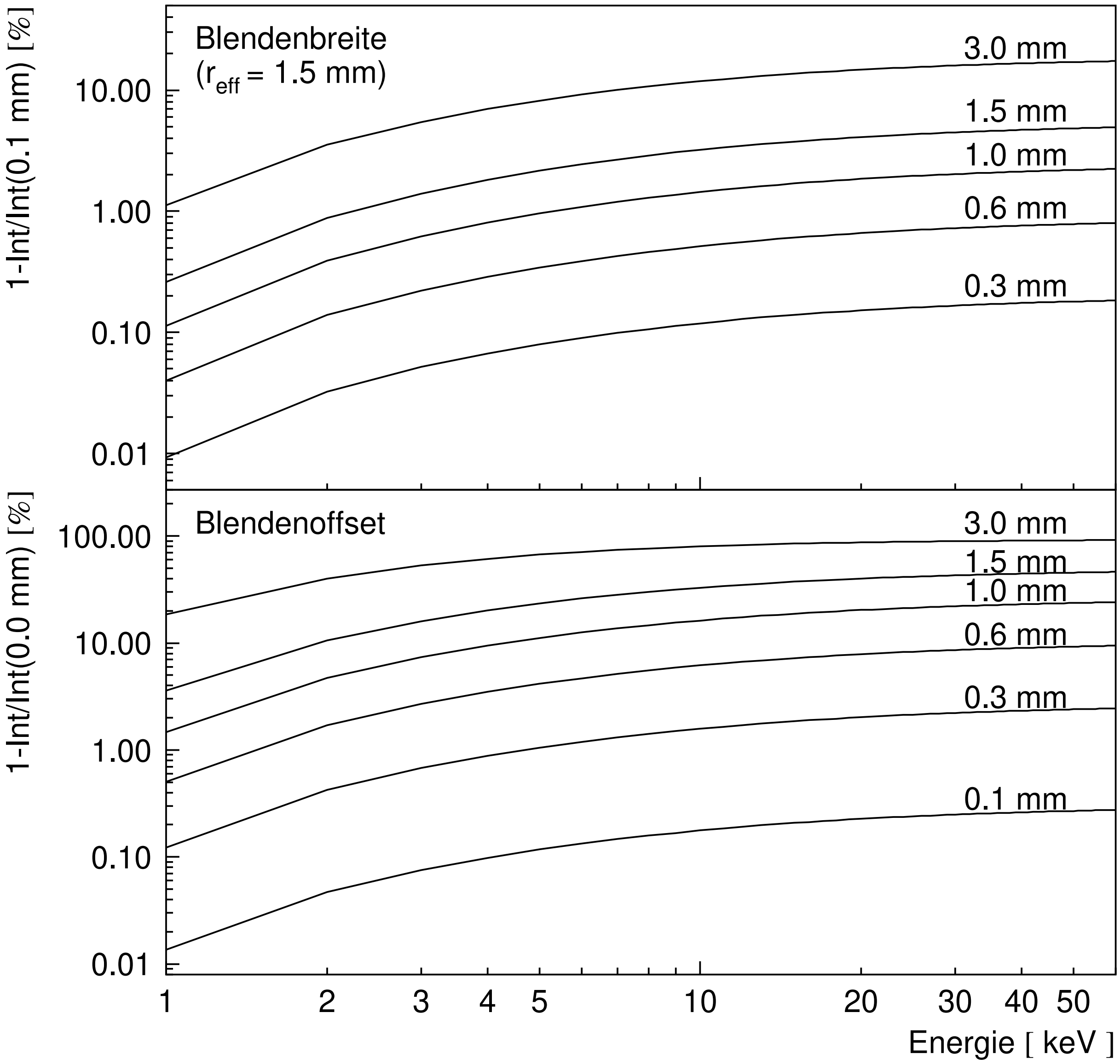


Abbildung 3.7: Einfluß der vertikalen Breite und Position der Blende auf die spektrale Verteilung der transmittierten Synchrotronstrahlung bei einer effektiven Elektronenstrahlbreite von $r_{eff} = 1.5 mm$HWHM . Dargestellt ist die relative Differenz der für die jeweilige Energie transmittierten Intensität zu einem Vergleichswert. Dieser ist für den Einfluß der Blendenbreite (oben) durch die Intensität der Strahlung gegeben, die durch eine Blende mit vertikalen Breite von $100\,\mu m$ und gleicher Blendenfläche transmittiert wird. Für den Einfluß der Blendenposition (unten) stellt die jeweilige, ohne Blendenoffset transmittierte Intensität den entsprechenden Referenzwert dar. Die Berechnung der Positionsabhängigkeit erfolgte für eine vertikale Blendenbreite von $300\mu m$. Allen dargestellten Werten liegen die für SYXRF-Analysen an ELSA üblichen Parameter ($E_{e^-} = 2.3\,GeV$; $R_{e^-} = 10.88\,m$; Abstand$= 16.3\,m$) zugrunde.

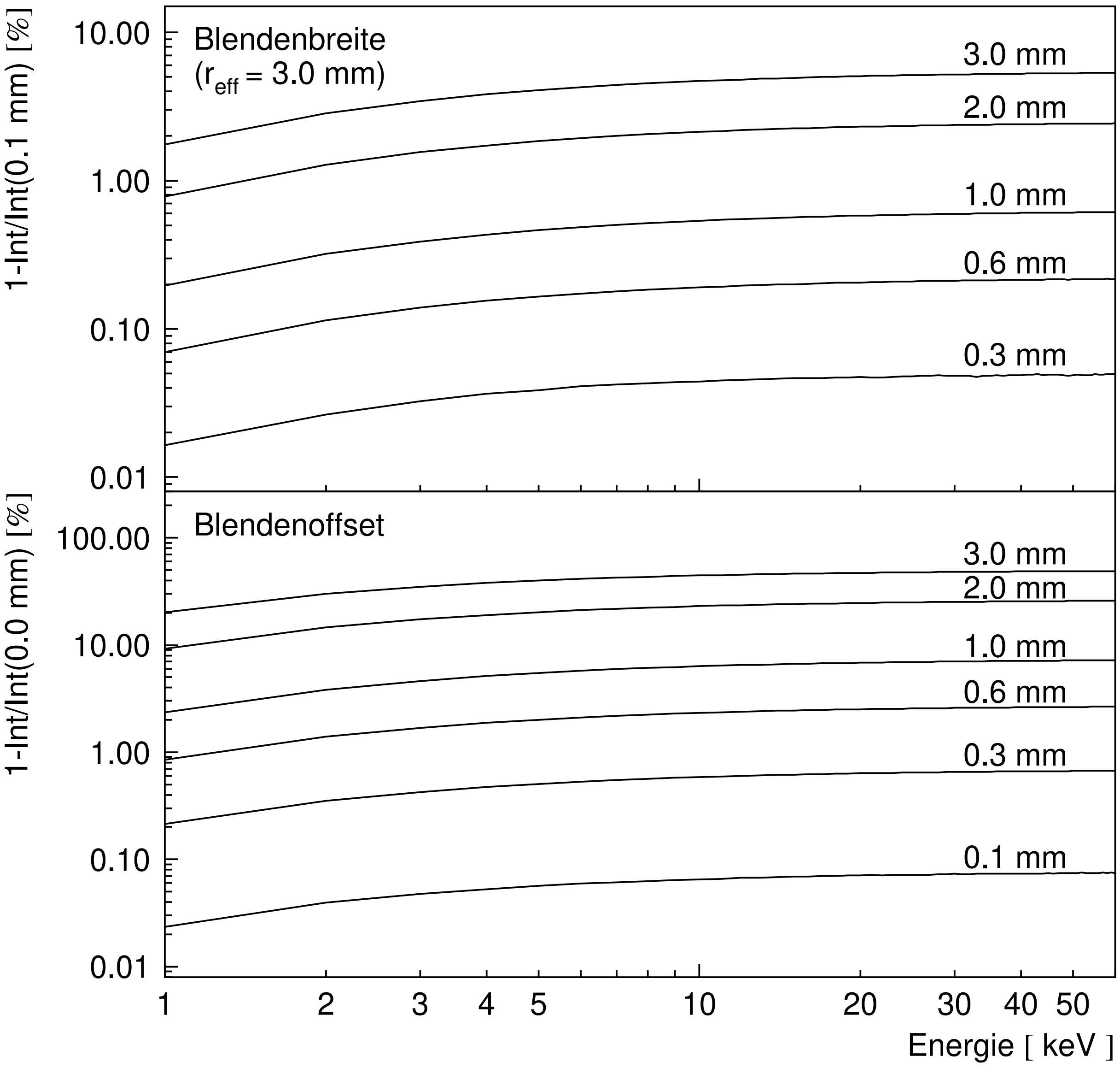


Abbildung 3.8: Einfluß der vertikalen Breite und Position der Blende auf die spektrale Verteilung der transmittierten Synchrotronstrahlung bei einer effektiven Elektronenstrahlbreite von $r_{eff} = 3.0\,mm$ HWHM . Darstellung und verwendete Parameter entsprechen den von Abbildung 3.7.

haltenen Summenintensität erfolgen durch ein eigenständiges Programm [Tra98]. Dieses läuft auf einem separaten Rechner, der über die zur Datenaufnahme notwendige MCA-Karte verfügt und mit dem Meßrechner in serieller Verbindung steht.[11] Diese Vorgehensweise besitzt gegenüber dem alten Verfahren deutlich mehr Flexibilität und bietet darüber hinaus den Vorteil, daß sich

[11] Die zum Ansprechen der MCA-Karte notwendigen Libraryfunktionen liegen nicht in einer für Multitasking-Systeme verwendbaren Form vor. Da das Steuerprogramm jedoch ein solches System erfordert, ist eine Betrieb der MCA-Karte im Meßrechner selbst nicht möglich.

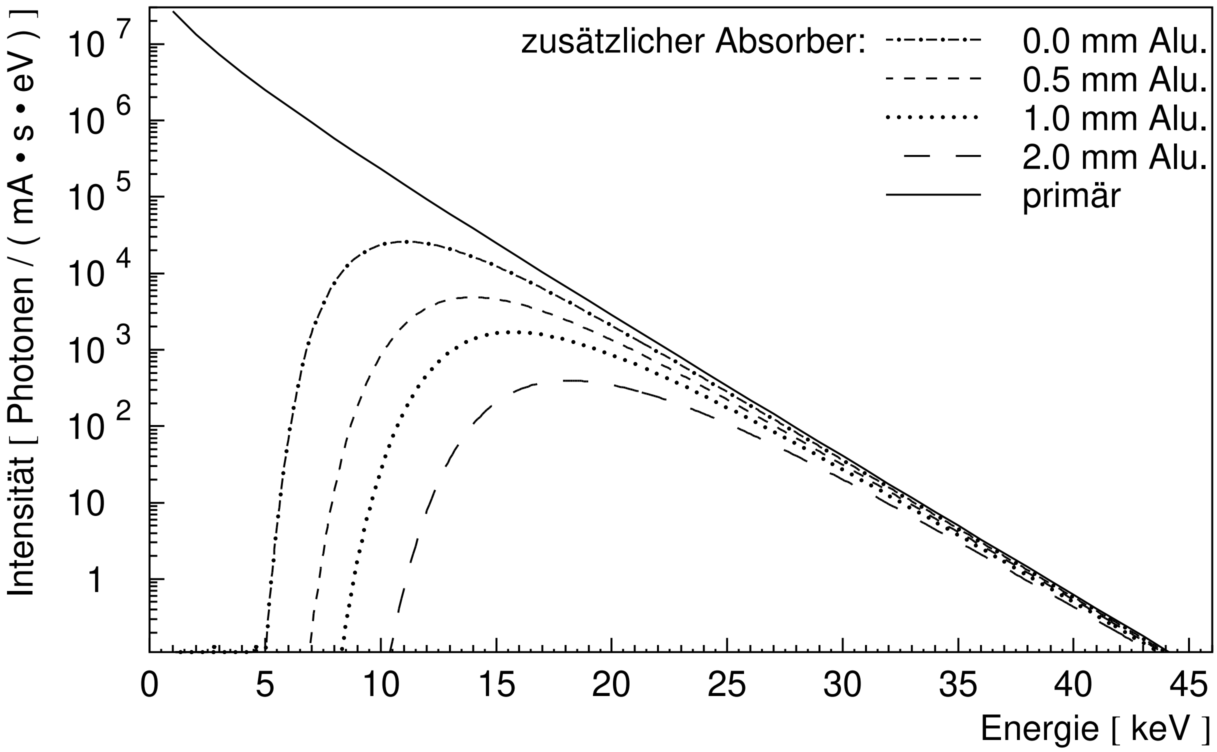


Abbildung 3.9: Aufhärtung der einfallenden Synchrotronstrahlung durch Absorption. Dargestellt ist die primäre durch eine $300 \times 300\,\mu m^2$ Blende transmittierte Synchrotronstrahlung bei einer effektiven Elektronenstrahlbreite von r_{eff}= 3.0 mm (durchgezogene Linie), die hiervon durch die *festen* Absorber (123 cm Luft; 200 μm Alu-Eintrittsfenster; 100 μm Berylliumeintrittsfenster; 224 μm Kapton) transmittierte Intensität (gestrichpunktet) und die Intensität, die sich bei der zusätzlichen Verwendung der 0.5 mm (fein gestrichelt), 1.0 mm (gepunktet) und 2.0 mm (grob gestrichelt) Alu-Absorber ergibt. Die der Darstellung zugrunde liegenden exakten Flächenbelegungen der Absorber entsprechen den in Tabelle 3.1 angegebenen Werten.

Synchronisationsfehler ausschließen lassen. Ein Nachteil hingegen ist in dem um etwa 50% gestiegenen Zeitbedarf für die einzelnen Scanmessungen zu sehen.

3.2.2 Absorber

Die Synchrotronstrahlung durchläuft auf ihren Weg vom Quellpunkt im Dipolmagneten des Beschleunigers bis zum Auftreffen auf das zu analysierende Objekt mehrere Materialien. Hierdurch kommt es zur Absorption und damit verbunden zur Aufhärtung der für die Analyse zur Verfügung stehenden Synchrotronstrahlung. Neben den aus technischen Gründen permanent vorhandenen Absorbern (Eintrittsfenster, Luftstrecken) und solchen, die für die Strahldiagnostik notwendig sind (Streutarget, Gas in der Ionisationskammer), lassen sich auch gezielt zusätzliche Absorber in den Strahl einbringen. Zusammensetzung und Dicke aller bei der SYXRF auftretenden Absorber sind in Tabelle 3.1 angegeben.

Das Einbringen zusätzlicher Absorber dient hierbei der Modifikation von Intensität und

	Dicke		Zusammensetzung		
		$[mg/cm^2]$		[%]	$[mg/cm^2]$
Eintrittsfenster BN1	100.0 μm	18.5	Be	100.0%	18.50
Eintrittsfenster SYXRF	200.0 μm	53.5	Al	99.5%	53.23
			Fe	0.5%	0.27
2 Vakuumfenster	50.0 μm	7.3	C	69.1%	5.08
a 25.0 μm Kapton			O	21.0%	1.54
			N	7.3%	0.54
			H	2.6%	0.19
Streutarget	174.0 μm	25.6	C	69.1%	17.68
125 μm Kapton unter 45^o			O	21.0%	5.36
			N	7.3%	1.87
			H	2.6%	0.67
Luftstrecke bei 1013 $mbar$	119.0 cm	143.3	N	75.5%	108.29
			O	23.2%	33.20
			Ar	1.3%	1.83
Ionisationskammer-Gas	40.5 cm	4.9	N	75.5%	3.69
Luft bei 0 − 1013 $mbar$ (i.A. 100 $mbar$)			O	23.2%	1.13
			Ar	1.3%	0.06
zusätzliche Absorber	0.5mm	124.6	Al	99.7%	124.21
			Fe	0.3%	0.39
	1.0mm	253.5	Al	99.7%	252.71
			Fe	0.3%	0.79
	2.0mm	516.3	Al	99.7%	514.70
			Fe	0.3%	1.60

Tabelle 3.1: Absorber die bei der an BN1 betriebenen SYXRF vom einfallenden Strahl durchlaufen werden. Angegeben sind die Dicken und absoluten Flächenbelegung des jeweiligen Gesamtabsorbers, dessen Zusammensetzung und die hieraus resultierende Flächenbelegung der einzelnen Elemente. Flächenbelegung und Zusammensetzung der angegebenen zusätzlichen Absorber wurden experimentell bestimmt (siehe Text S.43), dahingegen stellen deren in mm angegebenen Dicken lediglich Näherungen dar. Die Flächenbelegungen für die Luft in der Ionisationskammer entsprechen den üblicherweise bei SYXRF-Analysen verwendeten Druck von 100 $mbar$. Die Länge der Luftstrecke reduziert sich bei im Vakuum ausgeführten Analysen von den angegebenen 174.0 cm auf einen Wert von 40.0 cm.

Maximalenergie der einfallenden Strahlung. Dies ermöglicht es zum einen, die Fluoreszenzstrahlung der Elemente gezielt anzuregen, deren Absorptionskanten im Bereich der maximalen Intensität der transmittierten Strahlung liegen. Zum anderen wird hierdurch auch die Intensität und spektrale Verteilung der bei der Analyse auftretenden Streustrahlung beeinflußt. Innerhalb gewisser Grenzen läßt sich auf diese Weise die Analyse an Targetbeschaffenheit und Zusammensetzung bezüglich der Nachweiswahrscheinlichkeit bestimmter Elemente, des insgesamt auftretenden Fluoreszenz/Streustrahlungsverhältnisses und der vom Detektor kommenden Ausgangszählrate anpassen [Sar95].

Bei der an ELSA betriebenen Anlage zur SYXRF stehen hierzu Aluminiumabsorber in den Dicken 0.5, 1.0 und 2.0 mm zur Verfügung. Da die K-Absorptionskante des Aluminiums unterhalb der Anregungsenergie der üblicherweise bei SYXRF-Analysen nachweisbaren Elemente liegt, stört diese nicht die Kontinuität der anregenden spektralen Verteilung. Zudem werden Unsicherheiten aufgrund der ungenaueren Absorptionsquerschnitte im Bereich der Kantenenergie vermieden. Eine mittels SYXRF durchgeführt Analyse des für die Absorber verwendeten Materials ergab eine Zusammensetzung von 99.7 % Aluminium und 0.3 % Eisen und entspricht somit der vom Hersteller angegebenen Reinheit von 99.5%. Die Bestimmung der Absorberdicken erfolgte durch Auswiegen und durch Anpassung der absorptionsbedingten vorderen Flanke der experimentell beobachteten Streustrahlung an theoretische Berechnungen [Hei95]. Die Dickenbestimmung durch die Anpassung bietet den Vorteil, daß hierdurch systematischer Fehler, wie sie durch die verwendeten Wirkungsquerschnitte oder die Ungenauigkeit in der angenommen Zusammensetzung des Absorbermaterials auftreten, vermieden werden können.[12]

Der Einfluß der zusätzlichen Aluminiumabsorber auf die Intensität und spektrale Verteilung der für die Analyse zur Verfügung stehenden Strahlung ist in Abbildung 3.9 dargestellt.

Sofern man der anregenden Strahlung keine Struktur durch die Absorptionskanten aufprägen will, läßt sich durch die Verwendung von Absorbern nur die relative Intensität der niederenergetischeren Strahlung unterdrücken. Will man hingegen die relative Intensität höherenergetischer Strahlung herabsetzen, so erfordert dies eine andere Vorgehensweise. Obgleich die hierfür in dem Aufbau integrierte Einrichtung bei den üblichen SYXRF-Analysen kaum Vorteile bietet und daher bei diesen bislang auch nicht eingesetzt wurde, ist sie dennoch zu den derzeit zur Verfügung stehenden Komponenten zu zählen, die der Strahlformung dienen. Mehr der Vollständigkeit halber soll sie daher im folgenden Abschnitt kurz vorgestellt werden.

3.2.3 High energy cut off Spiegel

Aufgrund der unterschiedlichen Ausbreitungsgeschwindigkeit elektromagnetischer Strahlung in verschiedenen Medien erfährt nicht lotrecht auf eine Grenzfläche auftreffende Strahlung eine Brechung. Der hierbei auftretende Brechungswinkel $\acute{\alpha}$ ist nach den den Snelliusschen Brechungsgesetz durch:

$$n \sin \alpha = \acute{n} \sin \acute{\alpha} \tag{3.1}$$

gegeben, wobei n und $\acute{n}$ die jeweiligen Brechungsindizes der Medien und α und $\acute{\alpha}$ die Winkel zwischen Ausbreitungsrichtung und Flächennormale der Grenzschicht bezeichnen. Beim Übergang von einem optisch dichteren zu einem optisch dünneren Medium ist die Brechung ab dem kritischen Winkel

$$\alpha_C = \arcsin(\acute{n}/n) \tag{3.2}$$

[12] Allein schon aufgrund der technischen Realisierung verbleiben die anderen absorbierenden Bauelemente, wie beispielsweise Vakuum- und Eintrittsfenster, bei der Bestimmung der für diese Anpassung verwendeten Strahlung im Strahlengang. Die sie betreffenden möglichen systematischen Fehler wirken sich daher ebenfalls auf die insgesamt transmittierte Strahlung aus. Folglich gehen sie in die Anpassung mit ein. Die hieraus bestimmte Dicke des zusätzlichen Aluminiumabsorbers beinhaltet somit eine Korrektur des gesamten Systems einschließlich der Fehler, die auf die anderen, im Strahlengang liegenden Bauelemente zurückzuführen sind [Hei95].

nicht mehr möglich und es kommt zur Totalreflexion der einfallenden Strahlung. Bei Röntgenstrahlung ist der Brechungsindex von Materie kleiner als Eins. Demnach stellt Vakuum das für Röntgenstrahlung optisch dichtere Medium dar. Die Totalreflexion der Röntgenstrahlung läßt sich daher beim Auftreffen auf Materie erreichen. Da der Brechungsindex hierbei mit wachsender Energie zunimmt, steigt auch der kritische Winkel α_C an. Dies wiederum bewirkt, daß die maximale Energie der totalreflektierten Strahlung um so höher liegt, je kleiner der Einfallswinkel zur Oberfläche des Materials ($\Theta = \frac{\Pi}{2} - \alpha$) ist. Die Verwendung zuvor totalreflektierter Röntgenstrahlung ermöglicht es so, hochenergetische Anteile der primär vorliegenden Strahlung auszublenden. Dieser Effekt wird als *high energy cut off* bezeichnet.

Im Aufbau der SYXRF an ELSA ist ein hierzu dienender Röntgenspiegel aus reinem Silizium ($\Theta_C = \frac{32.2\, mrad\, keV}{E}$) integriert. Die Positionierung des Spiegels erfolgt manuell mittels dreier Mikrometerschrauben. Da der Spiegel über eine flexible Aufhängung verfügt, ist ein direkte Berechnung des eingestellten Winkels anhand der von den Mikrometerschrauben angegebenen Werten äußerst ungenau. Eine exaktere Bestimmung des Reflexionswinkels ermöglicht ein im Abstand von $1.50\, m$ vom Spiegel angebrachtes $ZnCd$ Leuchtstofftarget, an dem sich die eingestellte Strahlablenkung direkt ablesen läßt.[13] Der an diesen Spiegel nicht totalreflektierte hochenergetische Anteil der Synchrotronstrahlung wird nur zum Teil im Spiegelmaterial absorbiert und muß daher durch eine dahinter liege zusätzliche Blendenbacke aus $1\, mm$ Bleiblech ausgeblendet werden. Diese läßt sich ebenfalls über eine Mikrometerschraube manuell positionieren.

Grundsätzlich ist die Ausblendung des hochenergetische Anteils der Synchrotronstrahlung mittels des hier beschriebene Röntgenspiegels für die gezielte Anregung niederenergetischer Fluoreszenzstrahlung geeignet. Hierbei ist jedoch zu beachten, daß dies nicht nur die Untergrund, sondern auch die Fluoreszenzstrahlung gleicher Energie im weitgehend selben Maße betrifft. Eine Erhöhung der eigentlichen Sensitivität ist daher durch den *high energy cut off* allein nicht möglich. Sinnvoll ist sein Einsatz bei den üblichen SYXRF-Analysen daher nur, um die auf die niederenergetische Fluoreszenzstrahlung entfallende Intensität gegenüber der hochenergetischeren zu Erhöhen. Ein solche Vorgehensweise ist z.B. angebracht, wenn die ansonsten erreichbare Ausgangszählrate die Anzahl der maximal vom Detektor zu bearbeitenden Signale übersteigt (siehe Abschnitt 3.5.1). In der Praxis ist es jedoch oftmals sinnvoller, die Intensität der anregenden Strahlung insgesamt zu reduzieren und die für die Justage des Röntgenspiegels benötigte Zeit auf eine längere Meßdauer der jeweiligen Probe zu verwenden.

Vornehmlich erforderlich ist der Röntgenspiegel hingegen für SYXRF Analysen, bei denen das zu analysierende Material auf einen Objektträger aufgebracht wird, an dem seinerseits eine Totalreflexion der anregenden Strahlung stattfindet. Der Vorteil dieses als T-(SY)XRF bezeichneten Verfahrens liegt vor allem darin, daß aufgrund der Totalreflexion am Objektträger die einfallende Strahlung kaum in den Objektträger eindringt. Dies wiederum führt zu einer starken Herabsetzung des am Objektträger erzeugten Streustrahlungsuntergrundes und ermöglicht so hohe Sensitivitäten selbst bei kleinsten Probenmengen. Da diese Untergrundreduzierung nur im Falle der Totalreflexion am Objektträger auftritt, erfordert somit die Energieabhängigkeit des kritischen Winkels θ_C die Ausblendung des hochenergetischen Anteils der Synchrotronstrahlung.

[13] Durch Verwendung des Streumonitors besteht zudem die Möglichkeit einer exakten Bestimmung der spektralen Verteilung der totalreflektierten Röntgenstrahlung, mit der sich der vorliegende Streuwinkel ebenfalls ermitteln läßt.

Eine ausführlichere Darstellung der Grundlagen und experimentellen Realisierung von SYXRF-Analysen unter Totalreflexion, sowie weiterreichende Informationen zu den hier vorgestellten Röntgenspiegel findet sich in [Hein96].

3.3 Strahldiagnostik

Um die Elementzusammensetzung eines Targets mittels der in Abschnitt 2.1 beschriebenen Fundamentalparametermethode anhand der nachgewiesenen Fluoreszenzstrahlung bestimmen zu können, müssen Intensität und relative spektrale Verteilung der anregenden Strahlung bekannt sein. Die bei der SYXRF verwendete Synchrotronstrahlung läßt sich zwar nach Gleichung 2.10 theoretisch berechnen, erfordert aber hierfür die Kenntnis der effektiven vertikalen Elektronenstrahlbreite (r_{eff}) im Beschleuniger. Hinzu kommen Intensitätseinbußen aufgrund der horizontaler Strahlausdehnung und ähnlicher Abschattungseffekte, die sich im allgemeinen einer direkten Berechnung entziehen. Im Sinne der Analyse ist es daher notwendig, die im wesentlichen die einfallenden Strahlung charakterisierenden Parameter (r_{eff} und absolute Intensität) bei laufender Messung experimentell zu bestimmen. Die zu diesem Zweck in dem Aufbau integrierten Komponenten werden im folgenden vorgestellt.

3.3.1 Ionisationskammer

Eigentlich nur der Vollständigkeit halber sei an dieser Stelle auf die im Aufbau integrierte Ionisationskammer eingegangen. Diese besteht aus zwei $110 \times 20\,mm^2$ großen Edelstahlblechen, die im Abstand von $10\,mm$ in Form eines Plattenkondensators angeordnet sind. Die Ionisationskammer wird bei einer angelegten Hochspannung von $300\,V$ im Sättigungsbereich betrieben. Als Ionisationsgas dient Luft bei einem Gasdruck von üblicherweise $100\,mbar$. Bei der verwendeten Anordnung sind die Ionisationsströme, solange sie weniger als $3\,nA$ betragen, bis auf 1% proportional zur Intensität der einfallenden Strahlung [Pan91]. Der Ionisationsstrom und Gasdruck in der Ionisationskammer können bei laufenden Messungen über eine ADC-Karte vom Meßrechner eingelesen und in vorher festgesetzten Zeitabständen automatisch aufgezeichnet werden.

Die Bestimmung der Intensität der einfallenden Synchrotronstrahlung anhand des nachgewiesenen Ionisationsstroms ist zwar mit nur geringem apparativen Aufwand verbunden, bietet jedoch gegenüber dem später vorgestellten Verfahren der Streustrahlungsnormierung zwei wesentliche Nachteile. Zum einen läßt der Ionisationsstrom keine Rückschlüsse auf die spektrale Verteilung der einfallenden Strahlung zu, da er lediglich einen integrativen Wert über den gesamten Energiebereich darstellt. Zum anderen lassen sich verläßliche Ionisationsströme nur bei hohen Strahlintensitäten erzielen. Die Intensität des Anteils der Strahlung, der am Targetort für die Anregung der Fluoreszenzstrahlung zur Verfügung steht, ist unter normalen Analysebedingungen hierfür zu gering. Die Ionisationskammer läßt sich daher nur am nicht aufgehärteten Strahl verwenden. Sie befindet sich dementsprechend im verwendeten SYXRF-Aufbau zwischen dem Blendensystem und den zusätzlichen Aluminiumabsorbern. Aufgrund der spektralen Verteilung der primär erzeugten Synchrotronstrahlung (siehe Abbildungen 2.2 und 3.9) und der Ansprechwahrscheinlichkeit der Ionisationskammer (siehe Abbildung 3.10) ist der beobachtbare Ionisationsstrom hierbei jedoch im wesentlichen durch die Intensität der Strahlung im Energiebereich von 5 bis ca. $10\,keV$ bestimmt. Bei der üblicherweise für die Analyse notwendigen

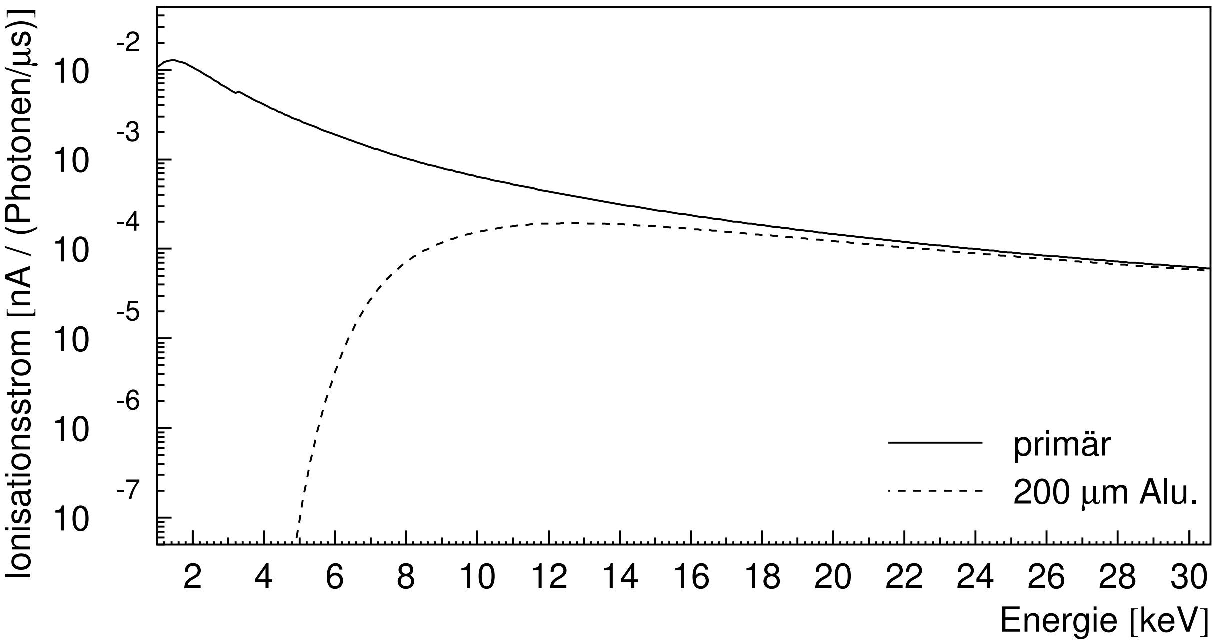


Abbildung 3.10: In der Ionisationskammer erzeugter Strom in Abhängigkeit von der Energie der ionisierenden Röntgenstrahlung. Dargestellt ist der Ionisationskammerstrom bei einer Kammerlänge von $110\,mm$ für die Ionisationskammer selbst (durchgezogene Linie) und in Verbindung mit einem der Kammer vorgelagerten $200\,\mu m$ Eintrittsfenster aus 99.5 % Aluminium und 0.5 % Eisen (gestrichelte Linie). Als Ionisationsgas liegt der Darstellung Luft (75.5 % N; 23.2 % O; 1.3 % Ar) bei einem Druck von $100\,mbar$ und einer mittleren Ionisationsenergie von $15.06\,eV$ zugrunde.

Strahlaufhärtung wird jedoch gerade die in diesem Energiebereich entfallende Intensität stark unterdrückt. Ihre Bedeutung für die Röntgenfluoreszenz ist dementsprechend gering (bei einer zusätzlichen Strahlaufhärtung durch $0.5\,mm$ Aluminium) oder gar ganz zu vernachlässigen (bei der Verwendung des $2.0\,mm$ Alu-Absorbers). Durch den Ionisationsstrom läßt sich daher die Intensität der anregenden Strahlung nur dann sinnvoll bestimmen, wenn deren spektralen Verteilung konstant bleibt. In Fällen, bei denen hingegen eine Veränderung der absoluten Intensität mit einer Änderung der spektralen Verteilung einhergeht, ist der Aussagegehalt des nachgewiesenen Ionisationsstroms jedoch eher gering.

Als Beispiel sei hierbei auf die in Abbildung 3.2 dargestellte Intensitätsabnahme aufgrund einer Zunahme der effektiven Elektronenstrahlbreite r_{eff} verwiesen. Die Intensitätsabnahme liegt hierbei im Energiebereich unterhalb von $10\,keV$ deutlich unter der bei höheren Energien. Die hierbei erlittene Intensitätseinbuße ist daher für die erzeugte Fluoreszenzstrahlung deutlich ausgeprägter als für den zu erwartenden Ionisationsstrom. Sofern keine zusätzliche Berücksichtigung der Änderung in der spektralen Verteilung erfolgt, täuscht somit der Ionisationsstrom bei einem breiten Elektronenstrahl eine zu hohe und bei schmalem eine zu niedrige anregende Intensität vor.

3.3.2 Streumonitor

Um eine weitgehend von Änderungen in der spektralen Verteilung unabhängige Bestimmung der Intensität der anregenden Strahlung zu erhalten, ist es demnach notwendig, möglichst nur den Anteil der Synchrotronstrahlung zu untersuchen, der tatsächlich am Targetort zur Anregung der Fluoreszenzstrahlung vorliegt. Ein hierzu verwendetes Verfahren sollte daher die folgenden Eigenschaften besitzen:

- Die einfallende Strahlung darf durch das zur Intensitätsbestimmung verwendete Verfahren nur geringfügig verändert werden.
- Das angewendete Verfahren muß sensitiv im Energie- und Intensitätsbereich der üblicherweise bei den Analysen verwendeten anregenden Strahlung sein.
- Der Intensitätsnachweis sollte möglichst kontinuierlich über das gesamte Spektrum der anregenden Strahlung erfolgen.

Ein solches Verfahren stellt der bei der SYXRF in Bonn eingesetzte Streustrahlungsmonitor (auch häufiger verkürzt als *Streumonitor* bezeichnet) dar. Hierbei erfolgt die Intensitätsbestimmung der einfallenden Strahlung anhand der von ihr an einem dünnen Target gestreuten Intensität. Als Streutarget fungiert eine ca. $125\,\mu m$ dicke Kapton-Folie. Diese ist unter einem Winkel von $\gamma_V = 45^o$ zur Beschleuniger-Bahnebene geneigt, zwischen den zusätzlichen Absorbern und der Targethalterung angebracht. Die Streustrahlung wird mit einem Silizium-Halbleiterdetektor mit $30\,mm^2$ Kristallfläche vom Bautyp Kevex (siehe Abschnitt 3.5) unter einem Streuwinkel von 90^o im Maximum der Streuung (d.h. senkrecht zur Bahnebene des Beschleuniger, vgl. Abschnitt 2.3) in Reflexionsrichtung nachgewiesen. Das Streutarget ist hierbei in einem NW40 T-Stück befestigt, an dem sich der Detektor direkt anflanschen läßt. Der Abstand des Detektorkristalles zum Auftreffpunkt der einfallenden Synchrotronstrahlung auf dem Streutarget kann in einem Bereich von ca. 4 bis $10\,cm$ definiert variiert werden. Dies ermöglicht eine Anpassung der nachgewiesenen Streustrahlungszählraten an die einfallende Strahlungsintensität.

Es ist zu beachten, daß die Transmission der einfallenden Strahlung durch das Streutarget zu einer zusätzlichen Aufhärtung der die Fluoreszenz anregenden Strahlung führt. Aufgrund der geringen Dicke des Streutargets in Strahlrichtung ($d_{eff} = \frac{d}{\cos\gamma_V} \approx 177\mu m$) liegen die Absorptionsverluste im für die Analyse interessanten Energiebereich $> 10\,keV$ unterhalb von 10 % und sind somit, wenn auch nicht unbedingt vernachlässigbar, so jedoch zumindest vertretbar gering.

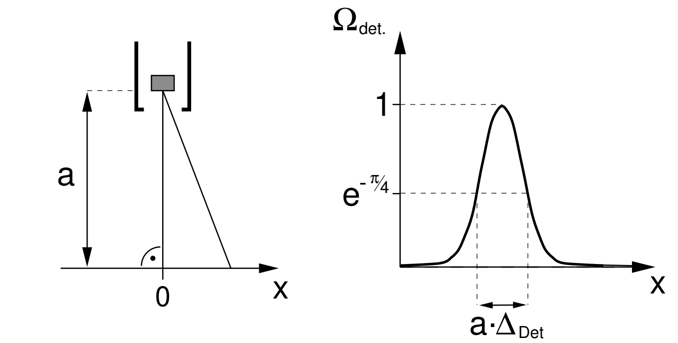
Die Verwendung einer polymeren Kunststoffolie als Streutarget bietet hierbei im wesentlichen zwei Vorteile. Zum einen liegen die Kantenenergien der an der Targetzusammensetzung beteiligten Elemente deutlich unterhalb der minimalen Energie der durch das Aluminiumeintrittsfenster transmittierten Synchrotronstrahlung. Dementsprechend kommt es nicht zu einer sich bei der Analyse störend auswirkenden Aufprägung einer Kantenstruktur auf die transmittierte, anregende Strahlung. Zum anderen werden hierdurch Fluoreszenzstrahlung und Reflexe durch Bragg-Reflexion vermieden, die ansonsten das aufgenommene Streuspektrum stören würden (siehe auch Abschnitt 3.1.2).

Will man eine zusätzliche Aufhärtung des Strahls nach dem Streudetektor durch weitere Vakuumfenster zwischen dem Streu- und Fluoreszenztarget vermeiden, so führt dies dazu, daß Streu- und Fluoreszenzmessungen unter den gleichen Luftdruckbedingungen stattfinden müssen.

Da die Fluoreszenzanalyse zumeist unter normalen Luftdrücken erfolgt, wird die Streustrahlungsintensität daher in der Regel ebenfalls unter Normaldruck bestimmt. Hierbei ist jedoch zu beachten, daß in diesem Fall die einfallende Strahlung nicht nur an der Kaptonfolie, sondern auch an der sie umgebenden Luft gestreut wird. Da es hierbei auf der gesamten Luftstrecke zur Streuung der einfallenden Strahlung kommt, ist die Quelle der Streustrahlung nicht mehr punktförmig. Demzufolge ist für den Nachweis der an Luft gestreuten Strahlung der Öffnungswinkel des verwendeten Detektors von Bedeutung (siehe Anhang A). Die Länge der Luftstrecke, die für den verwendeten Detektor *sichtbar* ist, sollte demzufolge proportional zum Abstand des Detektors vom einfallenden Röntgenstrahl sein. Tatsächlich läßt sich eine derartige Proportionalität für den von uns verwendeten Aufbau jedoch nicht beobachten (siehe Abbildung 3.11). Die Ursache hierfür ist darin zu sehen, daß neben dem Detektoröffnungswinkel auch der apparative Aufbau zu einer Begrenzung der für den Detektor sichtbaren Luftstrecke führt. Im konkreten Fall stellt hierbei das NW40 T-Stück, in dem das Streutarget untergebracht ist, diese Begrenzung dar. Die tatsächlich experimentell nachweisbare Intensität I_{exp} der an einem Luftelement der Länge dl gestreuten Strahlung ist somit gegeben durch:

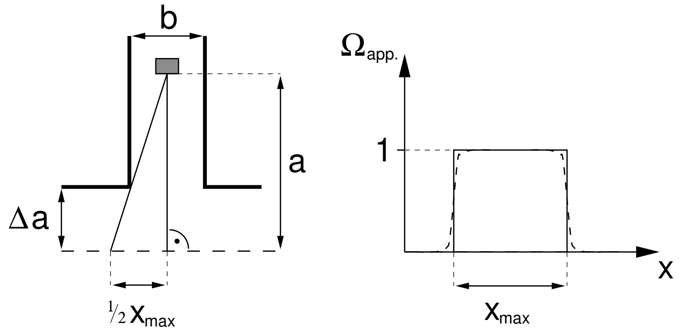
$$I_{exp} = I_{Str}(E, \theta, \phi, dl) \cdot \epsilon(E, a) \cdot \Omega_{app}(a, x) \cdot \Omega_{det}(a, x) \tag{3.3}$$

wobei I_{Str} der Intensität der vom jeweiligen Luftelement in Detektorrichtung gestreuten Strahlung entspricht (siehe Abschnitt 2.3) und ϵ die Nachweiswahrscheinlichkeit des Detektors bei lotrechten Einfall bezeichnet (siehe Abschnitt 3.5.1). Die geometrischen Korrekturen lassen sich durch:



$$\Omega_{det} \approx e^{-\pi\left(\frac{x}{a\cdot\Delta_{Det(E)}}\right)^2} \tag{3.4}$$

für den Detektoröffnungswinkel (vgl. Anhang A), und



$$\Omega_{det} \approx \begin{cases} 1 \ \forall \ \|x\| \leq \frac{1}{2}\, x_{max} \\ 0 \ \text{sonst} \end{cases} \tag{3.5}$$

$$x_{max} = \frac{a \cdot b}{a - \Delta a} \tag{3.6}$$

für den apparativen Öffnungswinkel

beschreiben.[14] Hierbei bezeichnet a den lotrechten Detektorabstand zum einfallenden Röntgen-

[14] Streng genommen stellt der apparative Öffnungswinkel keine vollkommene Rechteckverteilung dar, da es an den Kannten jeweils zu Teilabschattungen des Detektorkristalles kommt. In der Realität sollte es daher, wie in der

strahl und x die Ablage des Luftelementes zur Detektorachse. Die insgesamt nachgewiesene Intensität der an Luft gestreuten Strahlung ergibt sich dann durch Integration von Gleichung 3.3 über die gesamte durchstrahlte Luftstrecke. Hierbei ist es möglich, die geometrischen Korrekturen Ω_{app} und Ω_{det} durch Einführung einer effektiven Luftlänge L_{eff} mit:

$$\int_{-\frac{1}{2}L_{eff}}^{+\frac{1}{2}L_{eff}} I_{Str}(E,\theta,\phi,dx)\,dx = \int_{-\infty}^{+\infty} I_{Str}(E,\theta,\phi,dx)\cdot\Omega_{app}(a,x)\cdot\Omega_{det}(a,x)\,dx \tag{3.7}$$

zu berücksichtigen. Da Im konkreten Fall allein schon der apparativen Öffnungswinkel ($a = 4-10\,cm$; $\Delta a = 2\,cm$; $b = 4\,cm$) die maximal vom Detektor *sichtbare* Luftlänge auf $8\,cm$ beschränkt, ist die Absorption innerhalb dieser Luftstrecke für die Intensität der hierin gestreuten Strahlung kaum von Bedeutung ($Trans$($8\,cm$ Luft, $E \geq 10\,keV$) $\geq 95\,\%$). Vernachlässigt man nun weiterhin den Umstand, daß sich mit der Ablage des jeweiligen Luftelementes auch der für den Nachweis notwendige Streuwinkel und somit der Streuquerschnitt ändert, so läßt sich die effektiven Luftlänge L_{eff} durch:

$$\begin{aligned} L_{eff}\cdot I_{Str}(E,\theta,\phi) &\approx \int_{-\frac{1}{2}L_{eff}}^{+\frac{1}{2}L_{eff}} I_{Str}(E,\theta,\phi,dx)\,dx \\ \rightarrow \quad L_{eff} &\approx \int_{-\infty}^{+\infty} \Omega_{app}(a,x)\cdot\Omega_{det}(a,x)\,dx \end{aligned} \tag{3.8}$$

abschätzen. In Abbildung 3.11 sind die sich nach dieser Abschätzung ergebenden effektiven Luftlängen in Abhängigkeit vom Abstand des Detektorkristalles zum einfallenden Synchrotronstrahl dargestellt. Mit eingezeichnet sind die Längen der effektiven Luftstrecken, die jeweils die Flächenbelegung aufweisen, die zur Erzeugung experimentell nachgewiesener Streuintensitäten notwendig sind. Die Berechnung dieser experimentellen effektiven Luftstrecken erfolgte unter Vernachlässigung der sich aus der Ausdehnung Luftstrecke ergebenden Änderung des Streuwinkels aber mit Berücksichtigung von Absorptionseffekten. Die hierzu notwendige Intensitätsnormierung erfolgte anhand der nachgewiesenen Fluoreszenzstrahlung eines bekannten Targets. Die mit eingetragenen experimentellen Unsicherheiten sind hierbei im wesentlichen auf die Unsicherheiten in dieser Intensitätsbestimmung zurückzuführen.

Die Übereinstimmung zwischen der nach Gleichung 3.8 unter Verwendung der experimentellen Größen berechneten und den sich experimentell ergebenden effektiven Luftlängen ist hierbei zufriedenstellend hoch. Insbesondere fällt auf, daß für den zumeist bei den Fluoreszenzanalysen verwendeten Abstandsbereich von 6 bis $10\,cm$ die Länge der effektiven Luftstrecke mit ca. $4.35\,cm$ annähernd konstant ist.

Die Intensität der die Fluoreszenz anregenden einfallenden Synchrotronstrahlung läßt sich anhand der nachgewiesenen Streustrahlungsintensität nun folgendermaßen bestimmen. Für eine zuvor nach Gleichung 2.10 berechnete spektrale Verteilung wird die sich nach Gleichung 2.21 ergebende Streuintensität bestimmt. Bei Streumessungen, die unter Normaldruck an Luft ausgeführt wurden, ist die Streuung an der für den jeweiligen Detektorabstand vorliegende effektive

Darstellung angedeutet, zu einer Abrundung der Verteilungsflanken kommen. Da der Kristalldurchmesser jedoch zumeist wesentlich kleiner als die Ausdehnung des apparativ begrenzten Bereiche ist, kann dieser Effekt in der Regel vernachlässigt werden.

Kapton Streutarget				d $[\mu m]$		
Herstellerangabe				127.0	$\pm$	5.0
Auswiegen				123.5	$\pm$	2.5
Streumessung	Abstand:	5.15	cm	122.8		
		6.15	cm	128.5		
		7.15	cm	126.2		
		8.15	cm	126.7		
		9.15	cm	128.2		
		10.15	cm	128.9		
	Mittelwert			126.9	$\pm$	2.3

Tabelle 3.2: Dicke des Streutargets für die Intensitätsbestimmung. Das Targetmaterial ist Kapton $(69.1\%C, 21.0\%O, 7.3\%N, 2.6\%H)$. Die Streumessungen erfolgten im Vakuum an dem unter 45^o zur Bahnebene geneigten Target. Die Bestimmung der für die Dickenberechnung benötigten einfallenden primären Intensität erfolgte anhand der Fluoreszenzstrahlung eines bekannten Targets. Die angegebenen Abstände beziehen sich auf die bei der jeweiligen Messung vorliegende Entfernung zwischen dem Auftreffpunkt der einfallenden Strahlung auf dem Streutarget und dem Kristall des Streustrahlungsdetektors.

Luftlänge mit zu berücksichtigen.[15] Um hierbei die Absorption der einfallenden und gestreuten Strahlung im gesamten streuenden System (d.h. Streutarget und Luft) zu berücksichtigen, sollte die Berechnung der gestreuten Intensität an einem theoretischen Gesamttarget erfolgen. Ein solches läßt sich durch die einfache Addition der Flächenbelegungen aller streuenden Elemente gewinnen. Zu beachten ist hierbei jedoch die unterschiedliche Targetgeometrie des eigentlichen Streutarget und der Luftstrecke. So würde die bei der Streuung am eigentlichen Target notwendige Korrektur auf die effektive Targetdicke in Strahlrichtung (siehe Gleichung 2.24) im gleichen Maße auf die Luftstrecke angewandt zu einer insgesamt zu großen streuenden Luftlänge führen. Um dies zu kompensieren, ist die effektive Luftlänge daher vor der Addition um den Geometriefaktor $|\sin\gamma_V \cdot \sin\gamma_H|$ zu verkürzen, wobei γ_V und γ_H die Winkel des eigentlichen Streutargets zu und in der Bahnebene des Beschleunigers darstellen. Die eigentliche Berechnung der Streuintensität kann dann für dieses Gesamttarget unter der Geometrie des eigentlichen Streutargets durchgeführt werden.

Die Intensität der einfallenden Synchrotronstrahlung ergibt sich dann aus den Verhältnis der experimentell nachgewiesenen Streustrahlungsintensität zu der derart theoretisch berechneten. Der hieraus resultierende Zahlenwert läßt sich direkt zur Normierung der die Fluoreszenz anregenden Strahlung verwenden, wobei gegenüber der Streustrahlungsberechnung nur noch zusätzliche Korrekturen bezüglich der Absorption im Streutarget und der zwischen Streu- und Fluoreszenztarget befindlichen Luftstrecke vorgenommen werden müssen.[16]

[15] Im normalerweise bei Fluoreszenzanalysen verwendeten Abständen des Streumonitors vom einfallenden Synchrotronstrahl von 6 bis 10 cm ist aufgrund der annähernden Konstanz der effektiven streuenden Luftlänge eine individuelle Anpassung dieser Größe an den speziellen Detektorabstand im allgemeinen nicht notwendig. Vielmehr reicht es im Normalfall aus, von der hierbei im Mittel vorliegenden effektiven Luftlänge von 4.35 cm auszugehen.

[16] Die Berechnung der durch das Blendensystem transmittierten Strahlung erfolgt bei der in Bonn betriebenen SYXRF durch das Programm [Spe90] nach der in Abschnitt 2.2 angegebenen Gleichungen. Die hierbei berechneten Werte beziehen sich jeweils auf die in einem Energiebereich von einem eV emittierte Intensität pro mA Beschleunigerstrom und s Meßzeit. Absorberkorrekturen und Intensitätsnormierung werden erst später bei der Berechnung der gestreuten Intensität durch das Programm [Str97] oder der produzierten Fluoreszenzintensität durch das Programm [Sxn90] ausgeführt. Sollte (aus welchen Gründen auch immer) die für die Intensitätsnormierung verwendete Streuintensität ihrerseits mit einem von einer mAs abweichenden Normierungsfaktor ausgeführt

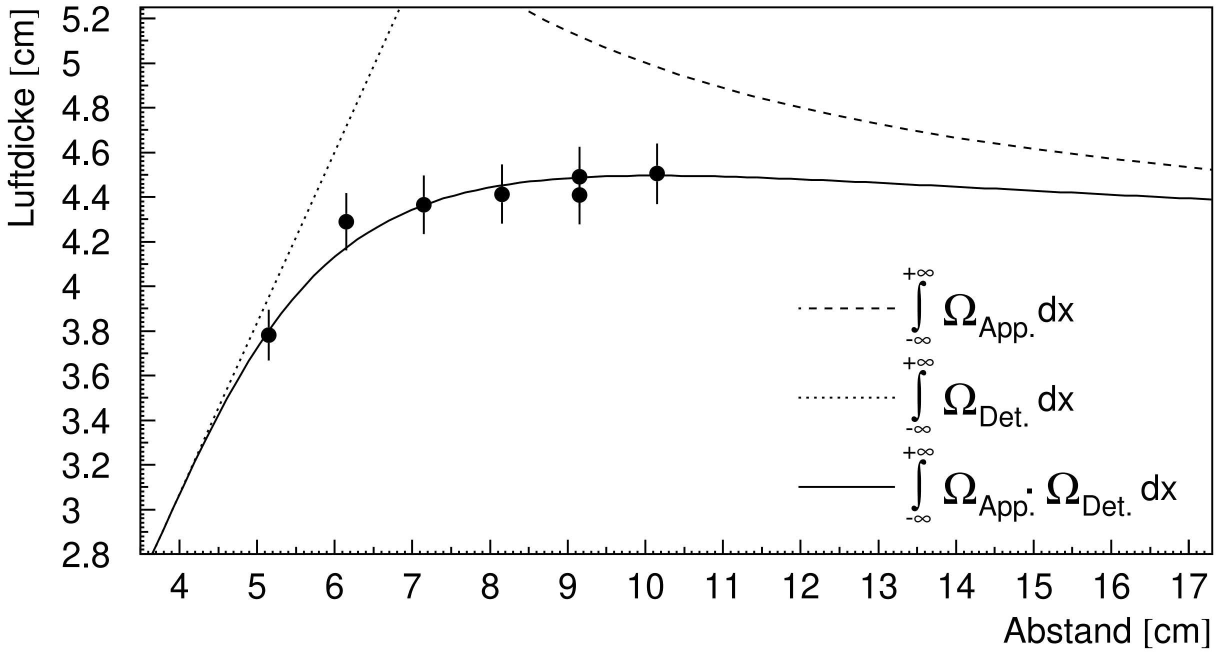


Abbildung 3.11: Effektive Länge der Luftstrecke, die zusätzlich zu den verwendeten Streutarget zu der nachgewiesenen Streustrahlungsintensität beiträgt. Die experimentellen Werte entstammen Messungen, bei denen auf die Verwendung des *eigentlichen* Streutargets verzichtet wurde. Ihre Bestimmung erfolgte unter der im Text angegebenen Näherung. Die Intensitätsnormierung beruht auf der gleichzeitig nachgewiesenen Fluoreszenzstrahlung eines bekannten Targets. Die mit eingezeichneten, theoretischen effektiven Luftstrecken ergeben sich bei Verwendung der experimentellen Größen für den Detektoröffnungswinkel (gepunktet) aus Gleichung 3.4, für den apparativen Öffnungswinkel (gestrichelt) aus 3.5 und für die gesamte effektive Luftstrecke (durchgezogen) aus 3.8.

Der Vorteil dieser Vorgehensweise ist darin zu sehen, daß die angenommene spektrale Verteilung nur noch relativ in die Berechnung der produzierten Fluoreszenzstrahlung eingeht. Absolute Intensitätsunterschiede hingegen wirken sich gleichermaßen auf Streu- und Fluoreszenzintensität aus und gehen daher in den nach den oben dargelegten Verfahren bestimmten Normierungsfaktor mit ein. Dies ist, außer bei den bereits zuvor erwähnten Abschattungseffekten, auch bei nicht vollständig zutreffenden experimentellen Annahmen von entscheidender Bedeutung. Diese wirken sich vor allem auf die Berechnung der absoluten Intensitäten aus, wohingegen ihr Einfluß auf die jeweils berechneten Intensitätsverhältnisse deutlich weniger stark ausgeprägt ist.[17] Durch die Verwendung der Intensitätsnormierung läßt sich somit der Einfluß fehlerhafter und

worden sein, so ist dieser natürlich an den nach den obigen Verfahren bestimmten Intensitätswert anzumultiplizieren.

[17] Als Beispiel sei an dieser Stelle auf Abbildung 3.2 verwiesen. Eine Änderung der effektiven Elektronenstrahlbreite von r_{eff}= 3.0 mm auf r_{eff}= 5.0 mm führt demnach zu einer Intensitätseinbuße von annähernd 40%, wohingegen sich das jeweilige Verhältnis der 10 keV zu 20 keV Intensität zwischen beiden spektralen Verteilungen um weniger als 3 % ändert.

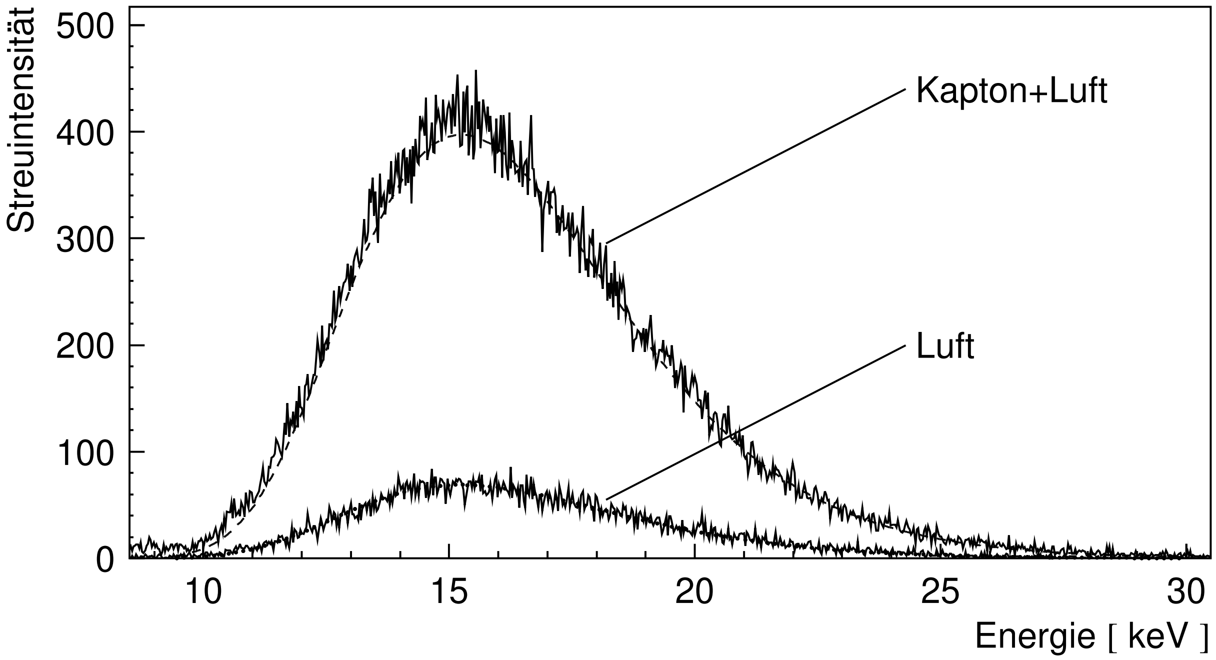


Abbildung 3.12: vom Streumonitor aufgenommene Strahlungsspektren der Streuung an Luft und $125\,\mu m$ Kaptonfolie und an Luft alleine. Der Messungen liegt die durch eine $400\,\mu m$ hohe Blende transmittierte, einfallende Synchrotronstrahlung bei einer effektiven Elektronenstrahlbreite von $r_{eff}= 2.4\,mm$ zugrunde. Beide Messungen sind auf einen integrierten Elektronenstrom von $1000\,mAs$ normiert. Der Detektorabstand betrug jeweils $8.15\,cm$. Hieraus ergibt sich eine effektive, streuende Luftlänge von $L_{eff} = 4.45\,cm$ (siehe Abbildung 3.11). Mit dargestellt sind außerdem die sich jeweils für die angegebenen experimentellen Parameter ergebenden theoretischen Streuverteilungen für die Streuung an Luft und Kapton (gestrichelt) und an Luft alleine (gepunktet).

unsicherer experimenteller Parameter deutlich senken, was sowohl der Reproduzierbarkeit als auch der Präzision der Fluoreszenzanalysen zu Gute kommt.

Ein weiterer Vorteil der Intensitätsbestimmung über den Streustrahlungsmonitor stellt die Tatsache dar, daß sich hierbei neben der absoluten Intensität der gestreuten Strahlung auch deren spektrale Verteilung bestimmen läßt. Dies wiederum ermöglicht Rückschlüsse auf die spektrale Verteilung der Strahlung, die zur Induzierung der Röntgenfluoreszenz zur Verfügung steht. Der Vergleich der theoretisch berechneten spektralen Verteilung der Streustrahlung mit der experimentell nachgewiesenen liefert hierbei wesentliche Informationen über die Qualität der in die Berechnung eingehenden Größen. So deuten etwa starke Abweichungen zumeist auf falsch angenommene experimentellen Parameter hin, wohingegen bei hoher Übereinstimmung etwaige Abschätzungen gestützt werden.[18] Für Effekte die sich nur geringfügig auf die spek-

[18] Streng genommen ist hierbei die Eindeutigkeit der Zuordnung der Eingangsgrößen zu der spektralen Verteilung nicht unbedingt gegeben, da unterschiedliche Kombinationen der Eingangsgrößen (effektive Elektronenstrahlbreite, Elektronenenergie, Bahnradius, Blendengröße und Position, etc...) zu gleichen oder zumindest ähnlichen spektralen Verteilungen führen können. Für die Fluoreszenzanalyse ist dies jedoch von untergeordneter Bedeu-

trale Verteilung der einfallenden Synchrotronstrahlung auswirken, wie etwa nur geringfügige Änderungen in der effektiven Elektronenstrahlbreite, ist die Aussagekraft dieses Verfahrens beschränkt und ermöglicht bestenfalls qualitative Aussagen (siehe Abbildung 3.6). Dahingegen lassen sich stärkere Einflüsse auf die spektrale Verteilung, wie sie sich etwa aus der Aufhärtung der Strahlung durch Absorber ergeben, hierdurch deutlich ablesen. Tatsächlich erfolgte, wie bereits in Abschnitt 3.2.2 dargelegt, die Bestimmung der Absorberdicken zumindest teilweise unter Verwendung experimenteller Streustrahlungsspektren. Insbesondere Verkippungen der zusätzlichen Alu-Absorber[19], die mit einer Verlängerung der effektiven Absorberdicke in Strahlrichtung einhergehen, lassen sich so erkennen und gegebenenfalls berücksichtigen.

Für die oben dargelegte Überprüfung der spektralen Verteilung ist natürlich eine genaue Energiekalibrierung des Streumonitors erforderlich. Es ist daher ratsam pro Meßschicht zumindest ein Spektrum einer Eichquelle mit dem Streumonitor aufzunehmen. In Einzelfällen kann es sogar angebracht sein, dieses Vorgehen in größeren Zeitabständen innerhalb einer Meßschicht zu wiederholen, um einen möglichen Drift der Verstärker- und Vielkanalelektronik ausschließen zu können.

3.3.3 Diodenarray

Wie bereits zuvor mehrfach dargelegt, hängt die spektrale Verteilung der für die Anregung der Fluoreszenzstrahlung verwendeten Synchrotronstrahlung von der effektiven Elektronenstrahlbreite im Beschleuniger (r_{eff}) ab. Da, wie ebenfalls bereits aufgezeigt, eine nach der Fundamentalparametermethode durchgeführte Fluoreszenzanalyse die Kenntnis der spektralen Verteilung der anregenden Strahlung erfordert, ist somit die Bestimmung der effektiven Elektronenstrahlbreite notwendig. Eine Möglichkeit hierzu stellt die bereits im Zusammenhang mit dem Blendensystem in Abschnitt 3.2.1 vorgestellte Scanmessung dar. Diese erfordert jedoch sowohl die vollständige Verwendung der einfallenden Strahlung sowie aller normalerweise für den Nachweis der Fluoreszenzstrahlung verwendeten Systemkomponenten und kann daher nicht zusammen mit einer Fluoreszenzanalyse ausgeführt werden. Um bei laufenden Analysen dennoch eine Überwachung der effektiven Elektronenstrahlbreite durchführen zu können, ist als zusätzliches Diagnoseelement ein sogenanntes Diodenarray im Aufbau integriert.

Hierbei handelt es sich um vier identische Photodioden[20] vom Bautyp BPW 34 (Telefunken), die vertikal übereinander angeordnet sind. Die einzelnen Dioden befinden sich hierbei jeweils 2 und $4mm$ ober- und unterhalb der Mitte des Arrays. Die Mitte des Arrays selbst bildet eine $2mm$ hohe, vertikale Spaltblende. Diese erlaubt die ungehinderte Transmission der einfallenden und

---

tung, da es hierbei vor allem auf die Kenntnis der Intensität und spektralen Verteilung der anregenden Strahlung ankommt. Falsche Annahmen besitzen daher, sofern sie die tatsächlich vorherrschende anregende Strahlung hinreichend genau beschreiben, keinen Einfluß auf das Ergebnis der Analyse.

[19] Derzeit findet die Halterung und Auswahl der zusätzlichen Aluminiumabsorber über eine Dreh-Schieb-Kupplung statt. Diese bietet zwar einen sicheren Halt und eine, bei Messungen im Vakuum notwendige, Dichtigkeit bei gleichzeitiger einfacher und schneller Handhabung, kann aber bei mangelnder Sorgfalt auch zu der oben angesprochenen Verkippung der Absorber führen. Diese sind dann nicht mehr senkrecht zum Strahl positioniert, was zu der dargelegten Verlängerung der Absorberdicke in Strahlrichtung führt.

[20] Eigentlich sind im Array insgesamt sechs Dioden eingebaut. Die beiden außen liegenden Dioden werden jedoch aufgrund ihres großen Abstands zur Mitte des Arrays je nach Strahllage ganz oder zum Teil durch Strahlbegrenzungen, wie beispielsweise die Halterung des Eintrittsfensters, abgeschattet. Sie lassen sich daher kaum für die Strahldiagnostik verwenden und werden deshalb im folgenden nicht weiter behandelt.

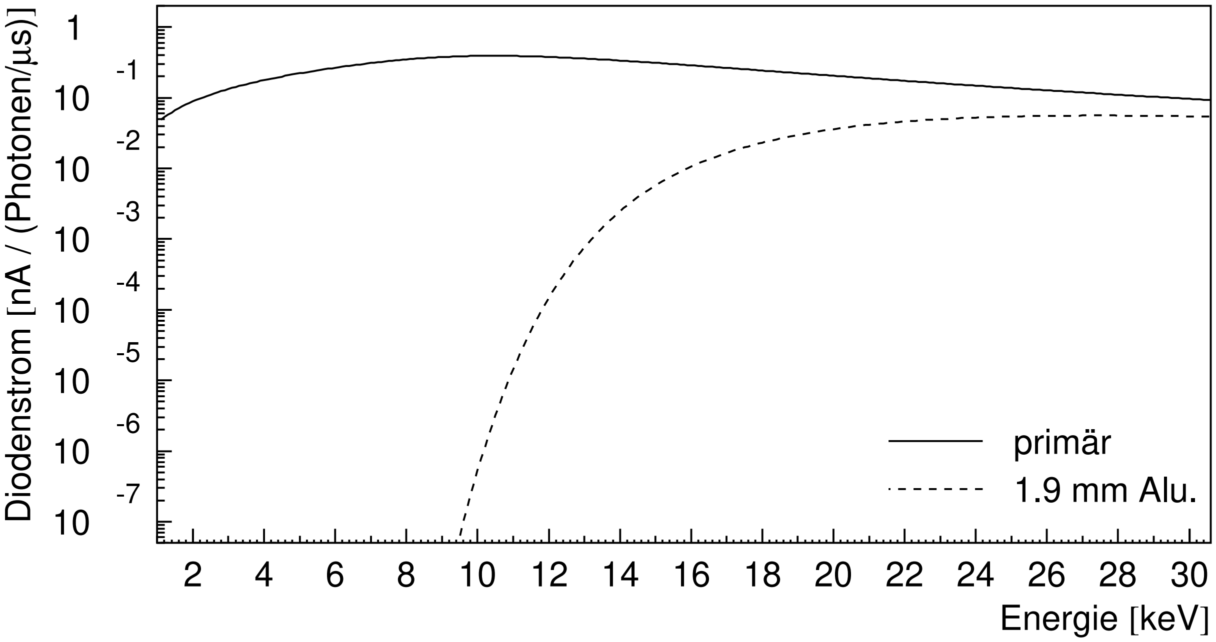


Abbildung 3.13: Ansprechwahrscheinlichkeit der für das Diodenarray verwendeten Photodioden. Dargestellt ist der jeweils erzeugte Diodenstrom in Abhängigkeit von der Energie der ionisierenden Röntgenstrahlung ohne (durchgezogen) und mit (gestrichelt) Berücksichtigung eines vorgelagerten 1.9 mm Aluminium-Absorbers. Die angegebenen Werte beziehen sich auf eine Sperrschicht, die eine Dicke von 200 μm und einen Neigungswinkel von 45^o gegenüber der einfallenden Strahlung besitzt. Der Darstellung liegen die absoluten Energieabsorptionsquerschnitte nach [Sto70] und eine mittlere Ionisationsenergie von 3.62 eV für Silizium bei $300^o\,K$ zugrunde.

zur Anregung der Fluoreszenz verwendbaren Strahlung innerhalb dieses vertikalen Bereiches. Die eigentliche Begrenzung auf die für die Fluoreszenzanalyse gewünschte Strahlgröße erfolgt dann durch das dahinter liegende Blendensystem. Die vertikale Position des gesamten Diodenarrays läßt sich über eine Mikrometerschraube einstellen und so an die Position der Blende und des Elektronenstrahls anpassen.

Die Verwendung der Dioden selbst erfolgt nach dem Prinzip einer Ionisationskammer. Hierbei wird die Anzahl der durch die einfallende Strahlung erzeugten Elektronen-Lochpaare durch den bei angelegter Spannung erzeugten Ionisationsstrom bestimmt. Dieser wiederum läßt sich durch den Spannungsabfall über einem auf Masse geschalteten Wiederstand ermitteln. Die Überprüfung der Linearität des Ionisationsstroms in den Dioden bezüglich Intensität und Energie der einfallenden Strahlung sind ebenso wie die nötige Kalibrierung der Ansprechwahrscheinlichkeiten der einzelnen Dioden zueinander in [Hei95] ausführlich dargestellt.

Zur Aufhärtung der nachzuweisenden Strahlung sind den Dioden, nicht aber der Spaltblende in der Mitte des Arrays ein jeweils 1.7 mm dicker Aluminiumabsorber vorgelagert. Zusammen mit dem Eintrittsfenster ergibt sich somit eine gesamte Absorberdicke von 1.9 mm Aluminium. Die Aufhärtung der Strahlung dient hierbei der Unterdrückung des Nachweises der niederenergetischen Anteile der insgesamt einfallenden Synchrotronstrahlung. Die gesamte Ansprechwahrscheinlichkeit einer einzelnen Diode in Abhängigkeit von der Strahlungsenergie ohne und mit vorgelagerten Aluminium-Absorber ist in Abbildung 3.13 dargestellt. Für Elektronenenergien von 2.3 GeV ergibt sich hiernach eine mittlere Energie der von den Dioden nachgewiesenen Strahlung von 17.6 keV.

Die vertikale Anordnung der Dioden ermöglicht den Nachweis der gesamten Strahlungsintensität für unterschiedliche vertikale Strahlablagen und so die Bestimmung der effektiven Elektronenstrahlbreite. Hierzu kann das vertikale Intensitätsprofil, wie bislang durch die Scanmessungen bestätigt, als weitgehend normalverteilt angenommen werden. Unter dieser Annahme läßt sich dessen, in Zukunft als experimentell bezeichnete, Halbwertsbreite mittels Gauß-Fit anhand der Efficiency korrigierten Diodenströme und der bekannten Diodenpositionen bestimmen. Hierbei ist jedoch zu beachten, daß die so bestimmte Intensitätsverteilung nicht direkt der Dichteverteilung der Elektronen im Beschleuniger, sondern vielmehr deren Faltung mit der natürlichen Divergenz der Synchrotronstrahlung entspricht. Aufgrund der bereits gemachten Annahme, daß diese Faltung einer Normalverteilung entspricht, stellt deren Halbwertsbreite gemäß der Fehlerfortpflanzung nach Gauß die quadratische Summe der Halbwertsbreiten der Einzelverteilungen dar. Dementsprechend ergibt sich r_{eff} nach:

$$r_{eff} = \sqrt{\mathrm{HWHM}_{exp}(E)^2 - \mathrm{HWHM}_{nat}(E,a)^2} \tag{3.9}$$

wobei $\mathrm{HWHM}_{exp}(E)$ der experimentell nachgewiesenen vertikalen Halbwertsbreite des Strahlprofils für die Röntgenenergie E entspricht. $\mathrm{HWHM}_{nat}(E,a)$ stellt die Halbwertsbreite der Verteilung dar, die sich aufgrund der natürlichen Divergenz $\Psi_c(E)$ im Abstand a vom Quellpunkt der Synchrotronstrahlung ergibt.

Für die mittlere Energie der von den Dioden bei 2.3 GeV nachgewiesenen Intensität von 17.6 keV beträgt die natürliche Strahlungsdivergenz $\Psi_c = 68.11\,mrad$, was zu einer natürlichen Halbwertsbreite von $\mathrm{HWHM}_{nat} = 917\,\mu m$ am Diodenarray (Abstand zum Quellpunkt $a = 16.17\,m$) führt.

Diese Korrektur ist außer beim Diodenarray auch bei den aus den Scanmessungen gewonnenen, experimentellen Halbwertsbreiten auszuführen. Hier ist natürlich die Strahlungsdivergenz der Energie zu verwenden, die im wesentlichen zur Anregung der nachgewiesenen Fluoreszenzstrahlung beiträgt. Als Abstand ist hierbei die Wegstrecke zwischen Quellpunkt und Blendensystem ($a = 16.3\,m$) zu wählen, da an dieser Stelle die eigentliche Abrasterung der Synchrotronstrahlung stattfindet. Bei den üblicherweise an der Ag$K\alpha$ Linie ausgeführten Scanmessung beträgt die natürliche Strahlungsdivergenz bei einer Elektronenenergie von 2.3 GeV $\Psi_c(E_{abs}(\mathrm{Ag}K) = 25.5\,keV) = 56.6\,mrad$, woraus sich eine natürliche Halbwertsbreite von $\mathrm{HWHM}_{nat} = 768\,\mu m$ ergibt (siehe auch Tabelle 2.1).

In den Abbildungen 3.14 und 3.15 sind die experimentell durch Scanmessungen und mittels Diodenarrays ermittelten Halbwertsbreiten für unterschiedliche Elektronenströme dargestellt. Mit eingetragen sind die sich nach der Korrektur bezüglich der natürlichen Strahlungsdivergenz ergebenden effektiven Elektronenstrahlbreiten r_{eff}. Hierbei fällt auf, daß die mit den Diodenarray bestimmten Elektronenstrahlbreiten systematisch über denen liegen, die sich aus Scanmessungen unter vergleichbaren Strahlbedingungen ergeben. Dieser Effekt ist bereits seit einiger Zeit bekannt [Hei95]. Er ist vermutlich darauf zurückzuführen, daß der Nachweis der Intensität nicht ausschließlich für die jeweilige diskrete vertikale Position der Diode erfolgt. Vielmehr besitzen

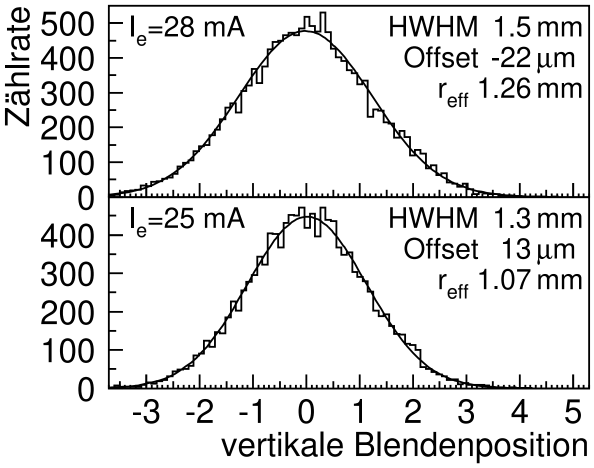


Abbildung 3.14: Vertikale Strahlprofile bestimmt anhand der $Ag\ K\alpha$ Fluoreszenzintensität bei unterschiedlichen vertikalen Blendenpositionen (Scanmessung). Die Kanalbreite entspricht einer jeweiligen Positionsänderung um 100 μm. Die effektiven Elektronenstrahlbreiten wurden nach der im Text beschriebenen Korrektur für eine natürliche Strahlungsbreite von $\mathrm{HWHM}_{nat} = 768\,\mu m$ bestimmt. Mit angegeben ist der bei der jeweiligen Messung vorherrschende Elektronenstrom. Die Messungen wurden im Frühjahr 1998 nach der Umstellung der Beschleunigerparameter bei einer Elektronenenergie von $2.3\,GeV$ durchgeführt.

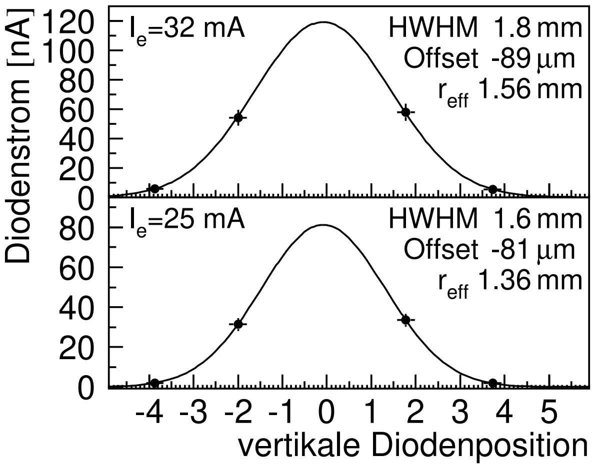


Abbildung 3.15: Sich nach dem Diodenarray ergebende vertikale Strahlprofile. Dargestellt sind die Ionisationsströme in den Dioden und die sich hiernach durch Gauß-Fit ergebende Verteilungen. Die effektive Elektronenstrahlbreite wurde nach der im Text beschriebenen Korrektur für eine natürliche Strahlungsbreite von $\mathrm{HWHM}_{nat} = 917\,\mu m$ bestimmt. Mit angegeben ist der bei der jeweiligen Messung vorherrschende Elektronenstrom. Die Messungen entstammen der selben Meßschicht wie die unter 3.14 dargestellten Scanmessungen, wurden jedoch bei einem anderen Füllzyklus aufgenommen.

die Dioden auch eine geringe aber nicht verschwindende Nachweiswahrscheinlichkeit auf die Strahlung, die zwischen der jeweiligen Diodenposition und der Mitte des Diodenarrays auftrifft. Diese Nachweis-Flanken sind vermutlich auf sekundär Strahlung, wie sie etwa bei der Streuung oder Fluoreszenz auftritt, zurückzuführen. Sie wirken sich in einer Erhöhung der gesamten, von der jeweiligen Diode nachgewiesenen Intensität aus. Hierdurch wiederum wird die beobachtete Zunahme der Elektronenstrahlbreite vorgetäuscht.

Deutlicher wird die anhand des Diodenarray systematisch zu groß bestimmte Elektronenstrahlbreite besonders, wenn, wie in Abbildung 3.16 dargestellt, die bezüglich der natürlichen Divergenz korrigierten Strahlbreiten, wie sie sich nach den Diodenarray und den Scanmessungen ergeben, gemeinsam gegen den jeweiligen Elektronenstrom aufgetragen werden. Insbesondere die Scanmessungen lassen hierbei einen über kürze Zeiträume hinweg annähernd linearen Zusammenhang zwischen Elektronenstrom und Elektronenstrahlbreite vermuten. Nimmt man diesen an, und geht man weiterhin von einen konstanten Wert aus, um den die nach den Diodenarray bestimmten effektiven Strahlbreiten zu groß sind, so ergibt sich dieser zu $\Delta_{Dio} = 150\,\mu m$.

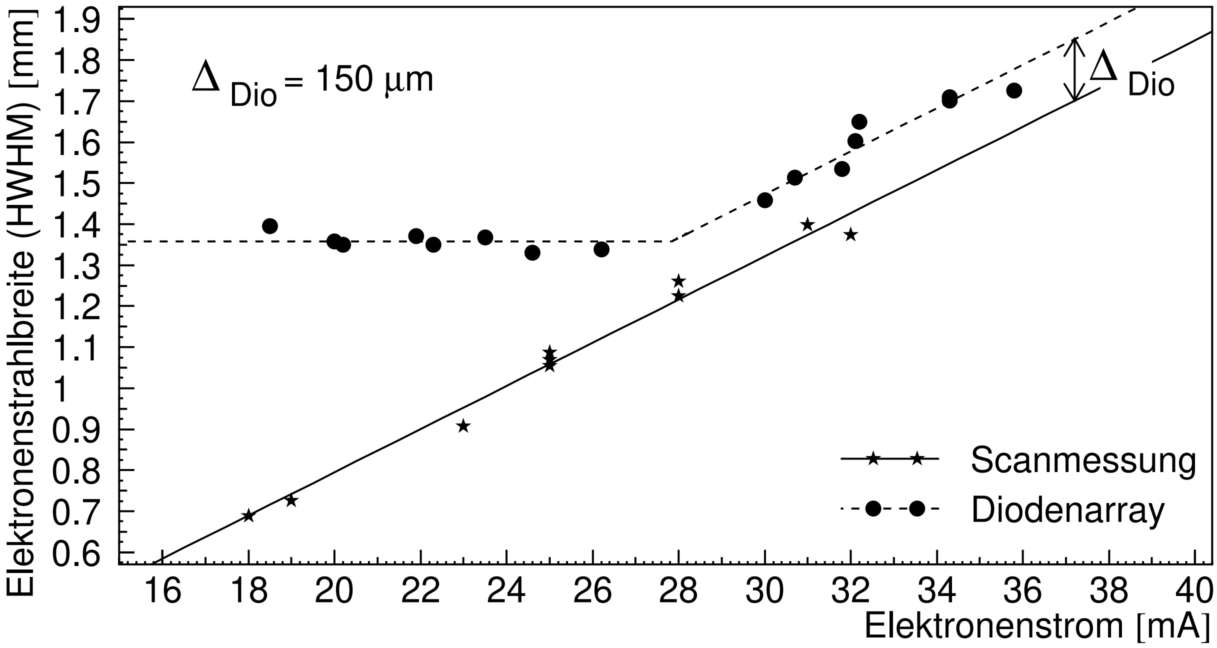


Abbildung 3.16: Effektive Elektronenstrahlbreiten (r_{eff}) in Abhängigkeit vom Elektronenstrom. Dargestellt sind die sich aus den Scanmessungen (Sterne) und nach den Meßwerten des Diodenarray (Punkte) ergebenden Werte nach Korrektur auf die natürliche Strahlungsdivergenz. Die Konstanz der mittels des Diodenarrays bestimmten Strahlbreiten bei Elektronenströmen kleiner 28 mA ist auf dessen mangelnde Sensitivität auf schmale Elektronenstrahlbreiten zurückzuführen. Der angegebene Wert von $\Delta_{Dio} = 150\,\mu m$, um den die mittels Diodenarrays bestimmten Strahlbreiten zu groß erscheinen, wurde unter der Annahme von dessen Konstanz und des durch die Scanmessungen implizierten linearen Zusammenhangs zwischen Strom und Strahlbreite bestimmt.

Die in Abbildung 3.16 dargestellten Werte entstammen Messungen, die im Frühjahr 1998 erfolgten, also nach der bereits erwähnten Umstellung der Maschinenparameter des Beschleunigers. Die bis dato unerreicht schmalen effektiven Elektronenstrahlbreiten um 1 mm sind wohl auf diesen Umstand zurückzuführen. Inwieweit derartig hohe Strahlqualitäten auch in Zukunft erreicht werden und ob sich der angenommene lineare Zusammenhang zwischen Elektronenstrom und Elektronenstrahlbreiten weiterhin, vor allem auch bei höheren Strömen, beobachten läßt, müssen zukünftige Analysen zeigen. Weiterhin ungeklärt ist auch, ob, falls nun eine derartige feste Beziehung zwischen Elektronenstrom und r_{eff} existiert, dieser auch über längere Zeiträume hinweg (d.h. über die Dauer einer Meßschicht hinaus) gleichbleibend konstant ist.

Die unerwartet niedrigen Elektronenstrahlbreiten zeigen jedoch auch ein weiteres Manko des Diodenarrays auf. Aufgrund des relativ großen vertikalen Abstands der Dioden, der sich bautechnisch leider nicht vermeiden läßt, ist das Array hauptsächlich auf Strahlbreiten zwischen 1.4 und 4.0 mm sensitiv. Bei kleineren Strahlbreiten hingegen ist deren Bestimmung mittels Gauß-Fit anhand der hierbei vorgegebenen Stützstellen nicht mehr möglich. In Abbildung 3.16 zeigt sich dies darin, daß sich nach dem Diodenarray für alle Elektronenströme kleiner 28 mA ein konstanter Wert von $r_{eff} \approx 1.2\,mm$ für die effektive Elektronenstrahlbreite ergibt. Dahingegen fallen die mittels Scanmessung bestimmten Strahlbreiten auch in diesem Bereich mit abnehmenden Strom weiterhin ab.

Sollte die Umstellung der Beschleunigerparameter zu einer dauerhaften Verbesserung der Strahlqualität geführt haben und auch in Zukunft derart schmale Elektronenstrahlbreiten zu beobachten sein, so ist deren Bestimmung mittels des Diodenarrays nur noch eingeschränkt, d.h. bei hohen Strömen und den damit verbundenen größeren Strahlbreiten, möglich. Aufgrund bautechnischer Gründe, die sich vor allem aus den Abmessungen der Photodioden ergeben, sind einem möglichen Umbau des Arrays Grenzen gesetzt. Eine nennenswerte Steigerung der Sensitivität auf effektive Elektronenstrahlbreiten im Bereich eines Millimeters ist daher auf diesem Wege kaum zu realisieren. Vielmehr erfordert die Bestimmung derart schmaler Strahlbreiten andere Arten der Diagnostik. Eine Möglichkeit hierzu stellt das bereits in Abschnitt 3.1.2 vorgestellte *Online-Polarimeter* dar.

Neben der Möglichkeit, anhand der Breite des beobachteten vertikalen Intensitätsprofils die effektive Elektronenstrahlbreite zu bestimmen, läßt sich mittels des Diodenarrays auch die Lage des Intensitätsmaximums bestimmen. Da hierbei vor allem das Intensitätsverhältnis der in den beiden mittleren Dioden erzeugten Ionisationsströme entscheidend ist, sollte diese Positionsbestimmung darüber hinaus weit weniger anfällig gegenüber schmalen Elektronenstrahlbreiten sein und somit auch zukünftig weitgehend verläßliche Werte liefern. Gerade diese Positionsbestimmung ist von entscheidender Bedeutung, da sie Rückschlüsse auf einen möglichen vertikalen Offset der gewählten Blende gegenüber der Strahlmitte erlaubt. Der Einfluß eines solchen Offsets auf die spektrale Verteilung der transmittierten Synchrotronstrahlung wiederum ist ähnlich ausgeprägt wie der der Elektronenstrahlbreite (siehe Abbildung 3.7 und 3.8). Die Strahldiagnostik mittels Diodenarray ist daher, selbst wenn sie im konkreten Fall keine Rückschlüsse auf die vorliegende Strahlbreite erlaubt, allein schon wegen der Bestimmung eines möglichen Offsets der Blende durchaus sinnvoll und angebracht.

3.4 Targethalterung und Justage

Einer der größten Vorteil der SYXRF, ihre absolut Zerstörungsfreiheit, ist aus archäologischer Sicht nur gegeben, wenn auch auf einer Probenentnahme verzichtet werden kann. Dies macht es jedoch nötig, die Fluoreszenzanalyse an den unpräparierten Gesamtobjekt auszuführen. Da es sich hierbei um Gegenstände unterschiedlichster Form, Größe und Materialzusammensetzung handelt, erfordert dies ein Höchstmaß an Flexibilität von Targethalterung und Justage. Hierbei ist nicht nur für eine möglichst sichere und schonende Lagerung des zu untersuchenden Objektes, sondern auch für eine hinreichend exakt definierte Meßgeometrie zu sorgen. Aufgrund der in Abschnitt 2.1 dargestellten Matrixeffekte ist dabei neben dem Detektorabstand vor allem die Orientierung der Targetoberfläche an der untersuchten Stelle bezüglich der einfallenden und nachgewiesenen Strahlung von Bedeutung. Darüber hinaus sollte sich mit der Halterung natürlich auch das zu untersuchende Objekt jeweils so positionieren lassen, daß sich von diesen jede gewünschte, zugängliche[21] Stelle gezielt analysieren läßt.

[21]Um den Vorteil der hohen Sensitivität der SYXRF ausnutzen zu können, ist es notwendig, die Fluoreszenzstrahlung im Minimum der Streuung nachzuweisen. Hieraus jedoch ergibt sich ein fester Winkel von 90° zwischen

Der in Bonn für SYXRF-Analysen verwendete Aufbau verfügt dem entsprechend über eine Vielzahl von Einrichtungen, die der Targethalterung und Positionierung dienen. Die wesentlichen hierbei zur Verfügung stehenden Komponenten, ihr Aufbau und ihre Einsatzgebiete sollen im folgenden kurz vorgestellt werden.

3.4.1 Freie Targethalterungen

Unter den freien Targethalterungen sind die Einrichtungen zu verstehen, die eine weitgehend beliebige Positionierung des zu untersuchenden Objekt erlauben. Eine Einschränkung der Meßgeometrie, wie bei den später vorgestellten definierenden Targethaltern, findet nicht statt. Sie sind im allgemeinen äußerst Flexibel bezüglich der Form, Größe und Materialzusammensetzung des zu untersuchenden Objektes. Die in Bonn verwendeten freien Targethalter bestehen hierbei im wesentlichen aus zwei Komponenten: zum einen dem *eigentlichen* Targethalter, der das zu untersuchende Objekt lagert und fixiert, zum anderen aus einem Unterbau, mit dem Halter und Objekt gemeinsam positioniert werden.

Unterbau

Die tragende Komponente des Unterbaus stellt ein ca. $50\,cm$ langer und $16\,cm$ breiter Aluminiumarm dar. Dieser läßt sich über einen Analogmotor in der Höhe um knapp $50\,cm$ verfahren. Hierauf ist ein horizontal angeordneter Verschiebeschlitten befestigt, der unter 45^o zur einfallenden Strahlung verläuft. Er ermöglicht die grobe Justierung des Targets in der Ebene. Für eine genauere Positionierung ist wiederum auf diesem ein Kreuztisch angebracht. Den Abschluß schließlich bildet ein Goniometer, mit dem sich der gewünschte Targetwinkel einstellen und definiert variieren läßt.

Standardhalterung

Bei der Standardhalterung handelt es sich um einen vielseitig einsetzbaren Positioniertisch mit einer Kantenlänge von $16\,cm \times 10\,cm$. Er verfügt über eine Klemmvorrichtung, mit der sich kleinere, flache Objekte bis zu einer Dicke von ca. $3\,mm$ direkt einspannen lassen. Die Vorderkante dieser Klemmvorrichtung erstreckt sich hierbei über die gesamte Länge des Positioniertisches und ist als Anschlagleiste ausgearbeitet. Zusätzliche Winkel und Anschläge, die sich am Positioniertisch befestigen lassen, ermöglichen die Halterung von Objekten, die aufgrund ihrer Form, Größe oder Empfindlichkeit nicht oder nur unzureichend durch die Klemmvorrichtung fixiert werden können. Schließlich besteht darüber hinaus natürlich noch die Möglichkeit, das zu untersuchende Objekt einfach direkt auf den Positioniertisch stehend oder liegend zu lagern. Da sich in solchen Fällen die Anschlagleiste jedoch zumeist nur als *optische* Orientierungshilfe verwenden läßt, ist hierbei mit einem erhöhten Fehler im Targetwinkel zu rechnen.

Unterhalb des eigentlichen Positioniertisches ist ein ausgedehntes Leuchtstofftarget angebracht, das sich in einer Flucht mit der Anschlagkante befindet. Dies ermöglicht eine exakte

der einfallenden Primärstrahlung und der nachgewiesenen Fluoreszenzstrahlung. Stellen, die sich etwa in ausgeprägten Vertiefungen befinden, lassen sich daher mit dieser Methode nicht analysieren.

Kalibrierung des Goniometers bezüglich des Targetwinkels. Hierzu werden zunächst der Targethalter und Goniometer so zueinander positioniert, daß sich eine auf der Mitte des Leuchtstofftargets angebrachte Markierung exakt über der Drehachse des Goniometers befindet. Als nächstes sind Goniometer und Targethalter gemeinsam mittels des Kreuztisches so zu positionieren, daß die einfallende Synchrotronstrahlung genau auf eben diese Markierung auftrifft. Nun ist nur noch der Winkel am Goniometer solange zu verändern, bis die einfallende Synchrotronstrahlung möglichst streifend auf das Leuchtstofftarget auftrifft. Der so eingestellte Winkel entspricht dann, auf wenige $mrad$ genau, einem Targetwinkel von 0^o.

Ikonenhalter

Größere Objekte, vorzugsweise Bilder, lassen sich auf einem sogenannten Ikonenhalter lagern. Hierbei handelt es sich um eine $40\,cm \times 20\,cm$ große Aluminiumplatte. Die Befestigung des zu untersuchende Objektes erfolgt durch $45\,cm$ hohe abgepolsterte Winkel. Diese wiederum lassen sich innerhalb von Führungsschlitzen frei bewegen und mittels Klemmschrauben fixieren.

Der Ikonenhalter verfügt über keine zusätzlichen Komponenten zur Justage oder Kalibration des Targetwinkels. Dementsprechend liegt der zu erwartende Winkelfehler bei ebenen Targets deutlich über den der Standardhalterung.

Arbeitsplatte

Für noch größere Objekte bis zu etwa einem Meter Kantenlänge läßt sich schließlich eine Arbeitsplatte aus Kunststoff beschichteten Preßspan direkt auf dem Trägerarm aufschrauben. In diesem Fall besteht jedoch nicht mehr die Möglichkeit, die anderen Komponenten des Unterbaues zur Positionierung des Targets zu verwenden. Diese muß daher ungeführt durch Verschiebung des zu untersuchenden Objektes auf der Arbeitsplatte selbst erfolgen. Die eigentliche Fixierung des zu analysierenden Gegenstandes muß entweder durch speziell angefertigte Halterungen (siehe z.B. [Faß97]) oder mittels einfacher Hilfsmittel wie Klemmen, Zwingen oder Bänder erfolgen.

3.4.2 Definierende Targethalterungen

Neben der freien Targethalterungen lassen sich auch solche verwenden, bei denen die Meßgeometrie vollständig oder zum Teil bereits vorgegeben ist. Für den in Bonn betriebenen SYXRF-Aufbau beschränken derartige Targethalterungen die Meßgeometrie auf den üblicherweise auch bei freier Targetpositionierung verwendeten Targetwinkel. Die Targetoberfläche ist hierbei jeweils um 45^o gegenüber der einfallenden primären und der nachgewiesenen Fluoreszenzstrahlung geneigt. Der Einsatz dieser im folgenden als definierend bezeichneten Targethalterungen liegt darin, daß sich hierdurch Messungen unter fest definierter und vollständig reproduzierbarer Meßgeometrie bei einem vergleichsweise geringen Justageaufwand realisieren lassen. Dahingegen sind sie verglichen mit den freien Targethalterungen relativ unflexibel. Insbesondere ist ihre Einsatzmöglichkeit oftmals auf eine relativ kleine Gruppe von Objekten begrenzt. Der unter 3.4.1 beschriebene Unterbau findet bei den derzeit verfügbaren definierenden Targethalterungen keine direkte Verwendung. Statt dessen werden diese unmittelbar über Plexiglasröhren an Strahlrohr und Detektor angeflanscht.

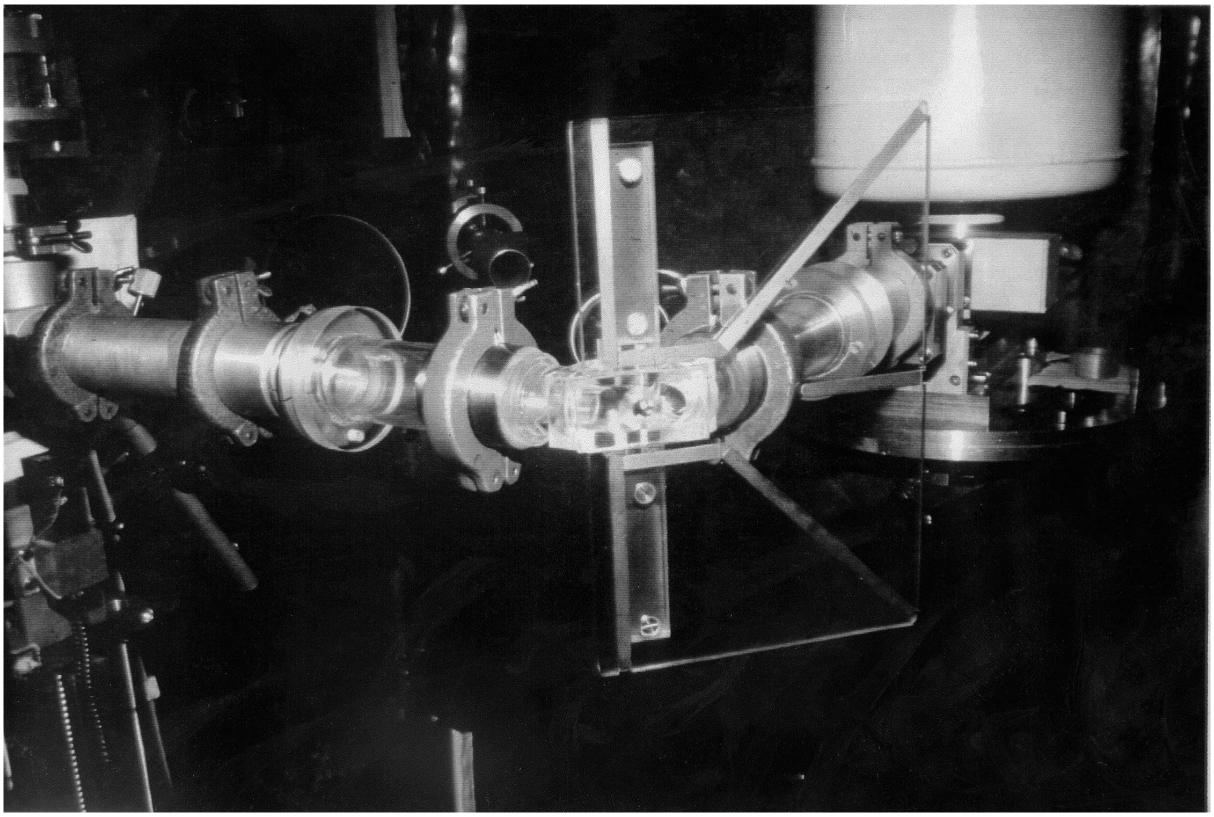


Abbildung 3.17: Foto des montierten Seitenhalters. Im Bildhintergrund sind der Fluoreszenzdetektor (rechts) und der Justagelaser (links) zu erkennen.

Blatthalter

Die wohl am häufigsten verwendete definierende Targethalterung stellt wohl der sogenannte Blatt- oder Seitenhalter dar, mit dem unter anderen alle in Kapitel 4 vorgestellten Frühdruckanalysen ausgeführt wurden. Hierbei handelt es sich um eine Plexiglasplatte, in die Eisenstreifen eingelassen sind. Diese erlauben es, das zu untersuchende Objekt mittels kleiner Magnete zu fixieren. Dem entsprechend ist die Einsatzmöglichkeit dieser Halterung auf Papierbögen, Stoffstücke und vergleichbare Objekte weitestgehendst beschränkt. Darüber hinaus lassen sich hiermit anders geartete, ebene Target allenfalls haltern, wenn man sie zuvor auf einem Bogen Papier oder ähnlichem fixiert. Der Seitenhalter selbst wird, wie bereits zuvor dargelegt, mittels Plexiglasröhren an Detektor und Strahlrohr angeflanscht. Die Meßgeometrie ist hierbei auf einen Targetwinkel von 45^0 beschränkt. Statt der im Normalfall aus einem einfachen Loch mit $9\,mm$ Durchmesser bestehenden Strahldurchführung läßt sich im Seitenhalter auch ein Vakuumfenster aus $15\,\mu m$ Kaptonfolie einsetzen, was eine Messung bei vollständig evakuierter Strahlführung ermöglicht. Ein Foto des montierten Seitenhalters findet sich in Abbildung 3.17.

Ist das zu untersuchende Blatt Bestandteil eines Buches, so ist selbstverständlich auch für dessen schonende Lagerung zu sorgen. Hierzu dient der sogenannte Buchhalter. Dieser gestattet die sichere Halterung selbst des nicht ganz geöffneten Buches. Das zu untersuchende Blatt steht

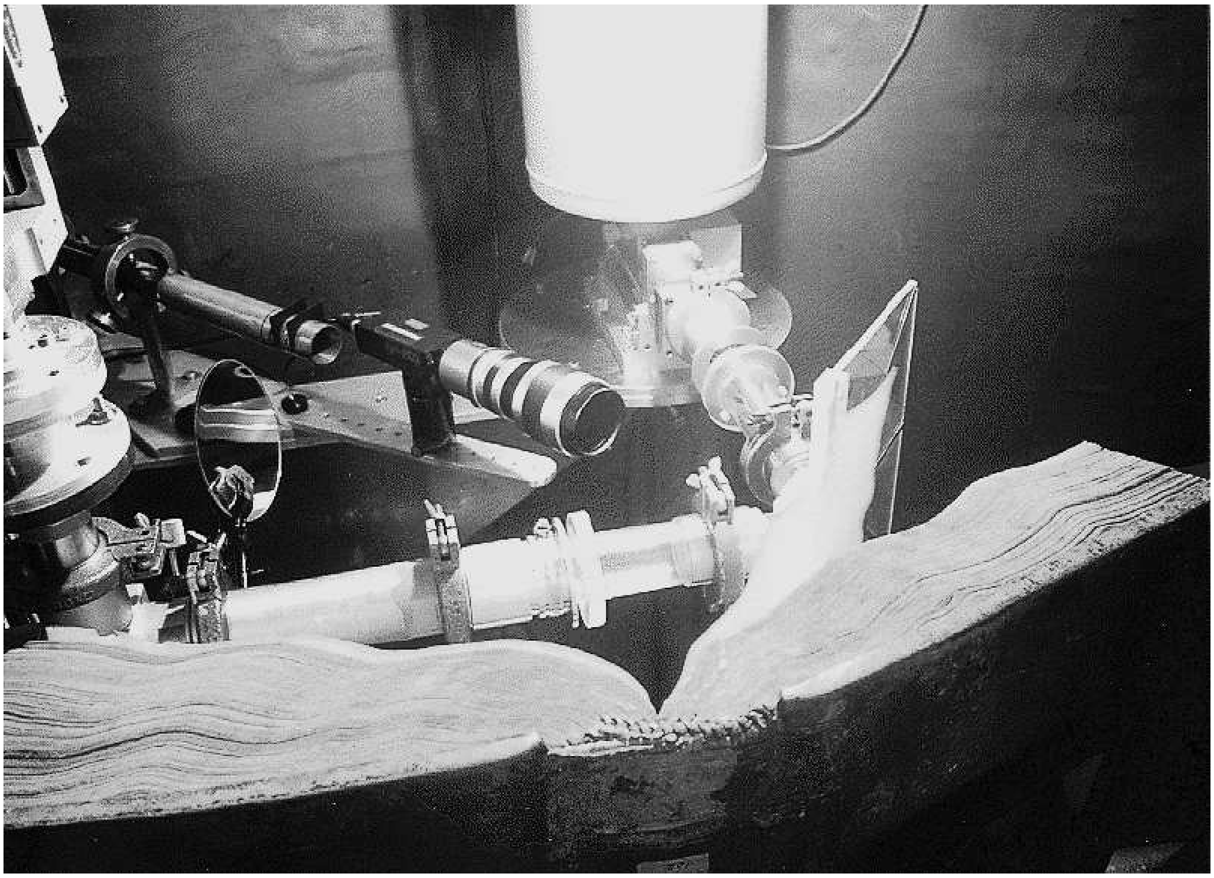


Abbildung 3.18: SYXRF-Meßplatz mit justierter Inkunabel. Im Bildvordergrund ist die im Buchhalter gelagerte Inkunabel zu erkennen. Das zu untersuchende Blatt ist am Seitenhalter (linke Bildhälfte) fixiert. Die anregende Synchrotronstrahlung fällt durch das Strahlrohr in der Mitte der linken Bildhälfte auf die zu untersuchende Stelle. Der Nachweis der induzierten Fluoreszenzstrahlung erfolgt mit dem Halbleiterdetektor in der hinteren Bildmitte. Im linken Bildhintergrund sind der Justagelaser und rechts daneben die Videokamera zu sehen.

hierbei heraus und läßt sich so am Blatthalter fixieren. Der Buchhalter selbst wird auf dem unter 3.4.1 erwähnten Schlitten montiert. Über Schlitten und Hubarm des Unterbaues läßt sich das Buch so positionieren, daß die jeweils gewählte Meßstelle des zu untersuchenden Blattes auf den Strahlfleck justiert werden kann, ohne daß hierdurch zusätzliche mechanische Belastungen auftreten. Abbildung 3.18 zeigt ein im Buchhalter gelagertes Buch mit einer am Seitenhalter fixierten Seite. Das Foto wurde während einer der in Abschnitt 4.2.1 vorgestellten Messungen aufgenommen.

Vakuumkammer

Um Analysen unter Luftabschluß ausführen zu können, steht eine Vakuumkammer zur Verfügung. Bei dieser handelt es sich um einen Topf aus Plexiglas mit ca. 2.5 Litern Fassungsvermögen und einem Innendurchmesser von 18 cm. Der hierzu passende *Deckel* wird wie der Seitenhalter über Plexiglas Rohre an Detektor und Strahlrohr angeflanscht. Das gesamte System läßt sich über das Strahlrohr evakuieren. Die eigentliche Targethalterung stellt eine runde Kunstoffplatte dar, auf der sich das zu untersuchende Target mittels dreier Klemmvorrichtungen fixieren läßt. Diese Kunstoffplatte wiederum ist an einem Stempel befestigt, der in einer Gleitschiene im Vakuumtopf geführt wird und sich über eine Rändelmutter fixieren läßt. Eine Analyse im Vakuum ist erforderlich, wenn man die Absorption der erzeugten Fluoreszenzstrahlung in der ansonsten zwischen Detektor und Target liegenden Luftstrecke vermeiden will. Da die Absorption in Luft vor allem für Strahlungsenergien $\leq 3\,keV$ besonders stark ausgeprägt ist, empfehlen sich derartige Messungen speziell für den Nachweis der Fluoreszenzstrahlung leichter Elemente ($Z \leq 18$). Hierbei ist jedoch aber auch zu bedenken, daß für den Energiebereich dieser Strahlung auch die Nachweiswahrscheinlichkeit der verwendeten Detektoren nicht nur äußerst gering, sondern auch im allgemeinen nicht exakt bekannt ist (siehe Abschnitt 3.5.1). Die Empfindlichkeit und Genauigkeit, mit der sich derart leichte Elemente mit der SYXRF nachweisen lassen, ist daher, auch bei Messungen unter Luftabschluß, eher gering. Hinzu kommt, daß bei Messungen im Vakuum bei jedem Wechsel der zu untersuchenden Stelle oder des zu untersuchenden Objektes die Vakuumkammer zuvor belüftet und anschließend erneut evakuiert werden muß. Die hierauf entfallende Zeit geht auf Kosten der Meßzeit oder des Probendurchsatzes. Man sollte sich daher zuvor stets genau überlegen, ob die eher geringen Vorteile einer Messung im Vakuum tatsächlich den hierdurch zu erwartenden Verlust an Statistik rechtfertigen.

3.4.3 Justage

Um das zu untersuchende Objekt so zu positionieren, daß die anregende Synchrotronstrahlung genau den Punkt trifft, der analysiert werden soll, muß der Auftreffpunkt der Strahlung während der Justage erkennbar sein. Dies geschieht mit Hilfe von Justagelasern. Hierzu wird zunächst mittels eines Photopapieres, das sich unter Einwirkung von Röntgenstrahlung selbständig verfärbt, der Auftreffpunkt der Synchrotronstrahlung am Targetort bestimmt. Auf diese sogenannte Strahlaufnahme werden dann die Justagelaser ausgerichtet. Da sich die beiden Laser nicht in einer Flucht befinden, sondern in etwa 1 m Abstand vertikal übereinander angeordnet sind, definiert der Schnittpunkt beider Laserstrahlen den exakten Meßpunkt.[22] Um den Nachweis der Fluoreszenzstrahlung möglichst im Minimum der Streuung auszuführen, ist, wie bereits mehrfach dargelegt, ein Winkel von 90^o zwischen einfallender und nachgewiesener Strahlung notwendig. Bei einer freien Targethalterung empfiehlt es sich daher, das Photopapier für die Strahlaufnahme möglichst mittig vor dem Detektor, in einer Flucht mit dessen Achse zu positionieren. Dahingegen kann bei dem definierenden Targethalter auf den zweiten Laser verzichtet werden, da diese Halterungen ja bereits die Ebene fest vorgeben, auf der sich das Target zur Justage noch bewegen läßt. Dementsprechend erfolgt die zur Justage der Laser notwendige Strahlaufnahme hierbei natürlich unter der durch die jeweilige Halterung vorgegebenen Meßgeometrie.

[22] Frühere Versuche, die Justage mit nur einem Laser auszuführen, der sich dafür aber in einer Flucht mit der einfallenden Synchrotronstrahlung befinden sollte, scheiterten daran, daß hierzu ein ein- und ausfahrbarer Spiegel mit einen Spiel von deutlich weniger als ein $mrad$ notwendig gewesen wäre. Eine derartig hohe Genauigkeit konnte mit der zur Verfügung stehenden mechanische Lagerung jedoch nicht erreicht werden.

Da die so durchgeführte Justage nur solange gültig ist, solange keine Änderung der Blendenposition stattfindet, sollte diese naheliegender Weise erst nach Festlegung der Blende und den vorhergehenden Scanmessungen erfolgen.

Die zu analysierende Stelle des zu untersuchenden Objekts läßt sich so bei abgeschalteten Strahl, risikolos und ohne zusätzlichen apparativen Aufwand von Hand relativ problemlos auf den durch die (bzw. den) Laser definierten Meßpunkt justieren. Als zusätzliche Justagehilfen stehen hierbei ein Vergrößerungsspiegel und ein Monitorbild der zur Targetüberwachung und Archivierung verwendeten Videokamera zur Verfügung.

3.5 Nachweis der Röntgenstrahlung

Bei der in Bonn verwendeten Anlage zur SYXRF erfolgt der Nachweis der gestreuten und der durch Fluoreszenz erzeugten Röntgenstrahlung durch energiedispersive Halbleiterdetektoren. Zur Verfügung stehen derzeit die folgenden vier Modelle[23]:

- Ein Pentafet Siliziumdetektor der Firma Link Analytical mit einer Kristallfläche von $10\,mm^2$. Er dient bei nahezu allen Standard Analysen als Detektor für die erzeugte Fluoreszenzstrahlung.

- Ein Germanium Detektor vom Bautyp PopTop der Firma EG&G Ortec mit einer Kristallfläche von $30\,mm^2$. Er ist für den Nachweis höherenergetischer Fluoreszenzstrahlung ab etwa $25\,keV$, wie sie etwa bei den Lanthaniden auftreten, vorgesehen. Sein Einsatz empfiehlt sich daher besonders bei hohen Anregungsenergien, wie sie bei Elektronenenergien ab $2.7 GeV$ auftreten.

- Ein Siliziumdetektor der Firma Kevex mit einer Kristallfläche von $30\,mm^2$. Als einziger der hier vorgestellten Detektoren ist bei diesem Modell der Kristall vertikal nach unten orientiert. Er kann daher problemlos als Streustrahlungsmonitor verwendet werden.

- Ein elektronisch gekühlter Siliziumdetektor der Firma Amptek vom Typ XR-100T mit einer Kristallfläche von $7\,mm^2$. Da der Vorratsbehälter für den bei den anderen Detektoren zur Kühlung notwendigen Stickstoff bei diesem Typ entfällt, ist er äußerst kompakt[24] und kann beliebig orientiert werden. Er ist daher für Polarisationsmessungen bestens geeignet.

Für die Analyse ist es entscheidend, die Nachweiswahrscheinlichkeit der verwendeten Detektoren genau zu kennen, um anhand der nachgewiesenen Strahlung die tatsächliche Intensität der erzeugten, bzw. gestreuten Strahlung exakt bestimmen zu können. Die als Efficiency bezeichnete Nachweiswahrscheinlichkeit der oben aufgeführten Detektoren und deren Bestimmung werden im folgenden näher beschrieben.

[23] Zwei weitere im folgenden nicht näher betrachtete Detektoren lassen sich beim Ausfall eines Detektors ersatzweise verwenden. Es sind dies ein, bis auf geringe Veränderungen im Design, mit den Pentafet Detektor der Firma Link baugleicher Detektor und ein als Streustrahlungsmonitor verwendbarer Siliziumdetektor mit einer Kristallfläche von $10\,mm^2$ der Firma Kevex

[24] Die geringen Geräteabmessungen wurden vom Hersteller angestrebt, da der Detektor vor allem für den Einsatz bei *vor Ort* Analysen konzipiert wurde. So verfügte z.B. das Erforschungsfahrzeug Sojourner der Mars-Sonde Pathfinder über einen derartigen Detektor, mit dem die Elementanalysen des Gesteins erfolgten.

3.5.1 Detektorefficiency

Die Berücksichtigung der Efficiency erfolgt bei der in Bonn angewandten SYXRF durch eine analytische Berechnung [Han73, Cam86, Hen92]:

$$\begin{aligned}
\epsilon(E,a) &= \Omega(E,a)\cdot T_{tot}(E)\cdot A_{photo}(E) \qquad (3.10)\\
\Omega(E,a) &= \frac{F_{sen}}{4\pi\cdot(a+z(E))^2}\\
T_{tot}(E) &= \sum_{i=1}^{n} e^{-\mu_{abs}(E,Z(L_i))\,d(L_i)}\\
A_{photo} &= 1-e^{-\mu_{photo}(E,Z_{sen})\,d_{sen}}\\
z(E) &= \frac{1}{\mu_{photo}}-\frac{d_{sen}\cdot e^{-\mu_{photo}(E,Z_{sen})\,d_{sen}}}{A_{photo}}
\end{aligned}$$

mit:

$\Omega(E,a)$	Detektorraumwinkel
$T_{tot}(E)$	gesamte Transmissionswahrscheinlichkeit für alle Schichten, die dem sensitiven Detektorvolumen vorgelagert sind
$A_{photo}(E)$	gesamte Photoionisationswahrscheinlichkeit im sensitiven Bereich des Detektorkristalles
$z(E)$	mittlere Photoionisationsstiefe
a	Abstand der Strahlungsquelle vom sensitiven Bereich des Detektorkristalles
$\mu_{abs}(E,Z)$	Absorptionsquerschnitt des Elementes Z für Photonen der Energie E
$\mu_{photo}(E,Z)$	Photoionisationsquerschnitt für die Photonenenergie E
F_{sen}	sensitive Detektorfläche
Z_{sen}, d_{sen}	Ordnungszahl und Dicke des sensitiven Bereiches des Detektormaterials
$Z(L_i), d(L_i)$	Ordnungszahl und Dicke der Schicht L_i, die dem sensitiven Detektorvolumen vorgelagert ist

Als absorbierende Schichten treten hierbei vor allem das Eintrittsfenster des Detektors und die Totschicht des Kristalls auf. Je nach Bauart des Detektors kann hierzu noch eine zur Kontaktierung aufgebrachte dünne Metallschicht (zumeist Gold) auf der Frontseite des Kristalls kommen. Des weiteren kann sich auf den Detektorkristall eine Eisschicht bilden, die dann ebenfalls als Absorber berücksichtigt werden muß. Die Schichtdicken dieser absorbierenden Schichten werden ebenso wie die Dicke und Fläche der sensitiven Schicht anhand experimentell bestimmter Efficiencywerte ermittelt. Diese lassen sich aus den nachgewiesenen Linienintensitäten zertifizierter Eichquellen bestimmen. Hierzu ist die genaue Kenntnis des Abstands der Quelle vom Detektorkristall von entscheidender Bedeutung. Da sich der Kristall hinter dem Detektorfenster befindet und der Abstand zwischen Fenster und Kristalloberfläche im allgemeinen nicht oder nur schlecht bekannt ist, läßt er sich nicht direkt angeben. Er wird daher durch die bei unterschiedlichen Quellenabständen nachgewiesenen Intensitäten extrapoliert. Über eine Variation der übrigen Detektorparameter erfolgt dann die Anpassung der sich nach Gleichung 3.10 ergebenden Efficiency an die tatsächliche Nachweiswahrscheinlichkeit des Detektors. Da die Berechnung und Erfassung der Efficiency hauptsächlich für die Korrektur der nachgewiesenen Streu- und